# Борис В. Васильев



Астрофизика

Б.В.Васильев

# АСТРОФИЗИКА

И

# данные астрономических измерений

# Оглавление

	Ι	Тредисловие: о вреде теоретической физики	1
1	Teo	рия и эксперимент	
	1.1	Экспериментаторы и теоретики	
	1.2	О специфике работы экспериментаторов и теоретиков	1
	1.3	Главный постулат естественных наук	1
	1.4	Характерные свойства псевдо-теорий XX века	
2	Оп	севдо-теориях ХХ века	1
	2.1	Теория внутреннего строения звезд	
	2.2	Теория магнитного поля Земли	
	2.3	Физика металлов. Термо-магнитный эффект	
	2.4	Физика элементарных частиц	
3	Вве	цение	
	3.1	Два подхода к изучению звёзд	1
	3.2	Фундамент и содержание современной астрофизики	
		3.2.1 Основной постулат астрофизики	
		3.2.2 Метод Г. Галилея	
		3.2.3 Что говорят измерения?	
	3.3	О построения теории звезды	
4	Эне	ргетически выгодное состояние горячей плотной плазмы	
	4.1	Свойства плотной горячей плазмы	
		4.1.1 Классическая плазма и распределение Больцмана	
		4.1.2 Энергия горячей плазмы с поправкой на Ферми-статистику	
		4.1.3 Корреляционная поправка к энергии невырожденной плазмы	
	4.2	Энергетически выгодное состояние горячей плазмы	
		4.2.1 Энергетически выгодная плотность горячей плазмы	
		4.2.2 Оценка энергетически выгодной температуры плазмы горя-	
		чей звезды	
		4.2.3 Оценка корректности принятых допущений	

		5	5 Электрическая поляризация, индуцируемая в плазм	е
			тяготением	39
	5.1	Плазм	менные ячейки	39
	5.2	Равно	весие атомных ядер внутри плазменных ячеек, заполненных	
		элект	ронным газом	40
	5.3	Равно	овесие в подсистеме электронного газа	41
6	Вну	тренн	нее строение звезды	43
	6.1	Равно	весие плазмы в ядре звезды	43
	6.2	Основ	зные параметры ядра звезды по порядку величины	44
	6.3	Равно	весное состояние вещества внутри атмосферы звезды	44
	6.4	Радиа	альная зависимость плотности и температуры внутри атмосфе-	
		ры зв	езды	45
	6.5	Macca	а атмосферы звезды и полная масса звезды	46
7	Ma	сса зве	езды и температура ее ядра	47
	7.1	Teope	ма вириала и энергия звезды	47
		7.1.1	Кинетическая энергия плазмы	47
		7.1.2	Потенциальная энергия плазмы	48
	7.2	Темпе	ература ядра звезды	49
		7.2.1	Энергия черного излучения	49
		7.2.2	Полная энергия звезды	49
	7.3	Главн	ые параметры звёзд	50
		7.3.1	Масса звезды	50
		7.3.2	Температура и радиус звезды	51
		7.3.3	Сравнение с наблюдениями	55
		8	Термодинамика внутризвёздной плазмы и соотношения	a Fo
	0.1	мех	кду основными измеряемыми параметрами звезд	59
	8.1	Термс	одинамические соотношения в плазме атмосферы звезды	59
		8.1.1	Соотношение $c_P$ и $c_V$	60
		8.1.2	Адиарата Пуассона	61

			-
	8.2	Соотношение масса-радиус	62
	8.3	Соотношения масса-температура и масса-светимость	69
		8.3.1 Обобщение результатов	72
9	Mai	гнитные поля и магнитные моменты звёзд	<b>75</b>
	9.1	Магнитные моменты космических тел	75
	9.2	Магнитные поля горячих звёзд	76

10	Bpa	щение периастров тесных звёздных пар	81
	10.1	Вращение апсид тесных пар звёзд	81
	10.2	Равновесная форма ядра вращающейся звезды	82
	10.3	Угловая скорость вращения апсид	84
	10.4	Сравнение вычисленных значений скорости вращения периастров с	
		данными наблюдений	85
11	Спе	ктр собственных колебаний солнечной поверхности	87
11	<b>Спе</b> 11.1	ктр собственных колебаний солнечной поверхности Спектр солнечных колебаний	<b>87</b> 87
11	Спе 11.1 11.2	ктр собственных колебаний солнечной поверхности Спектр солнечных колебаний Скорость звуковых колебаний в горячей плазме	<b>87</b> 87 92
11	Спе 11.1 11.2 11.3	ктр собственных колебаний солнечной поверхности Спектр солнечных колебаний Скорость звуковых колебаний в горячей плазме Основная мода упругих колебаний сферического ядра	<b>87</b> 87 92 93
11	Спе 11.1 11.2 11.3 11.4	ктр собственных колебаний солнечной поверхности Спектр солнечных колебаний Скорость звуковых колебаний в горячей плазме Основная мода упругих колебаний сферического ядра Низкочастотные колебания плотности горячей нейтральной плазмы	<b>87</b> 87 92 93 94

12 ,	12 Дополнение: Механизм стабилизации нейтронно-избыточных				
	ядер, действующий в плазме.	97			
12.1	Нейтронно-избыточные ядра и механизм нейтронизации	97			
12.2	Электронное облако в плазменной ячейке	98			
12.3	Экранировка Томаса-Ферми	101			
12.4	Экранирование в ячейке с релятивистским электроном	101			
12.5	Нейтронизация	102			

	13	Дополнение:	Другие :	звёзды, и	іх классификация	и немного
--	----	-------------	----------	-----------	------------------	-----------

космологии	105
13.1 Атомное вещество	. 107
13.1.1 Малые тела	. 107
13.1.2 Гиганты	. 107
13.2 Плазма	. 107
13.2.1 Нерелятивистская плазма	. 107
13.2.2 Холодное релятивистское вещество	. 108
13.2.3 Горячая релятивистская плазма. Квазары	. 111
13.2.4 Оклассификации космических объектов	. 113
13.3 Несколько слов об эволюции звёзд	. 113
13.4 О «черных дырах»	. 115
14 Заключение	117

Литература

120

 $\overline{7}$ 

# Часть І

# Предисловие: о вреде теоретической физики

### Глава 1

## Теория и эксперимент

Нельзя думать, что фундаментальные научные знания могут быть вредными. Основная часть работ физиков-теоретиков адекватно отражает физическую реальность и формирует основу наших знаний о природе. Однако в XX веке появилось несколько физических теорий, которые не подтверждаются данными экспериментов. При этом впечатление от их правдоподобности, которая замаскирована весьма сложным математическим аппаратом, настолько велико, что некоторым из них даже присуждались Нобелевские премии. Однако сути дела это не меняет - ряд теорий, созданных в XX веке и считающихся общепринятыми, не подтверждаются опытом и потому должны быть признаны лженаучными и вредными.

Двадцатый век закончился. Он с каждым годом удаляется от нас все дальше и дальше. Уже можно подвести его научные итоги. Прошедший век принес замечательные научные открытия в области физики.

В начале XX века зародилась и потом бурно развивалась ядерная физика. Она явилась, видимо, самым большим его открытием, радикально изменившим весь материальный и моральный облик мировой цивилизации.

В начале XX века зародилось радио, постепенно приведшее к телевидению, а потом радиотехника породила компьютеры. Их появление можно сравнить разве что с революцией, произошедшей, когда люди освоили огонь. Возникла наука о квантах, приведшая к появлению квантовых приборов, среди которых блистают лазеры. Можно долго перечислять отрасли физического знания, которые дал нам XX век.

#### 1.1 Экспериментаторы и теоретики

Важным моментом стало то, что двадцатый век привел к разделению ученых-физиков на экспериментаторов и теоретиков. Это был естественный

процесс, вызванный усложнением научных приборов и математических методов построения теоретических моделей.

Потребности в использования вакуума, низких температур, радио-электронных усилителей и других тонких методик в экспериментальных установках привело к тому, что экспериментаторами могли стать люди, умеющие ясно мыслить и способные что-то делать своими руками.

Наоборот, люди более склонные к работе с математическим аппаратом, могли надеяться на успех в построении теоретических моделей. Это привело к формированию двух каст или даже двух пород людей, индивиды из которых только в очень редких случаях могли успешно работать и на экспериментальной, и на теоретической "кухне".

Самым ярким таким ученым был Энрико Ферми, которого и в экспериментальном, и в теоретическом сообществах считали своим. Он внёс огромный вклад в развитие квантовой и статистической механики, ядерной физики, физики элементарных частиц и в то же время создал первый в мире ядерный реактор, открывший путь к использованию атомной энергии.

Однако чаще и экспериментаторы, и теоретики весьма ревниво относились к друг другу.

Существует много легенд о том, какими неумеками являются теоретики. Так, про нобелевского лауреата - теоретика В.Паули сложили легенду, согласно которой существовал даже некий "эффект Паули", который разрушал экспериментальные установки лишь при его приближении.

Один из наиболее ярких случаев проявления этого эффекта, согласно легенде, произошел в лаборатории Дж.Франка в Гёттингене, где весьма сложный экспериментальный прибор для изучения атомных явлений по совершенно необъяснимой причине вышел из строя. Франк написал о случившемся Паули в

Цюрих. В ответ пришло письмо с датской маркой, в котором Паули писал, что он ездил проведать Нильса Бора, и во время загадочного происшествия в

лаборатории Франка поезд, в котором ехал Паули, как раз совершал остановку в Гёттингене.

В то же время, конечно, теоретики стали задавать тон в физике, потому что именно они претендовали на понимании ее целиком и на собственной возможности объяснить все ее частные случаи.

Выдающимся советским теоретиком первой половины XX века был Я.И.Френкель.

Он написал много очень хороших книг по различным направлениям физики. Про него даже ходил анекдот, что он может объяснить все. Якобы однажды его изловил в коридоре некий экспериментатор и показал полученную на опыте кривую. Подумав минуту, Яков Ильич дал объяснение хода этой кривой. Однако выяснилось, что кривая случайно была перевернута вверх ногами. После водворения ее на место, немного поразмыслив, Яков Ильич смог объяснить и эту зависимость.

# 1.2 О специфике работы экспериментаторов и теоретиков

Особенности подхода теоретиков и экспериментаторов к своей работе хорошо видны по результатам их исследований.

Эти результаты для наглядности мы систематизируем в таблице (1.1).

С экспериментальными исследованиями все просто. В экспериментах

измеряются различные параметры образцов или свойства физических процессов. Если такие измерения не дополняются теоретическим описанием тех механизмов, которые обуславливают полученные результаты, такое исследование можно считать чисто экспериментальным, поместив в клеточку 1 в

таблице.

Если экспериментальное исследование дополняется описанием того теоретического механизма, который объясняет полученные экспериментальные данные, то это просто хорошее физическое исследование. Поместим такие работы в клеточку 2.

Возможна другая ситуация, когда теоретическое исследование физического эффекта или объекта доводится до "числа", которое сравнивается с данными измерений. Это по сути исследование того же сорта, что и исследования 2. Однако, так как здесь делается упор на теорию физического явления, выделим этим исследованиям отдельную клеточку 3.

В результате такой классификации в оставшуюся клеточку 4 попадают теоретические исследования, которые не подтверждены экспериментально или те, которые не доведены до численного результата, который может быть проверен на опыте.

Как ни удивительно, таких теоретических построений довольно много. Например, рассмотрения супер-явлений - сверхпроводимости и сверхтекучести ([?]- [?]) - изобилуют формулами, описывающими обобщенные характеристики и свойства, но их описание не доводится до конкретного "числа", которое известно из измерений характерных свойств отдельных сверхпроводников или гелия.

Несмотря на очевидную умозрительность таких теорий, некоторые из них получили полное признание в физическом сообществе.

Естественно возникает вопрос о том, насколько вреден теоретический подход, использованный для описания таких явлений, поскольку он нарушает главный постулат естественных наук.

#### 1.3 Главный постулат естественных наук

Главный постулат естественных наук был сформулирован более 400 лет назад Уильямом Гилбертом (1544-1603).

Можно думать, что эта идея, как говорится, витала в воздухе среди образованных людей того времени. Но нашел свою формулировку, дошедшую до нас, этот постулат благодаря У. Гилберту [?].



Таблица 1.1: Систематика физических исследований

#### Он формулируется просто:

"Все теоретические построения, претендующие быть научными, должны проверяться экспериментально".

До этого времени ложным представлениям не приходилось бояться экспериментальной проверки. В то время мир мысли был несравненно утонченнее обыденного и грубого материального мира, и точное совпадение философской теории с прямым опытом почти роняло ее достоинство в глазах посвященных. Расхождение между до-гилбертовской теорией и наблюдениями никого не смущало.

В ходу бывали совершенно фантастические, с нашей точки зрения, суждения. Так, У.Гилберт пишет о том, что он экспериментально опроверг популярное суждение о том, что силу магнита можно увеличить, натерев его чесноком.

Более того, одним из популярных, обсуждавшихся на религиозно-философских диспутах, был количественный вопрос о том, сколько ангелов сможет разместиться на острие иглы.

Живший немного позже У.Гилберта Галилео Галилей (1564-1642) развил этот принцип, сформулировав три этапа проверки теоретических положений:

(1) постулировать свободное от логических противоречий предположение о природе явления;

(2) на основе этого постулата, используя стандартные методы математики, вывести законы явления;

(3) посредством опыта убедиться, следует ли природа на самом деле этим законам и подтверждается ли таким образом основная гипотеза.

Применение этого метода дает возможность отбросить неверные теории, если, конечно, они сформулированы так, что есть что сопоставлять с опытом.

#### 1.4 Характерные свойства псевдо-теорий XX

#### века

В XX веке возникло несколько теорий, которые не удовлетворяют главному постулату науки.

Многие из них просто не доведены до того, чтобы их результаты можно было бы сравнить с данными измерений исследуемых объектов. Поэтому невозможно судить их научной значимости.

При этом псевдо-теории всегда используют сложный математический аппарат, который как бы заменяет им необходимые экспериментальные подтверждения. Упрощенно цепочку рассуждений, которая формируется, например, у студента при его знакомстве с такой теорией имеет видимо такую последовательность:

- теория, созданная автором, очень сложна;

это означает, что автор очень умен и много знает;
такой умный и хорошо подготовленный теоретик не может ошибаться;
значит его теория верна.

Все звенья этой цепочки рассуждений могут быть правильными. Кроме последнего. Теория верна только в том случае, если она подтверждается данными экспериментов.

Существенно, что псевдо-теория не допускает упрощения модели и приближенного, но простого изложения физики явления. Правильный подход к объяснению исследуемого объекта может быть математически непростым, если он претендует на точную оценку свойств объекта. При этом тот же подход должен допускать упрощение для получения оценки по порядку величины.

Другой особенностью псевдо-теорий является используемая ими подмена экспериментальных доказательств. Все исследуемые объекты физических теорий имеют определенные индивидуальные свойства, которые можно назвать первостепенными. Для физики звезд это индивидуальные для каждой звезды радиусы, температуры, массы. Для сверхпроводников - это индивидуальные для каждого из них критические температуры и магнитные поля, для сверхтекучего

гелия - температура перехода и плотность атомов вблизи нее. Квази-теории не способны предсказать индивидуальные свойства исследуемых объектов. Они подменяют изучение физических механизмов формирования этих первостепенных параметров описанием общих характеристик физики явления и некоторых его общих свойств. Так, например, объяснение конкретных первостепенных свойств сверхпроводников теория сверхпроводимости XX века подменяет предсказанием наблюдающейся температурной зависимости критического поля или энергетической щели, характерных для этого явления. В результате создается впечатление согласия теории с экспериментом, хотя подобные общие характеристики явления обычно можно назвать термодинамическими.

Рассмотрим некоторые конкретные псевдо-теории, созданные теоретической физикой в XX веке.

### Глава 2

# О псевдо-теориях XX века

#### 2.1 Теория внутреннего строения звезд

Некоторые теоретические построения до поры и до времени могли быть построены только умозрительно, т.к. нужных экспериментальных данных не существовало. Астрофизики вплоть до конца XX века вынуждены были создавать теорию внутреннего строения звезд, полагаясь на знание "земных"закономерностей и свою интуицию. При этом они использовали особенный метод.

Фундаментом теории внутреннего строения звезд в XX веке стали не данные наблюдений, которых в начале века просто не было, а сумма астрофизических знаний и моделей звёзд, которая благодаря самосогласованности создавала впечатление объективной правильности этой теории.

При таком фундаменте особую каноническую роль играли работы "апостолов" астрофизики - А.Эддингтона, С.Чандрасекара, Г.Бете, К.Шварцшильда и др., первыми сформулировавшими основные идеи построения разных аспектов теории звезд. Консерватизм этого подхода проявляется в том, что некоторые очень важные научные достижения остаются "за бортом", если они были получены физической наукой после формулировки канонов. Так случилось с закономерностями физики горячей плотной плазмы, которые были сформулированы значительно позже создания основ астрофизики и не вошли своими понятиями в ее фундамент. Это принципиально важно потому, что именно такая плазма формирует звезды.

Современная астрофизика продолжает использовать умозрительный подход: детально разрабатываются качественные теории звёзд, которые не доводятся до таких количественных оценок [?],[?]. Все делается так, как будто бы никаких новых закономерностей в параметрах звёзд и Солнца не существует. Однако прогресс техники астрономических измерений в последние десятилетия

выявил существование различных зависимостей, которые связывают между собой физические параметры звёзд. Существующие теории звёздного интерьера не могут объяснить полученные астрономами новые данные. О существовании этих зависимостей ранее не было известно. К сегодняшнему дню таких данных накопилось уже около десятка - это зависимости

температура-радиус-светимость-масса звёзд, спектры сейсмических колебаний Солнца, распределение звёзд по массе, зависимость магнитных полей звёзд от их моментов и скоростей вращения и т.д. Все эти зависимости определяются явлениями, происходящими внутри звёзд. Поэтому теория внутреннего строения звёзд должна согласоваться с ними, опираясь на эти количественные данные как на краевые условия.

Конечно, о существовании зависимостей звёздных параметров известно астрофизическому сообществу. Однако в современной астрофизике принято, не найдя им объяснения, относить их к разряду эмпирических и полагать, что они в объяснении вообще не нуждаются. Так, около ста лет известно о существовании так называемой эмпирической зависимости

светимость-температура - диаграммы Герцшпрунга-Рассела - однако количественного объяснения ей не найдено.

Кажется очевидным, что построение теории, которая объяснит закономерности параметров звёзд и Солнца, обнаруженные астрономами, есть главная задача современной астрофизики.

Чтобы достичь согласия теории с имеющимися данными астрономических измерений, необходимо отказаться от некоторых астрофизических построений, которые сегодня являются общепринятыми. В первую очередь, нужно изменить подход к описанию равновесия вещества внутри звёзд. Необходимо учесть, что интерьер звёзд составляет плазма - электрически поляризуемая среда. Поэтому

уравнение равновесия внутризвёздного вещества должно учитывать роль гравитационно-индуцированной электрической поляризации. Учет гравитационно-индуцированной электрической поляризации внутризвёздной плазмы позволяет построить модель звезды, в которой все основные параметры

- масса звезды, ее температура, радиус и светимость - выражаются

определенными комбинациями мировых констант (рис.8.2-8.1), а индивидуальность звёзд определяется только двумя параметрами - массовым и зарядовым числами атомных ядер, из которых построена плазма этих звёзд. При этом удается количественно и с удовлетворительной точностью объяснить все зависимости, измеренные астрономами [?].

Учет гравитационно-индуцированной поляризации ядра Солнца позволяет рассчитать спектр его сейсмических колебаний [?]. Этот спектр хорошо согласуется с данными измерений, полученных в последние десятилетия (рис.11.2).

Особое внимание привлекает распределение звёзд по массе. Теоретически масса звезды может быть получена на основе уравнений равновесия внутризвёздного вещества. Оказывается, что большинство звёзд, за исключением самых тяжелых, построены из плазмы, атомные ядра в которой являются



Рис. 2.1: Сравнение с данными измерений теоретической зависимости поверхностной температуры от массы звёзды. Теория учитывает наличие в плазме звезды электрической поляризации, индуцированной тяготением. Температуры нормированы на поверхностную температуру Солнца (5875 K), массы - на массу Солнца.



Рис. 2.2: Сравнение с данными измерений теоретической зависимости радиуса звезды от ее массы. Теоретическая зависимость получена с учетом существования электрической поляризации, индуцированной тяготением в плотной плазме звезды. Радиус выражен в единицах солнечного радиуса, масса - в единицах массы Солнца.



.

Рис. 2.3: (a) Спектр солнечных осцилляций. Данные получены в рамках программы "SOHO/GOLF"[19]. (b) - теоретический спектр, вычисленный с учетом существования электрической поляризации, индуцированной тяготением в плазме Солнца [?]

нейтронно-избыточными. Устойчивость таким ядрам внутри звёзд придает специфический механизм нейтронизации, действующий в плотной плазме. С учетом гравитационно-индуцированной поляризации удается построить теорию магнитных полей звёзд, согласующиеся с данными наблюдений (рис.9.1). Важно отметить, что учет гравитационно-индуцированной поляризации приводит и к другим концептуальным изменениям, например, он отвергает механизм коллапса звёзд на последней стадии их эволюции и тем самым отрицает возможность образования "черных дыр"в результате коллапса. Отказ от общепринятых сегодня моделей физики звёзд для консервативной части астрофизического сообщества представляется болезненным. Но он оправдан и необходим. Только это дает возможность получить количественное объяснение (без использования каких-либо подгоночных параметров) всех существующих на сегодняшний день данных соответствующих звёздных измерений. Сама физика звёзд в результате избавляется от умозрительности и получает в виде данных этих измерений надежный фундамент, на каком должна быть построена физическая наука.

Log L Рис. 2.4: Измеренные значения магнитных моментов космических тел в зависимости от их моментов вращения [18]. По ординате - логарифм магнитного момента (в  $Gs \cdot cm^3$ ), по абсциссе - логарифм момента вращения (в  $erq \cdot s$ ). Линия иллюстрирует зависимость Блекетта.

#### 2.2 Теория магнитного поля Земли

Согласно существующему теоретическому решению проблемы земного магнетизма, в районе ядра Земли текут токи, генерируемые механизмом земного динамо [?]. Эта теоретическая модель возникла в 40-е года XX века, вскоре получила признание и стала считаться вполне доказанной. Слабое место этой модели в том, что для работы земного динамо необходимо наличие некоего затравочного магнитного поля. В качестве такого можно принять космическое поле с величиной порядка 10<sup>-7</sup> Э. Однако в этом случае не ясно, как работает динамо, стабильно усиливающее это поле на 7 порядков. Однако подбором соответствующих параметров теоретической модели можно добиться согласования расчета с величиной наблюдаемого поля, которое вблизи полюсов имеет величину порядка 1 Э. Несмотря на трудности, модель динамо продолжает оставаться основной моделью земного магнетизма в настоящее время.

Таким образом, среди задач, для которых теоретическая физика нашла решение, задача о земном магнетизме стоит особняком. Решение этой задачи совпадает с измерениями в том, что касается величины поля. Однако в целом это решение ошибочно.

В наши дни подобный подход к решению этой проблемы оказывается неприемлемым. Полеты космических аппаратов во второй половине XX века и общий прогресс астрономической техники обнаружили замечательный, неизвестный ранее факт: магнитные моменты всех космических тел Солнечной системы, а также целого ряда звезд и пульсаров, пропорциональны моментам вращения этих космических тел (рис.9.1).

Замечательно то, что эта зависимость, впервые обнаруженная П.М.С.Блекеттом [6], сохраняет линейность в пределах около 20 порядков!

Существование зависимости Блекетта заставляет переформулировать основную задачу теории планетарного магнетизма. Во-первых, эта теория должна объяснить, почему магнитный момент Земли и других космических тел пропорционален их моменту вращения, и, во-вторых, почему коэффициент пропорциональности близок блекеттовскому отношению мировых констант  $\sqrt{G}/c$  (здесь G - гравитационная константа, с - скорость света).

Учитывая, что давление в ядре Земли достаточно велико, чтобы "сломать" внешние электронные оболочки атомарных веществ, то это ядро должно состоять из электрон-ионной плазмы. Действие тяготения на такую плазму

приведет к ее электрической поляризации, а вращение электрически поляризованного ядра (вместе со всей планетой) индуцирует ее магнитный момент. Вычисления в рамках модели Земли, в которой минимизируется ее

полная энергия, дают возможность получить магнитный момент и момент вращения Земли, которые удовлетворительно согласуются с данными измерений

[?].

Этот механизм, являющийся следствием действия всемирного тяготения, оказывается работоспособным и в случае других космических тел.

# 2.3 Физика металлов. Термо-магнитный эффект

Среди теорий XX века есть еще одна, которая построена на базе ошибочного представления о механизме явления.

Основным предметом изучения физики металлов является поведение газа коллективизированных электронов проводимости.

Характерные свойства металлов - их высокие теплопроводность и электропроводность - являются следствием существования внутри металла свободных электронов проводимости.

При рассмотрении механизма теплопроводности в металлах предполагается, что перенос тепла внутри металла осуществляется потоком горячих электронов, движущихся из нагретой области металла в холодную. Этот горячий поток вытесняет холодные электроны, который вынуждены течь ему навстречу. Поскольку рассматривается однородный металл, то при построении теории этого явления предполагается, что эти встречные токи текут диффузно. Диффузное протекание двух встречных равных по величине токов предполагает полное отсутствие индуцируемых ими магнитных полей.

Такие воззрения на этот процесс установилась еще в начале XX века. На их основе была построена теория термоэлектрических явлений в металлах, которая предсказывала отсутствие в них термо-магнитного эффекта.

Однако термо-магнитный эффект в металлах существует [?], он довольно велик и легко обнаружим с помощью современных магнитометров.

Теоретическая ошибка возникла из-за того, что из внимания был упущен тот факт, что даже в совершенно однородном металлическом образце токи, текущие навстречу, отталкиваются друг от друга. Это закон электро-магнетизма.

В результате отталкивания встречных потоков горячих и холодных электронов в металле возникает их конвекция, индуцирующая магнитное поле внутри и в окрестности образца. Теория, учитывающая термо-магнитный эффект [?], хорошо вписывается в общую картину термических явлений в металлах.

#### 2.4 Физика элементарных частиц

Основой современной физики элементарных частиц принято считать кварковую модель. Формирование этой теории в цепочке наук о строении материи кажется вполне последовательным: все вещества состоят из молекул и атомов. Центральными элементами атомов являются ядра. Ядра состоят из протонов и нейтронов, которые в свою очередь состоят из кварков.

Кварковая модель предполагает, что из кварков состоят все элементарные частицы. Для того, чтобы описать все их разнообразие, кварки должны обладать дробным (равным 1/3 е или 2/3 е) электрическим зарядом и другими дискретными свойствами, именуемыми ароматом, цветом и др. В 60-е годы после формулирования основ кварковой модели много экспериментаторов стремились найти частицы с дробным зарядом.

Но безуспешно.

После этого был придуман конфайнмент, т.е. свойство кварков, запрещающее им как-либо проявлять себя в свободном состоянии.

Когда-то что-то подобное уже было в истории европейской культуры. В определенной мере эта ситуация напоминает средневековые представления об ангелах. Само существование ангелов никем тогда не ставилось под сомнение, но им приписывалось свойство полной необнаружимости, т.е. своеобразного конфайнмента.

В современной физике существует понятие квази-частиц. Например, фононы в кристаллах хорошо описывают многие явления, но являются лишь удачным методом изучения этих явлений. Фононы реально не существуют, но являются удачной и удобной теоретической абстракцией.

Если относиться к кваркам тоже как квази-частицам, то их существование не требует экспериментальных доказательств. На первый план выступает то, насколько удобным и достоверным является кварковое описание элементарных

частиц.

Действительно, модель кварков удачно описывает некоторые эксперименты по рассеянию частиц при высоких энергиях, например, образование струй или особенность рассеяния частиц высоких энергий без разрушения.

Базисные кварки первого поколение u и d введены в модель так, чтобы их комбинациями объяснялись зарядовые параметры протона и нейтрона. При этом нейтрон предполагается элементарной частицей аналогично протону. В 30-е годы прошлого века физики-теоретики пришли к заключению об элементарности нейтрона, не опираясь на данные измерений, которых в то время не было.

Существуют ли в настоящее время необходимые данные измерений? Да. Измерены магнитный момент нейтрона и энергия его распада, которые можно вычислить в рамках определенной модели.

Предположим, что нейтрон является неэлементарным и так же как и Боровский атом водорода, состоит из протона, вокруг которого на очень малом расстоянии от него вращается электрон. Вблизи протона движение электрона станет релятивистским. При этом оказывается, что рассчитанная таким образом величина магнитного момента такого "атома" зависит только от мировых констант, и поэтому может быть вычислена с большой точностью. Используя стандартные формулы электродинамики (без учета какого-либо влияния электро-слабого взаимодействия), получаем, что магнитный момент такого релятивистского водородного "атома" (выраженный в единицах ядерного магнетона Бора)[?]:

$$\mu_n \approx -1.91352,\tag{2.1}$$

т.е. очень хорошо согласуется с измеренным значением магнитного момента нейтрона:

$$\frac{\mu_n(calc)}{\mu_n(meas)} = \frac{-1.91352}{-1.91304} \approx 1.00025 \tag{2.2}$$

Это совпадение говорит о том, что нейтрон не является элементарной частицей, а потому его нельзя описывать кварковой теорией.

Дополнительно, определив энергию взаимодействия протона с электроном внутри такого релятивистского атома водорода, можно оценить максимальную кинетическую энергию, которую может приобрести электрон при  $\beta$ -распаде такого атома. Такой учет электромагнитных сил (без привлечения теории электро-слабого взаимодействия) дает результат, который совпадает с данными измерений энергии  $\beta$ -распада нейтрона в пределах пары процентов [?]. Согласие этой модели с данными измерений говорит о том, что нейтрон не является элементарной частицей, а потому его нельзя описывать кварковой теорией, а сама кварковая модель должна подвергнуться ревизии.



### Глава 3

### Введение

#### 3.1 Два подхода к изучению звёзд.

Вопрос, который ставит меня в тупик: «Сумасшедший я или все остальные?» А.Эйнштейн

Астрофизика началась с применения стандартных физических законов для описания внутреннего строения изучаемых ею объектов - далеких и таинственных звёзд - в то время, когда о них более ничего не было известно кроме того, что они существуют.

Прогресс техники астрономических измерений в последние десятилетия выявил существование различных зависимостей, которые связывают между собой физические параметры звёзд.

К сегодняшнему дню таких данных накопилось уже около десятка - это зависимости температура-радиус-светимость-масса звёзд, спектры сейсмических колебаний Солнца, распределение звёзд по массе, зависимость магнитных полей звёзд от их моментов и скоростей вращения и т.д. Все эти зависимости определяются явлениями, происходящими внутри звёзд. Поэтому теории внутреннего строения звёзд должны согласоваться с ними, опираясь на эти количественные данные как на краевые условия.

Существующие теории звёздного интерьера не могут объяснить полученные астрономами новые данные. Современная астрофизика<sup>1</sup> использует умозрительный подход: детально разрабатываются качественные теории звёзд, которые не доводятся до таких количественных оценок, которые можно было бы

<sup>&</sup>lt;sup>1</sup>Современная астрофизика включает в себя много различных направлений. Нужно подчеркнуть, что почти все вопросы, кроме физики горячих звёзд, выходят за рамки данного рассмотрения, и, термин ≪астрофизика≫ здесь и в дальнейшем, будет использоваться в узком первоначальном значении - физики звёзд.



сравнить с данными астрономов. Все делается так, как будто бы новых закономерностей в параметрах звёзд и Солнца, измеренных астрономами в послелние десятилетия, не существует.

Конечно о существовании зависимостей звёздных параметров известно астрофизическому сообществу. Однако в современной астрофизике принято, не найдя им объяснения, относить их к разряду эмпирических и полагать, что они в объяснении вообще не нуждаются. Так около ста лет известно о

существовании так называемой эмпирической зависимости

светимость-температура - диаграммы Герцшпрунга-Рассела - однако количественного объяснения ей не найлено.

В этой ситуации есть только один выход - отказаться от устаревших моделей звёзд и разработать новую, которая объяснит закономерности параметров звёзд и Солнца, обнаруженные астрономами.

Кажется очевидным, что построение такой теории - главная задача современной астрофизики.

Оказывается, что для решения этой задачи необходимо изменить базовый постулат физики звёзд.

Современная астрофизика исходит из предположения, что

гравитационно-индуцированная электрическая поляризация (ГИЭП)

внутризвёздной плазмы мала и она не играет роли в формировании равновесия внутризвёздной плазмы в гравитационном поле.

Этот постулат неверен.

Внутризвездная плазма - электрически поляризуемая среда. Поэтому уравнение равновесия внутризвёздного вещества должно учитывать роль

гравитационно-индуцированной электрической поляризации.

Как будет показано ниже, учет гравитационно-индуцированной электрической поляризации внутризвёздной плазмы позволяет построить модель звезды, в которой все основные параметры - масса звезды, ее температура, радиус и

светимость - выражаются определенными комбинациями мировых констант, а индивидуальность звёзд определяется только двумя параметрами - массовым и зарядовым числами атомных ядер, из которых построена плазма этих звёзд.

При этом удается количественно и с удовлетворительной точностью объяснить все зависимости, измеренные астрономами.

Основные положения этой концепции ранее опубликованы в работах [1],[2],[3].

# 3.2 Фундамент и содержание современной астрофизики

Астрофизика связана с другими физическими дисциплинами использованием стандартных физических законов - законов механики, статистической физики и термодинамики, электродинамики etc. Однако при всей неизбежной похожести на остальные теоретические физические дисциплины, астрофизику отличает

собственная, особенная «архитектура» построения ее фундамента. Это отличие имеет исторические корни.

Исторически и фундаментом, и содержанием астрофизики стали не данные наблюдений, которых ранее не было, а некая сумма астрофизических знаний и моделей звёзд, которая благодаря самосогласованности создавала впечатление объективной правильности проводимым исследованиям.

В связи с тем, что в последние десятилетия стали известны закономерности, связывающие между собой соотношения звёздных параметров, должно измениться и основное содержание астрофизических исследований, и их базис. До сих пор физика звезд, вместо изучения фундаментальных закономерностей звездного строения, подменяла их классификацией звезд по физическим параметрам, таким как массы, плотности, температуры, светимости, магнитные поля и т.д., и по своей методологии и сущности сильно напоминает ботанику. На современном этапе фундаментом и содержанием астрофизической теории должны стать данные о закономерностях звёздных параметров, обнаруженные астрономами.

#### 3.2.1 Основной постулат астрофизики

Можно считать, что современная астрофизика появилась в начале XX века и важной вехой того периода явилась работа Р. Эмдена ≪Die Gaskugeln≫. Она заложила основу описания звёзд как газовых шаров. Газы могут характеризоваться различными зависимостями давления от их плотности, т.е. описываться различными политропами. Согласно Эмдену, уравнение состояния газа, образующего звезду, определяет ее характеристики - это может быть либо карлик, либо гигант, либо звезда основной последовательности и т.п. Такой подход к описанию звёзд определил выбор постулатов, необходимых для построения теории.

Любая теория опирается на свою систему постулатов. Один из основных постулатов астрофизики - уравнение гидростатического равновесия - был сформулирован в математическом виде Л. Эйлером в середине XVIII века для описания ≪земных≫ явлений. Уравнение Эйлера определяет условие равновесия вещества в гравитационном поле:

$$\gamma \mathbf{g} = -\nabla P. \tag{3.1}$$

Согласно этому уравнению действие на вещество гравитационной силы  $\gamma \mathbf{g}$  ( $\gamma$  - плотность вещества,  $\mathbf{g}$  - ускорение тяготения), в равновесии компенсируется силой, возникающей за счет действующего в веществе градиента давления P. В астрофизике это уравнение Л. Эйлера испльзуется в качестве базового постулата. На его основе методами теоретической физики построены все современные модели внутреннего строения звёзд. В этих моделях полагается, что давление внутри звезды монотонно растет по направлению к ее центру. А так как вещество внутри звезды может рассматриваться как идеальный газ с

давлением, пропорциональным его температуре и плотности, то все астрофизические модели предсказывают более или менее монотонный рост температуры и плотности звёздного вещества по направлению к центру звезды. Пока речь идет об атомных веществах, никаких сомнений в справедливости этого уравнения и его применимости не возникает. Оно лежит в основе работы массы технических приборов и средств, от аэростатов до подводных лодок и батискафов.

Другим выдающимся астрофизиком первой половины XX века был А. Эддингтон. Он первым понял какое значение для астрофизики имеет открытие нового агрегатного состояния вещества - плазмы, которое стало достоянием науки после работ И. Ленгмюра.

А. Эддингтон показал, что при тех давлениях и температурах, которые существуют внутри звёзд, вещество, их составляющее, должно быть плазмой, и построил на этом понимании модель звезды, которая стала называться стандартной.

#### Другой постулат

Поляризуемость атомных веществ ничтожна.<sup>2</sup> Поэтому пока шла речь о модели, в которой звёзды состоят из атомных газов, никакую поляризацию учитывать было не нужно.

Но плазма - электрически поляризуемая среда.

#### Поэтому ее ГИЭП учитывать необходимо.

В связи с этим, при описании равновесия в плазме следует в уравнении Ейлера сохранять член, описывающий ее возможную электрическую поляризацию **P**:

$$\gamma \mathbf{g} + \mathfrak{P} \nabla \mathfrak{P} + \nabla P = 0, \qquad (3.2)$$

Это ведет к возможности существования принципиально нового равновесного состояния звёздного вещества, при котором оно имеет постоянную плотность и температуру:

 $\nabla P = 0$ 

$$\gamma \mathbf{g} + \mathfrak{P} \nabla \mathfrak{P} = 0, \tag{3.3}$$

что радикально отличает это равновесное состояние от равновесия, описываемого равенством (3.1).

<sup>&</sup>lt;sup>2</sup>Если не принимать во внимание сегнетоэлектрики, пьезоэлектрики и другие подобные вещества, рассмотрение которых здесь совершенно неуместно.



#### Таким образом можно сформулировать два постулата. Какой из этих постулатов правильный?

В пользу учета эффекта поляризации говорит общее правило: при написании уравнения равновесия нужно учитывать сначала все силы, которые, как кажется, могут на него повлиять, и только в результате расчетов отбрасывать малые. Однако этот аргумент не является сильным.

Метод отбраковывания ложных постулатов был разработан еще во времена позднего средневековья, когда этот вопрос стоял остро.<sup>3</sup>

Научный подход к выбору правильного постулата теории разработал Г. Галилей.

#### 3.2.2 Метод Г. Галилея

Современная физика начала свое становление на рубеже 16-17 веков в первую очередь трудами В.Гилберта и Г.Галилея, разработавшими главный инструмент современной науки - опытную проверку научных положений. До этого времени ложным представлениям не приходилось бояться экспериментальной проверки. В то время мир мысли был несравненно утонченнее обыденного и грубого материального мира, и точное совпадение философской теории с прямым опытом почти роняло ее достоинство в глазах посвященных. Расхождение между до-галилевской теорией и наблюдениями никого не смущало. К нашему времени опытный метод проверки всех теоретических положений стал общепринятым методом науки. Поэтому все основные положения физики достоверно установлены и базируются на твердом фундаменте согласия с данными наблюдений.

Для решения проблемы выбора правильного постулата существует метод, разработанный Г. Галилем. Он предполагает три этапа исследования:

(1) постулировать свободное от логических противоречий предположение о природе явления;

(2) на основе этого постулата, используя стандартные методы математики, вывести законы явления;

(3) посредством опыта убедиться, следует ли природа на самом деле этим законам и подтверждается ли таким образом основная гипотеза.

Применение этого метода дает возможность отбросить неверные постулаты и теории, если, конечно, есть необходимые для этого данные наблюдений. Посмотрим, что дает этот метод в нашем случае. Логически непротиворечивы оба постулата - и (3.1), и (3.2).

<sup>&</sup>lt;sup>3</sup>В. Гилберт в своей книге «О магните ...» (1600 г.) подчеркивал, что только экспериментально можно доказать ошибочность ряда общепринятых в образованном обществе суждений. Без опоры на опыты общепринятые суждения часто бывают весьма диковинными. Например, Гилберту пришлось экспериментально доказывать ошибочность общепринятого в то время суждения об увеличении силы магнитов при натирании их чесноком.



Теория, построенная на основе первого постулата, - это вся современная астрофизика. Тут все благополучно. Полученных закономерностей много, и они хорошо взаимно согласованы.

#### 3.2.3 Что говорят измерения?

Но вот с проверкой полученных закономерностей плохо. До XX века никаких данных измерений, по которым можно было бы судить о внутреннем строении звёзд не было.

К концу XX века удалось узнать целый ряд таких свойства звёзд, но современная астрофизика не стремятся дать количественные объяснения этим данным наблюдений, трактуя их часто либо как не вполне понятные ≪эмпирические≫ зависимости, либо давая им лишь качественное объяснение. Характерным примером этого является рассмотрение зависимости светимости заезд от их массы, открытой около 100 лет назад. Вот какое объяснение ей дается на сайте Astronet.

В 1911-24 гг. астрономы Холм, Рассел, Герцшпрунг и Эддингтон установили, что для звёзд главной последовательности существует связь между светимостью L и массой M, и построили диаграмму масса-светимость. Термоядерный механизм излучения звезды качественно объясняет зависимость масса-светимость: чем больше масса, тем больше светимость. Действительно, при большей массе в недрах звезды достигаются более высокие температуры. Вероятность реакций синтеза возрастает, соответственно выделяется больше энергии и увеличивается светимость звезды. Удивительно то, что такое объяснение удовлетворяет астрофизическое сообщество. Но другого-то нет!

Важно отметить, что ни одна из зависимостей, характеризующих звёздные параметры, которые были получены из астрономических измерений, не имеет количественного (а часто даже качественного) объяснения в рамках стандартной астрофизической теории, и потому наличие данных этих наблюдений не рассматривается в качестве возможности для проверки теоретических построений. Обычно наличие этих данных просто игнорируется.

#### 3.3 О построения теории звезды

До настоящего времени, как и на раннем этапе развития астрофизики, астрофизические модели, описывающие физические процессы внутри звёзд, строились без какой-либо надежды на их подтверждение данными измерений. Наличие данных о взаимной зависимости параметров звёзд позволяет сегодня отказаться от до-галилевского построения астрофизической науки и подвести под нее твердый фундамент согласия теоретических моделей с данными измерений, подобно тому как принято в остальных разделах физики.

Следующие главы будут посвящены построению теории звезды, базирующейся на постулате (3.2), учитывающем ГИЭП внутризвёздной плазмы, и проведению сравнений полученной модели с данными измерений. В них будет показано, что основные измеряемые параметры звёзд - массы, радиусы, температуры - удается описать определенными соотношениями мировых констант, а весьма хорошее количественное совпадение между предсказаниями этой теории (без использования каких-либо подгоночных параметров) и данными наблюдений объясняется тем, что внутризвёздная плазма в большинстве случаев может рассматриваться как почти идеальный газ, свойства которого хорошо известны. Выбор правильного уравнения равновесия вещества является необходимым условием создания теории звезды, согласующейся с данными наблюдений. С целью упростить такую теорию примем два дополнительных постулата. Горячая звезда непрерывно генерирует энергию в своей центральной области. При этом энергия непрерывно излучается с поверхности звезды. Это излучение является неравновесным по отношению к звезде, но естественно для простоты рассматривать звезду, находящейся в стационарных условиях. Это значит, что, во-первых, излучение исходящее от звезды не изменяется со временем, и, во-вторых, что с поверхности звезды излучается ровно столько энергии, сколько ее рождается внутри. Поэтому вещество звезды также находится в стационарных условиях. В связи с этим будем считать, что будет равна нулю производная по времени от любой термодинамической функции, характеризующей вещество звезды

$$\frac{dX}{dt} = 0. \tag{3.4}$$

В частности, при этом условии должна быть равна нулю временная производная от энтропии. Т.е. каждый элемент внутризвёздного вещества можно

рассматривать локально находящимся в адиабатических условиях, несмотря на присутствие излучения, которое неравновесно по отношению в этому веществу и взаимодействует с ним. В главе 6 при рассмотрении термодинамических свойств вещества звезды мы воспользуемся этим обстоятельством.

Второе упрощение, которое естественно использовать при построении теории - это предположение, что за миллиарды лет своего существования звезда

достигла минимума своей энергии. (Этим предположением мы исключаем из рассмотрения звёзды, ведущие ≪активный образ жизни». При этом выпадает из рассмотрения и такой интересный вопрос, как превращение одного типа звёзд в другой). Это предположение означает, что нулю должны быть равны

производные от энергии звезды по любым параметрам, от которых она может зависеть<sup>4</sup> :

$$\frac{d\mathcal{E}}{dx} = 0. \tag{3.5}$$

<sup>&</sup>lt;sup>4</sup>Соответственно вторые производные также должны удовлетворять условию минимума.

Это накладывает условия на параметры, которые может иметь звёздное вещество: его плотность и температуру. С этого важного момента целесообразно начать построение теории звезды, поэтому вопрос об энергетически выгодных плотности звёздного вещества и его температуре будет рассмотрен в первую очередь в следующей главе.

### Глава 4

# Энергетически выгодное состояние горячей плотной плазмы

#### 4.1 Свойства плотной горячей плазмы

#### 4.1.1 Классическая плазма и распределение Больцмана

Свободные электроны, будучи фермионами, в соответствии с распределением Ферми-Дирака, при низких температурах должны заполнять энергетические уровни, лежащие ниже энергии Ферми  $\mathcal{E}_F$ . При высоких температурах и высоких давлениях все вещества превращаются в электрон-ядерную плазму (eN-плазму). В высокотемпературной плазме борются две тенденции. При  $kT \gg \mathcal{E}_F$  поправки на Ферми-статистику для плазмы становятся малыми. Но их роль увеличивается при повышении давления, ведущего к увеличению плотности электронного газа и соответствующему росту  $\mathcal{E}_F$ . При условии, когда квантовые отличия в поведении электронного газа малы, появляется возможность рассматривать электронный газ как идеальный, подчиняющийся статистике Больцмана. Критерий применимости классической статистики

$$T \gg \frac{\mathcal{E}_F}{k} \tag{4.1}$$

для нерелятивистского электронного газа с плотностью частиц  $10^{25} cm^{-3}$ выполняется при  $T \gg 10^6 K$ .
При такой температуре плазма обладает энергией

$$\mathcal{E} = \frac{3}{2}kTN,\tag{4.2}$$

и ее уравнение состояния есть уравнение идеального газа

$$P = \frac{NkT}{V}.$$
(4.3)

Но даже при столь высокой температуре плазму можно рассматривать как идеальный газ только в первом приближении. Для более точного описания ее свойств необходимо принять во внимание специфику взаимодействия ее частиц, учтя в первую очередь две главных характерных для нее поправки к закону идеального газа. Первая поправка - это поправка на Ферми-статистику, которой подчиняется электронный газ плазмы. В соответствии с принципом Паули электрон при заполнении энергетических уровней не может попасть на те, которые уже заняты другими электронами. Соответственно, эта поправка должна быть положительной, т.к. ведет к увеличению энергии плазмы по сравнению с идеальным газом той же плотности при той же температуре. Вторая поправка - это так называемая корреляционная поправка, которая

учитывает корреляцию к расположении заряженных частиц за счет электрического взаимодействия, что ведет к уменьшению энергии плазмы по сравнению с идеальным газом той же плотности при той же температуре.

Поэтому эта поправка должна быть отрицательной.

### 4.1.2Энергия горячей плазмы с поправкой на Ферми-статистику

Энергия электронного газа в больцмановском случае ( $kT \gg E_F$ ) может быть получена из выражения для полной энергии нерелятивистского газа

Ферми-частиц [12]:

$$\mathcal{E} = \frac{2^{1/2} V m_e^{3/2}}{\pi^2 \hbar^3} \int_0^\infty \frac{\varepsilon^{3/2} d\varepsilon}{e^{(\varepsilon - \mu_e)/kT} + 1}$$
(4.4)

путем разложения ее в ряд. (Здесь  $m_e, \varepsilon, \mu_e$  - масса, энергия и химический потенциал электронов).

В больцмановском случае  $\mu_e < 0$  и  $|\mu_e/kT| \gg 1$ , поэтому подынтегральное выражение при  $e^{\mu_e/kT} \ll 1$  может быть разложено в ряд по степеням  $e^{\mu_e/kT-\varepsilon/kT}$ . Если ввести обозначение  $z = \frac{\varepsilon}{kT}$  и сохранить два первых члена

разложения, получается

$$I \equiv (kT)^{5/2} \int_0^\infty \frac{z^{3/2} dz}{e^{z-\mu_e/kT} + 1} \approx \\ \approx (kT)^{5/2} \int_0^\infty z^{3/2} \left( e^{\frac{\mu_e}{kT} - z} - e^{2(\frac{\mu_e}{kT} - z)} + \dots \right) dz$$
(4.5)

$$\frac{I}{(kT)^{5/2}} \approx e^{\frac{\mu_e}{kT}} \Gamma\left(\frac{3}{2} + 1\right) - \frac{1}{2^{5/2}} e^{\frac{2\mu_e}{kT}} \Gamma\left(\frac{3}{2} + 1\right) \approx \\ \approx \frac{3\sqrt{\pi}}{4} e^{\mu_e/kT} \left(1 - \frac{1}{2^{5/2}} e^{\mu_e/kT}\right).$$
(4.6)

Так что полная энергия горячего электронного газа

$$\mathcal{E} \approx \frac{3V}{2} \frac{(kT)^{5/2}}{\sqrt{2}} \left(\frac{m_e}{\pi\hbar^2}\right)^{3/2} \left(e^{\mu_e/kT} - \frac{1}{2^{5/2}}e^{2\mu_e/kT}\right).$$
(4.7)

С учетом определения химического потенциала идеального газа (частиц со спином 1/2) [12]

$$\mu_e = kT log \left[ \frac{N_e}{2V} \left( \frac{2\pi\hbar^2}{m_e kT} \right)^{3/2} \right]$$
(4.8)

получим полную энергию горячего электронного газа с поправкой на Ферми-статистику:

$$\mathcal{E}_e \approx \frac{3}{2} kT N_e \left[ 1 + \frac{\pi^{3/2}}{4} \left( \frac{a_B e^2}{kT} \right)^{3/2} n_e \right]. \tag{4.9}$$

Здесь  $a_B = \frac{\hbar^2}{m_e e^2}$  - радиус Бора.

# 4.1.3 Корреляционная поправка к энергии невырожденной плазмы

В очень горячей плазме частицы равномерно распределены по объему. При понижении температуры внутри плазмы устанавливается некоторый порядок заряженные частицы одного знака экранируют электрические поля частиц другого знака. Корреляция в расположении частиц плазмы ведет к уменьшению ее давления. Поэтому поправка на электростатическое взаимодействие между частицами должна быть отрицательной. Эту поправку можно оценить, используя метод, развитый Дебаем и Хюккелем для сильных электролитов [12]. Электростатический потенциал ядра с зарядом Ze внутри плазмы спадает в соответствии с законом Дебая:

$$\varphi(r) = \frac{eZ}{r} \exp\left(-\frac{r}{r_D}\right). \tag{4.10}$$

Здесь

$$r_D = \left(\frac{4\pi e^2}{kT} \sum_a n_a Z_a^2\right)^{-1/2} \tag{4.11}$$

- радиус Дебая. На малых расстояниях по сравнению с радиусом Дебая  $(\frac{r}{r_D}\ll 1)$  дебаевский потенциал может быть разложен в ряд

$$\varphi(r) = \frac{Ze}{r} - \frac{Ze}{r_D} + \dots \tag{4.12}$$

Следующие члены разложения обращаются в нуль при  $r \to 0$ . Первый член этого разложения есть просто кулоновский потенциал рассматриваемой частицы. Второй член

$$\mathcal{E} = -e^3 \sqrt{\frac{\pi}{kTV}} \left(\sum_a N_a Z_a^2\right)^{3/2} \tag{4.13}$$

- это интересующий нас эффект влияния других частиц.

Таким образом, корреляционная энергия плазмы, состоящей из  $N_e$  электронов и  $(N_e/Z)$  ядер с зарядом Z в объеме V:

$$\mathcal{E}_{corr} = -e^3 \sqrt{\frac{\pi n_e}{kT}} Z^{3/2} N_e \tag{4.14}$$

# 4.2 Энергетически выгодное состояние горячей плазмы

# 4.2.1 Энергетически выгодная плотность горячей плазмы

### Энергетически выгодная плотность горячей плазмы

С учетом обеих главных поправок на неидеальность энергия горячей плазмы

$$\mathcal{E}_{plasma} \approx \frac{3}{2} kT N_e \left[ 1 + \frac{\pi^{3/2}}{4} \left( \frac{a_B e^2}{kT} \right)^{3/2} n_e - \frac{2\pi^{1/2}}{3} e^3 \left( \frac{Z}{kT} \right)^{3/2} n_e^{1/2} \right].$$
(4.15)

Внутри звезды, находящейся в равновесном состоянии, выделяется энергия, которая затем, пройдя через толщу вещества, излучается с поверхности звезды. При нахождении устойчивого состояния звезды естественно полагать, что ему соответствует минимум энергии ее вещества, но при этом излучение, конечно, неравновесно и может рассматриваться как некая внешняя среда, в которую погружено вещество звезды. Равновесному состоянию тела во внешней среде соответствует минимум величины [12]§20

$$\mathcal{E} - T_o S + P_o V. \tag{4.16}$$

Здесь *T<sub>o</sub>* и *P<sub>o</sub>* - температура и давление среды. Учитывая, что излучение уходит в вакуум, где температура и давление излучения малы, двумя последними

слагаемыми можно пренебречь и записать уравнение равновесия вещества как минимум его полной энергии:

$$\frac{d\mathcal{E}_{plasma}}{dn_e} = 0, \tag{4.17}$$

откуда из (4.15) получаем, что условию равновесия горячей плазмы соответствует плотность электронного газа

$$n_e^{equilibrium} \equiv n_\star = \frac{16}{9\pi} \frac{Z^3}{a_B^3} \approx 3.82 \cdot 10^{24} Z^3 cm^{-3}.$$
 (4.18)

Таким образом, равновесная плотность электронного газа горячей гелиевой плазмы должна быть близка к $3\cdot 10^{25} cm^{-3}.$ 

# 4.2.2 Оценка энергетически выгодной температуры плазмы горячей звезды

Оценим вклад высокотемпературного излучения в суммарную энергию равновесной системы. <sup>1</sup> Теорема вириала [12, 21] утверждает, что полная энергия частиц, взаимодействующих по закону Кулона и формирующих устойчивую систему, должна быть равна их кинетической энергии, взятой со знаком "минус"(т.к. речь идет об устойчивой системе, энергия которой должна быть отрицательной):

$$\mathcal{E}_{plasma} = U + \frac{3}{2}kTN_e = -\frac{3}{2}kTN_e.$$
 (4.19)

Здесь  $U \approx -\frac{GM^2}{\mathbb{R}_0}$  - потенциальная энергия системы, М и  $\mathbb{R}_0$  - масса и радиус звезды, G - гравитационная константа. Энергия системы составляется из энергии частиц плазмы и, т.к. имеются в виду высокие температуры, энергии излучения:

$$\mathcal{E}_{total} \approx -\frac{3}{2}kTN_e + \frac{\pi^2}{15} \left(\frac{kT}{\hbar c}\right)^3 VkT.$$
(4.20)

В равновесном состоянии она должна быть минимальна

$$\left(\frac{\partial \mathcal{E}_{total}}{\partial T}\right)_{N,V} = 0. \tag{4.21}$$

Это условие при  $\frac{N_e}{V} = n_{\star}$  позволяет оценить температуру, характеризующую минимум энергии звезды:

$$\mathbb{T}_{\star} \approx Z \frac{\hbar c}{k a_B} \approx 10^7 Z \ K. \tag{4.22}$$

 $<sup>^1{\</sup>rm B}$  главе 7 это рассмотрение будет проведено более последовательно.

Полученная оценка может вызвать недоумение. В "земных" условиях минимум энергии любых веществ достигается при  $T \rightarrow 0$ . Это связано с

положительностью собственной теплоемкости всех веществ. Особенность звезды как устойчивого термодинамического объекта состоит в том, что полная энергия ее вещества отрицательна и пропорциональна его температуре (4.19). С ростом температуры она растет по абсолютной величине (будучи отрицательной). Этот процесс, отражающий влияние тяготения на вещество звезды, характеризуется

отрицательной эффективной теплоемкостью, хотя, конечно, собственная теплоемкость звёздного вещества (без учета тяготения, действующего между частицами вещества) остается положительной. При дальнейшем повышении температуры все большую роль начинает играть излучение (с энергией  $\sim T^4$ ). Когда его роль станет доминирующей, звезда приобретет положительную теплоемкость. Минимуму энергии звезды соответствует точка между этими двумя ветвями.

#### 4.2.3Оценка корректности принятых допущений

При разложении в ряд полной энергии Ферми-газа предполагалось, что выполняется условие применимости статистики Больцмана (4.1). Подстановка полученных значений равновесной плотности  $n_{\star}$  (4.18) и равновесной

температуры T<sub>\*</sub> (4.22) показывает, что отношение

$$\frac{\mathcal{E}_F(n_\star)}{k\mathbb{T}_\star} \approx 3.1Z\alpha \ll 1. \tag{4.23}$$

Здесь  $\alpha \cong \frac{1}{137}$  - постоянная тонкой структуры. Условие, использованное нами при разложении в ряд электрического потенциала на ядре (4.12), пр соответствующих подстановках сводится к виду

$$\frac{r}{r_D} \approx (n_\star^{1/3} r_D)^{-1} \approx \alpha^{1/2} \ll 1.$$
(4.24)

Таким образом, полученные значения равновесных значений плазмы согласуются с допущениями, использовавшимися при их выводе.

# Глава 5

# Электрическая поляризация, индуцируемая в плазме тяготением

## 5.1 Плазменные ячейки

Существование энергетически предпочтительного состояния плазмы с постоянной плотностью  $n_{\star}$  и постоянной температурой  $\mathbb{T}_{\star}$  ставит вопрос о равновесии такой плазмы в гравитационном поле. Уравнение Эйлера в общепринятой форме (3.1) отрицает возможность равновесия при постоянном давлении: сила гравитации неизбежно должна вызывать градиент давления в тяготеющем веществе. Для решения этой проблемы необходимо рассмотреть равновесие плотной плазмы в поле тяготения. В нулевом приближении, соответствующем очень высокой температуре, плазму можно описать моделью "желе согласно которой и электроны, и ядра равномерно "размазаны" по объему. При более низких температурах и высоких плотностях, когда взаимодействием между частицами пренебрегать нельзя, общепринято рассматривать плазму разделяющейся на плазменные ячейки [15]. В центре этих ячеек располагаются ядра, а остальной их объем заполнен электронным газом, плотность которого уменьшается от центра ячейки к ее периферии. Конечно, такое деление не может быть застывшим. Под действием тепловых процессов атомные ядра, а значит, и центры ячеек, все время смещаются в пространстве, но из-за малости массы электроны всегда успевают отследить это смещение и сформировать стационарное электронное облако вокруг ядра, т.е. ячейку. Поэтому действие гравитации на плазму нужно характеризоваться двумя условиями равновесия:

- условие равновесия электронного газа или, другими словами, равновесия самих ячеек.

# 5.2 Равновесие атомных ядер внутри плазменных ячеек, заполненных электронным газом

В отсутствие тяготения отрицательный заряд электронного облака внутри ячейки в точности компенсирует положительный заряд ядра в центре ячейки. Ячейки электронейтральны, и прямое взаимодействие между ядрами

### отсутствует.

Тяготение действует одновременно и на ядра, и на электронный газ. Но из-за большой массы ядер сила тяготения, приложенная к ним, намного превышает силу, приложенную к легким электронам. С другой стороны, так как ядра между собой прямо не взаимодействуют, упругие свойства плазмы определяются реакцией электронного газа. Таким образом, складывается ситуация, когда сила, приложенная к ядрам, должна уравновешиваться реакцией электронного газа. Это приводит к возникновению у ячейки дипольного момента **d**<sub>s</sub>, а у плазмы -

поляризации  $\mathfrak{P}=n_s~\mathbf{d}_s$ . Здесь  $n_s$  - плотность ячеек. Поляризация соседних ячеек создает в рассматриваемой ячейке напряженность

$$E_s = \frac{4\pi}{3}\mathfrak{P},\tag{5.1}$$

в результате ячейка приобретет энергию

$$\mathcal{E}_s = \frac{\mathbf{d}_s \ E_s}{2}.\tag{5.2}$$

Сила, действующая на ядро, пропорциональна его массе  $Am_p$  (A - массоое число ядра,  $m_p$  - масса протона). В ячейке содержится Z электронов, поэтому сила тяготения, приложенная к электронному газу ячейки, пропорциональна  $Zm_e$ ( $m_e$  - масса электрона). Разность этих двух сил стремится раздвинуть центры заряда ядра и электронного газа и тем самым увеличить дипольные моменты ячеек. Электрическое поле  $E_s$  препятствует этому. Этот процесс сбалансируется, когда возникающая электростатическая сила  $\nabla \mathcal{E}_s$  уравновесит разницу сил тяготения, приложенных к ядрам и электронному газу в ячейке:

$$\nabla \left(\frac{2\pi}{3}\frac{\mathfrak{P}^2}{n_s}\right) + (Am_p - Zm_e)\mathbf{g} = 0.$$
(5.3)

Учитывая, что  $\mathbf{g} = -\nabla \psi$ , получаем

$$\frac{2\pi}{3}\frac{\mathfrak{P}^2}{n_s} = (Am_p - Zm_e)\psi, \qquad (5.4)$$

$$\mathfrak{P}^2 = \frac{3GM_r}{2\pi r} n_e \left(\frac{A}{Z}m_p - m_e\right) \tag{5.5}$$

Здесь  $\psi$  - потенциал гравитационного поля,  $n_s = \frac{n_e}{Z}$  - плотность ячеек (ядер), из которых сформирована плазма,  $n_e$  - плотность электронного газа,  $M_r$  - масса звезды, заключающаяся внутри сферы радиуса r.

# 5.3 Равновесие в подсистеме электронного газа

Неоднородная поляризация вещества может быть представлена распределением электрических зарядов, плотность которых [13]

$$\widetilde{\varrho} = \frac{divE_s}{4\pi} = \frac{div\mathfrak{P}}{3}.$$
(5.6)

Суммарный электрический заряд всех ячеек плазмы, расположенных внутри звезды в сфере радиуса r,

$$Q_r = 4\pi \int_0^r \tilde{\varrho} r^2 dr \tag{5.7}$$

определяет напряженность электрического поля, приложенного к ячейке, располагающейся на расстоянии *r* от центра звезды

$$\widetilde{\mathbf{E}} = \frac{Q_r}{r^2} \tag{5.8}$$

Как результат, действие неоднородной поляризации может быть описано силой  $\tilde{\varrho}\tilde{E}$ , которая должна быть учтена в условии равновесия, приводя уравнение Эйлера к виду:

$$\gamma \mathbf{g} + \widetilde{\varrho} \widetilde{\mathbf{E}} + \nabla P = 0, \tag{5.9}$$

# Глава 6

# Внутреннее строение звезды

Энергетическая выгодность для плазмы при очень высокой температуре иметь постоянную плотность подсказывает, что таким свойством должна обладать плазма в центральной области звезды. Проведенные ниже вычисления покажут, что по энергетическим соображения выгодно, чтобы эта центральная область звезды - ядро - обладала строго определенной массой, равной половине всей массы звезды, и строго фиксированным радиусом порядка 1/10 ее радиуса, т.е. высокоплотное ядро занимает примерно 1/1000 долю ее объема. Другая половина вещества звезды распределяется во внешней по отношению к ядру области с относительно малой плотностью. Поэтому эту область можно называть атмосферой звезды.

## 6.1 Равновесие плазмы в ядре звезды

Условие равновесия (5.3) для плазмы с энергетически выгодной постоянной плотностью  $n_s = const$  достигается при

$$\mathfrak{P} = \sqrt{G}\gamma_{\star}r,\tag{6.1}$$

здесь плотность массы  $\gamma_{\star}=\frac{A}{Z}m_{p}n_{\star}.$ В этом случае плазма приобретает электрический заряд с плотностью

$$\widetilde{\varrho} = \sqrt{G}\gamma_\star,\tag{6.2}$$

а электрическое поле, действующее на ячейку

$$\widetilde{\mathbf{E}} = \frac{\mathbf{g}}{\sqrt{G}}.\tag{6.3}$$

### В результате электрическая сила, приложенная к ячейке, полностью уравновесит действие тяготения

$$\gamma \mathbf{g} + \tilde{\varrho} \mathbf{E} = 0 \tag{6.4}$$

при нулевом градиенте давления

$$\nabla P = 0. \tag{6.5}$$

# 6.2 Основные параметры ядра звезды по порядку величины

Зная одновременно плотность плазмы  $n_*$  и температуру  $\mathbb{T}_*$ , которые соответствуют минимуму энергии вещества ядра звезды, можно оценить массу ядра  $\mathbb{M}_*$  и его радиус  $\mathbb{R}_*$ . Согласно теореме вириала потенциальная энергия частиц, из которых составлено ядро, должна быть порядка их суммарной кинетической энергии (позже мы воспользуемся этой теоремой в ее строгой

формулировке):

$$\frac{G\mathbb{M}_{\star}^2}{\mathbb{R}_{\star}} \approx k\mathbb{T}_{\star}\mathbb{N}_{\star}.$$
(6.6)

Здесь  $\mathbb{N}_{\star} = \frac{4\pi}{3} \mathbb{R}_{\star}^3 n_{\star}$  - полное число частиц в ядре звезды. Используя полученные определения (4.18) и (4.22), получаем

$$\mathbb{M}_{\star} \approx \frac{\mathbb{M}_{Ch}}{(A/Z)^2},\tag{6.7}$$

здесь  $\mathbb{M}_{Ch} = \left(\frac{\hbar c}{Gm_p^2}\right)^{3/2} m_p$  - масса Чандрасекара,  $m_p$  - масса протона,

$$\mathbb{R}_{\star} \approx \left(\frac{\hbar c}{Gm_p^2}\right)^{1/2} \frac{a_B}{Z \cdot (A/Z)},\tag{6.8}$$

здесь A и Z - массовое число и зарядовое число атомных ядер, из которых сформирована плазма.

# 6.3 Равновесное состояние вещества внутри атмосферы звезды

Ядро звезды характеризуется постоянством плотности массы и плотности заряда, а также постоянством температуры и давления плазмы. При характерной для ядра температуре (порядка 10<sup>7</sup>K) плазму можно

рассматривать как идеальный газ, поскольку взаимодействия между ее частицами малы по сравнению с  $k\mathbb{T}_{\star}$ . В атмосфере звезды вблизи поверхности температура меньше примерно на три порядка. Но при этом одновременно с уменьшением температуры в атмосфере уменьшается и плотность плазмы, соответственно уменьшается взаимодействие между частицами, и при описании равновесного состояния плазмы в атмосфере можно продолжать рассматривать ее как идеальный газ.

В отсутствии тяготения равновесное состояние идеального газа, находящегося в некотором объеме, наступает при выравнивании давления, т.е. температуры T и плотности частиц n газа. Это равновесное состояние газа характеризуется постоянством его химического потенциала  $\mu$ .

# 6.4 Радиальная зависимость плотности и температуры внутри атмосферы звезды

Равновесие в системе, различные части которой обладают различной температурой, характеризуется постоянством отношения локального значения химического потенциала частиц к локальному значению их температуры ([12],§25):

$$\frac{\mu}{kT} = const. \tag{6.9}$$

Т.к. термодинамическая (статистическая) часть химического потенциала одноатомного идеального газа [12],§45:

$$\mu_T = kT \ln\left[\frac{n}{2} \left(\frac{2\pi\hbar^2}{mkT}\right)^{3/2}\right],\tag{6.10}$$

то плотность идеального газа в равновесии должна быть функцией температуры

$$n \sim T^{3/2}$$
. (6.11)

В поле тяготения химический потенциал газа [12]§25

$$\mu = \mu_T + \mathcal{E}^{potential},\tag{6.12}$$

где  $\mathcal{E}^{potential}$  - потенциальная энергия частиц газа. Потому, кроме выполнения условия (6.11), равновесие системы в поле тяготения требует выполнения

условия

$$-\frac{GM_r\gamma}{rkT_r} + \frac{\mathfrak{P}_r^2}{2kT_r} = const, \tag{6.13}$$

(здесь m - масса частиц,  $M_r$  масса вещества звезды, внутри сферы с радиусом r,  $\mathfrak{P}_r$  и  $T_r$  - поляризация и температура на этой поверхности). Т.к. на поверхности ядра левая часть уравнения (6.13) обращается в нуль, в атмосфере

$$M_r \sim rkT_r. \tag{6.14}$$

Предполагая, что температура внутри звезды изменяется по степенному закону с показателем x, ее величину на поверхности радиуса r внутри звезды запишем

$$T_r = \mathbb{T}_{\star} \left(\frac{\mathbb{R}_{\star}}{r}\right)^x, \tag{6.15}$$

и в соответствии с (6.11) плотность частиц

$$n_r = n_\star \left(\frac{\mathbb{R}_\star}{r}\right)^{3x/2}.\tag{6.16}$$

Из условия (6.14), приравнивая степени при rв правой и левой части, получаем x=4.

Таким образом, при выборе степенного закона для описании радиальных зависимостей плотности и температуры, получаем

$$n_r \equiv n_e(r) = n_\star \left(\frac{\mathbb{R}_\star}{r}\right)^6 \tag{6.17}$$

$$T_r = \mathbb{T}_{\star} \left(\frac{\mathbb{R}_{\star}}{r}\right)^4. \tag{6.18}$$

# 6.5 Масса атмосферы звезды и полная масса звезды

И

Интегрируя (6.17), найдем массу звёздной атмосферы

$$\mathbb{M}_A = 4\pi \int_{\mathbb{R}_\star}^{\mathbb{R}_0} (A/Z) m_p n_\star \left(\frac{\mathbb{R}_\star}{r}\right)^6 r^2 dr = \frac{4\pi}{3} (A/Z) m_p n_\star {\mathbb{R}_\star}^3 \left[1 - \left(\frac{\mathbb{R}_\star}{\mathbb{R}_0}\right)^3\right] \approx \mathbb{M}_\star,$$
(6.19)

которая оказывается равна массе ее ядра (с точностью до члена  $\frac{\mathbb{R}^3}{\mathbb{R}^3_0} \approx 10^{-3}$ ). Здесь  $(A/Z) m_p$  - масса, приходящаяся на один электрон звёздной плазмы,  $\mathbb{R}_0$  - радиус звезды.

Таким образом, полная масса звезды

$$\mathbb{M} = \mathbb{M}_A + \mathbb{M}_\star \approx 2\mathbb{M}_\star. \tag{6.20}$$

# Глава 7

# Масса звезды и температура ее ядра

## 7.1 Теорема вириала и энергия звезды

Теорема вириала [12, 21] применима к системе частиц, совершающих финитное движение внутри объема V. Если частицы взаимодействуют между собой по закону Кулона, то потенциальную энергию такой системы  $\mathcal{E}^{potential}$ , ее кинетическую энергию  $\mathcal{E}^{kinetic}$  с давлением P связывает соотношение:

$$2\mathcal{E}^{kinetic} + \mathcal{E}^{potential} = 3PV. \tag{7.1}$$

На поверхности звезды давление равно нулю, поэтому для такой системы в целом

$$2\mathcal{E}^{kinetic} = -\mathcal{E}^{potential},\tag{7.2}$$

и полная энергия частиц плазмы, составляющих звезду,

$$\mathcal{E}(plasma) = \mathcal{E}^{kinetic} + \mathcal{E}^{potential} = -\mathcal{E}^{kinetic}.$$
(7.3)

Проведем вычисления отдельных слагаемых, составляющих полную энергию звезды.

## 7.1.1 Кинетическая энергия плазмы

Кинетическая энергия ядра

$$\mathcal{E}^{kinitic}_{\star} = \frac{3}{2} k \mathbb{T}_{\star} \mathbb{N}_{\star}. \tag{7.4}$$

Кинетическая энергия атмосферы

$$\mathcal{E}_{a}^{kinetic} = 4\pi \int_{\mathbb{R}_{\star}}^{\mathbb{R}_{0}} \frac{3}{2} k \mathbb{T}_{\star} n_{\star} \left(\frac{\mathbb{R}_{\star}}{r}\right)^{10} r^{2} dr \approx \frac{3}{7} \left(\frac{3}{2} k \mathbb{T}_{\star} \mathbb{N}_{\star}\right).$$
(7.5)

Суммарная кинетическая энергия частиц плазмы звезды

$$\mathcal{E}^{kinetic} = \mathcal{E}^{kinetic}_{\star} + \mathcal{E}^{kinetic}_{a} = \frac{15}{7} k \mathbb{T}_{\star} \mathbb{N}_{\star}.$$
(7.6)

## 7.1.2 Потенциальная энергия плазмы

Внутри ядра звезды сила, возникающая в электрически поляризованной плазме, уравновешивает действие тяготения. Соответственно, энергия электрической поляризации плазмы в точности скомпенсирована гравитационной энергией

частиц плазмы. Как результат, потенциальная энергия ядра равна нулю.

В атмосфере звезды такого баланса нет.

Гравитационная энергия атмосферы

$$\mathcal{E}_{a}^{G} = -4\pi G \mathbb{M}_{\star} \frac{A}{Z} m_{p} n_{\star} \int_{\mathbb{R}_{\star}}^{\mathbb{R}_{0}} \frac{1}{2} \left[ 2 - \left(\frac{\mathbb{R}_{\star}}{r}\right)^{3} \right] \left(\frac{\mathbb{R}_{\star}}{r}\right)^{6} r dr, \tag{7.7}$$
  
T.e.

$$\mathcal{E}_a^G = \frac{3}{2} \left( \frac{1}{7} - \frac{1}{2} \right) \frac{G\mathbb{M}_\star^2}{\mathbb{R}_\star} = -\frac{15}{28} \frac{G\mathbb{M}_\star^2}{\mathbb{R}_\star}$$
(7.8)

Электрическая энергия атмосферы

$$\mathcal{E}_{a}^{E} = -4\pi \int_{\mathbb{R}_{\star}}^{\mathbb{R}_{0}} \frac{1}{2} \varrho \varphi r^{2} dr, \qquad (7.9)$$

здесь

$$\varrho = \frac{1}{3r^2} \frac{d\mathfrak{P}r^2}{dr} \tag{7.10}$$

$$\varphi = \frac{4\pi}{3} \mathfrak{P}r. \tag{7.11}$$

Электрическая энергия:

$$\mathcal{E}_a^E = -\frac{3}{28} \frac{G\mathbb{M}_\star^2}{\mathbb{R}_\star},\tag{7.12}$$

и суммарная потенциальная энергия частиц в атмосфере:

$$\mathcal{E}_{a}^{potential} = \mathcal{E}_{a}^{G} + \mathcal{E}_{a}^{E} = -\frac{9}{14} \frac{G\mathbb{M}_{\star}^{2}}{\mathbb{R}_{\star}}.$$
(7.13)

Равновесие в звезде зависит не только от энергии плазмы, но также от энергии излучения.

## 7.2 Температура ядра звезды

## 7.2.1 Энергия черного излучения

Энергия черного излучения в ядре

$$\mathcal{E}_{\star}(br) = \frac{\pi^2}{15} k \mathbb{T}_{\star} \left(\frac{k \mathbb{T}_{\star}}{\hbar c}\right)^3 \mathbb{V}_{\star}.$$
(7.14)

Энергия черного излучения в атмосфере

$$\mathcal{E}_{a}(br) = 4\pi \int_{\mathbb{R}_{\star}}^{\mathbb{R}_{0}} \frac{\pi^{2}}{15} k \mathbb{T}_{\star} \left(\frac{k\mathbb{T}_{\star}}{\hbar c}\right)^{3} \left(\frac{\mathbb{R}_{\star}}{r}\right)^{16} r^{2} dr = \frac{3}{13} \frac{\pi^{2}}{15} k \mathbb{T}_{\star} \left(\frac{k\mathbb{T}_{\star}}{\hbar c}\right)^{3} \mathbb{V}_{\star}.$$
 (7.15)

Полная энергия черного излучения

$$\mathcal{E}(br) = \mathcal{E}_{\star}(br) + \mathcal{E}_{a}(br) = \frac{16}{13} \frac{\pi^{2}}{15} k \mathbb{T}_{\star} \left(\frac{k\mathbb{T}_{\star}}{\hbar c}\right)^{3} \mathbb{V}_{\star} = 1.23 \frac{\pi^{2}}{15} k \mathbb{T}_{\star} \left(\frac{k\mathbb{T}_{\star}}{\hbar c}\right)^{3} \mathbb{V}_{\star}.$$
 (7.16)

## 7.2.2 Полная энергия звезды

В соответствии с (7.3) полная энергия звезды

$$\mathcal{E}^{star} = -\mathcal{E}^{kinetic} + \mathcal{E}(br), \qquad (7.17)$$

то есть

$$\mathcal{E}^{star} = -\frac{15}{7}k\mathbb{T}_{\star}\mathbb{N}_{\star} + \frac{16}{13}\frac{\pi^2}{15}k\mathbb{T}_{\star}\left(\frac{k\mathbb{T}_{\star}}{\hbar c}\right)^3\mathbb{V}_{\star}.$$
(7.18)

Устойчивое состояние звезды определяется минимумом ее энергии

$$\left(\frac{d\mathcal{E}^{star}}{d\mathbb{T}_{\star}}\right)_{\mathbb{N}=const,\mathbb{V}=const} = 0,$$
(7.19)

что соответствует условию

$$-\frac{15}{7}\mathbb{N}_{\star} + \frac{64\pi^2}{13\cdot 15} \left(\frac{k\mathbb{T}_{\star}}{\hbar c}\right)^3 \mathbb{V}_{\star} = 0, \qquad (7.20)$$

из которого с учетом (4.18) определяем равновесную температуру ядра

$$\mathbb{T}_{\star} = \left(\frac{25 \cdot 13}{28\pi^4}\right)^{1/3} \left(\frac{\hbar c}{ka_B}\right) Z \approx Z \cdot 2.13 \cdot 10^7 K.$$
(7.21)

## 7.3 Главные параметры звёзд

## 7.3.1 Масса звезды

Теорема вириала связывает кинетическую энергию звезды с ее потенциальной энергией. В соответствии с (7.13) и (7.6)

$$\frac{9}{14} \frac{G\mathbb{M}_{\star}^2}{\mathbb{R}_{\star}} = \frac{30}{7} k \mathbb{T}_{\star} \mathbb{N}_{\star}.$$
(7.22)

Введя безразмерный параметр

$$\eta = \frac{G\mathbb{M}_{\star} \frac{A}{Z} m_p}{\mathbb{R}_{\star} k \mathbb{T}_{\star}},\tag{7.23}$$

получаем

$$\eta = \frac{20}{3} = 6.67. \tag{7.24}$$

С учетом этого и равенств (4.18) и (7.21) получаем выражение для массы ядра звезды

$$\mathbb{M}_{\star} = \left[\frac{20}{3} \left(\frac{25 \cdot 13}{28}\right)^{1/3} \frac{3}{4 \cdot 3.14}\right]^{3/2} \frac{\mathbb{M}_{Ch}}{\left(\frac{A}{Z}\right)^2} = 6.84 \frac{\mathbb{M}_{Ch}}{\left(\frac{A}{Z}\right)^2}.$$
 (7.25)

Это равенство играет очень важную роль, потому что вместе с уравнением (6.20) позволяет предсказать полную массу звезды, которая получается из астрономических измерений:

$$\mathbb{M} = 2\mathbb{M}_{\star} = \frac{13.68\mathbb{M}_{Ch}}{\left(\frac{A}{Z}\right)^2} \approx \frac{25.34\mathbb{M}_{\odot}}{\left(\frac{A}{Z}\right)^2}.$$
(7.26)

Сравнение полученного предсказания о зависимости массы звезды с данными наблюдений дает способ проверки нашей теории. Хотя у нас нет возможности определить химический состав ядер удаленных звёзд, некоторые предсказания на этом пути возможны. Во-первых, не должно быть звёзд, масса которых превышает солнечную больше чем на полтора порядка, т.к. это предельная масса, которую могут иметь только звёзды, ядра которых состоят из водорода с A/Z = 1. Во-вторых, действие в плазме специфического механизма стабилизации (см.главу 12), делающего нейтронно-избыточные атомные ядра

устойчивыми, не дает основания предполагать, что будут существовать звёзды, составленные из плазмы с A/Z > 10, и массой, примерно в сто раз меньшей водородных звёзд. Таким образом теория предсказывает, что весь спектр звёздных масс должен располагаться в интервале от примерно 0.25 до примерно 25 солнечных масс. Эти предсказания весьма точно подтверждаются

измерениями. На рис.7.1 показано распределение по массам двойных звёзд [10]<sup>1</sup> Распределение масс тесных двойных звёзд [11] показано на рис.7.2<sup>2</sup>.

Кроме того, из рис.7.1 видно, что в спектре масс двойных звёзд в виде хорошо выделенных пиков представлены звёзды с целыми значениями A/Z = 3, 4, 5..., соответствующие водороду-3,4,5 или гелию-6,8,10, а также с полуцелым A/Z = 3/2, соответствующим ядрам гелия-3. При этом важно подчеркнуть, что

измеренная масса Солнца удовлетворительно согласуется с получающимся из

рассмотрения его колебаний утверждением (см.главу 9), что оно должно состоять в основном из плазмы с A/Z=5. Спектр масс тесных двойных звёзд

(рис.7.2) не содержит звёзд с высоким A/Z, но важно, что и тот, и другой

спектры обрываются вблизи значения A/Z = 1.

## 7.3.2 Температура и радиус звезды

Используя известную плотность частиц в ядре (4.18), из (7.25) найдем радиус ядра

$$\mathbb{R}_{\star} = 1.42 \frac{a_B}{Z(A/Z)} \left(\frac{\hbar c}{Gm_p^2}\right)^{1/2} \approx \frac{9.79 \cdot 10^{10}}{Z(A/Z)} cm.$$
(7.27)

Температура на поверхности звезды примерно на три порядка ниже, чем температура ядра. Поэтому при оценке радиуса поверхности звезды необходимо проводить расчеты с сохранением эффектов этого порядка, т.е. с учетом роли тяготения электронного газа. При этом плазменную ячейку удобно рассматривать как нейтральный квази-атом (типа атома Томаса-Ферми), электронную оболочку которого образует облако свободных электронов. На

поверхности звезды такой квази-атом удерживается за счет своей отрицательной потенциальной энергии

$$\mathcal{E}_{potential} = (\mathcal{E}_{gravitational} + \mathcal{E}_{electric}) < 0. \tag{7.28}$$

Внутри ячейки, имеющей объем  $V_s = \frac{4\pi}{3}r_s^3$  (где  $r_s \approx \left(\frac{Z}{n_e}\right)^{1/3}$ ), электронный газ находится под давлением  $P_e$ . Поэтому при испарении ячейки с поверхности звезды высвобождается энергия  $\mathcal{E}_{PV} = P_e V_s$ . В связи с этим условие существования поверхности приобретает вид:

$$\mathcal{E}_{gravitational} + \mathcal{E}_{electric} + \mathcal{E}_{PV} = 0. \tag{7.29}$$

В холодной плотной плазме энергия электрона внутри ячейки  $\mathcal{E}_{PV} \approx e^2 n_e^{-1/3}$ . В очень горячей плазме при  $kT \gg \frac{Z^2 e^2}{r_s}$  энергия электронного газа в ячейке

<sup>&</sup>lt;sup>1</sup>Использование этих данных вызвано тем, что только измерение параметров движения двойных звёзд дает возможность достаточно оточно определить их массы.

<sup>&</sup>lt;sup>2</sup>Данные измерений параметров тесных двойных звёзд, проведенных в различных обсерваториях, собраны в таблицу Халиуллиным Х.Ф.(ГАИШ) в его диссертации, и с его разрешения для удобства читателя приводятся в Приложении 1.

<sup>53</sup> 



Рис. 7.1: Распределение по массе двойных звёзд [10]. По абсциссе отложен логарифм массы в единицах солнечной массы. Линиями показаны отдельные значения A/Z из (7.26).



Рис. 7.2: Распределение по массе тесных двойных звёзд [11]. По абсциссе отложен логарифм массы в единицах солнечной массы. Линиями показаны отдельные значения A/Z из (7.26). Для сравнения показано распределение по массе двойных звёзд.

55

 $\mathcal{E}_{PV} = \frac{3}{2}ZkT$ . Для поверхности звезды эти энергии приблизительно равны:

$$\frac{k\mathbb{T}_0}{e^2 n_e^{1/3}} \approx \frac{1}{\alpha} \left(\frac{\mathbb{R}_0}{\mathbb{R}_\star}\right)^2 \approx 1.$$
(7.30)

Нетрудно показать, что в этом случае

$$\mathcal{E}_{PV} \approx 2Z \sqrt{\frac{3}{2} kT \cdot e^2 n_e^{1/3}}.$$
(7.31)

Откуда, учитывая равенства (6.17)-(6.18), получаем

$$\mathcal{E}_{PV} \approx 1.5 Z k \mathbb{T}_{\star} \left(\frac{\mathbb{R}_{\star}}{\mathbb{R}_{0}}\right)^{3} \sqrt{\alpha \pi}.$$
 (7.32)

При испарении частицы вклад электрического взаимодействия ядра и

электронов внутри ячейки, существующий при отсутствии тяготения можно, не учитывать, полагая, что он при испарении не изменяется. Поэтому для

поверхности

$$\mathcal{E}_{electric} = \frac{2\pi \mathfrak{P}^2}{3n_s} = \frac{2G\mathbb{M}_{\star}}{\mathbb{R}_0} \left(Am_p - Zm_e\right).$$
(7.33)

Гравитационная энергия ячейки

$$\mathcal{E}_{gravitational} = -\frac{2G\mathbb{M}_{\star}}{\mathbb{R}_0} \left(Am_p + Zm_e\right).$$
(7.34)

Таким образом, условие равновесия (7.29) на поверхности звезды преобразуется к виду

$$-\frac{4G\mathbb{M}_{\star}Zm_{e}}{\mathbb{R}_{0}} + 1.5Zk\mathbb{T}_{\star}\left(\frac{\mathbb{R}_{\star}}{\mathbb{R}_{0}}\right)^{3}\sqrt{\alpha\pi} = 0.$$
(7.35)

Отсюда с учетом (6.18) и (7.24) получаем

$$\frac{\mathbb{R}_0}{\mathbb{R}_{\star}} = \left(\frac{\sqrt{\alpha\pi}}{2\eta} \frac{\underline{A}}{\underline{m}_p}}{\underline{m}_e}\right)^{1/2} \approx 4.56\sqrt{\frac{A}{Z}}.$$
(7.36)

Поскольку радиус ядра звезды известен (7.27), можно найти величину радиуса ее поверхности:

$$\mathbb{R}_0 \approx \frac{4.46 \cdot 10^{11}}{Z(A/Z)^{1/2}} cm.$$
(7.37)

При известных соотношениях (6.18) и (7.21) можно вычислить температуру на поверхности звезды, предполагая, что химический состав атмосферы

сохраняется таким же, как и в ядре:

$$\mathbb{T}_0 = \mathbb{T}_{\star} \left(\frac{\mathbb{R}_{\star}}{\mathbb{R}_0}\right)^4 \approx 4.92 \cdot 10^5 \frac{Z}{(A/Z)^2} K$$
(7.38)

## 7.3.3 Сравнение с наблюдениями

Из распределения звёзд по массам (рис.7.1) следует, что Солнце должно состоять в основном из плазмы с A/Z = 5. В соответствии с полученными формулами радиус Солнца  $\mathbb{R}_0$  и температура на его поверхности  $\mathbb{T}_0$  зависят также от Z. Вычисленные величины для A/Z=5 при различных Z приведены в Таблице (7.3.2)

1	таолице (7.5.2)									
Т	Таблица (7.3.2)									
		$\mathbb{R}_{\odot}, cm$	$\mathbb{T}_{\odot}, \mathrm{K}$							
	Z	(вычислено	(вычислено							
		по (7.37))	по (7.38))							
ſ	1	$2.0 \cdot 10^{11}$	1961							
Ī	2	$1.0 \cdot 10^{11}$	3923							
	3	$6.65 \cdot 10^{10}$	5885							
ſ	4	$5.0 \cdot 10^{10}$	7845							

Из этой таблицы видно, что вполне удовлетворительное согласие с измеренным радиусом Солнца

$$\mathbb{R}_{\odot} = 6.96 \cdot 10^{10} cm \tag{7.39}$$

и измеренной температурой его поверхности

$$\mathbb{T}_{\odot} = 5850 \ K \tag{7.40}$$

вычисленные значения приобретают при Z = 3. Для массы солнечного ядра вычисления дают

$$\mathbb{M}_{\star}(Z=3, A/Z=5) \approx 9.68 \cdot 10^{32} g,$$
 (7.41)

т.е. почти точно половину полной солнечной массы

$$\frac{\mathbb{M}_{\star}(Z=3, A/Z=5)}{\mathbb{M}_{\odot}} \approx 0.486, \tag{7.42}$$

в полном соответствии с соотношением (6.20).

Полученные выражения для массы звезды (7.26), температуры ее поверхности (7.38) и величины ее радиуса (7.37) дают возможность провести проверку проведенных вычислений путем сравнения их результатов с данными наблюдений. Действительно, измеряемые астрономами параметры описываются

функциями:

$$\mathbb{M} = \frac{Const_1}{(A/Z)^2},\tag{7.43}$$

$$\mathbb{R}_0 = \frac{Const_2}{Z(A/Z)^{1/2}},\tag{7.44}$$

$$\mathbb{T}_0 = \frac{Const_3 \cdot Z}{(A/Z)^2}.$$
(7.45)

Комбинируя их так, чтобы исключить неизвестный параметр Z, получим соотношение

$$\mathbb{T}_0 \mathbb{R}_0 = Const \cdot \mathbb{M}^{5/4}, \tag{7.46}$$

справедливость которого может быть проверена эмпирически. Для такой проверки воспользуемся данными, полученными астрономами из измерений параметров звёзд, образующих тесные пары [11]. Эти объекты дают

возможность измерить все необходимые для такой проверки параметры: массы, радиусы и поверхностные температуры. Результаты этих измерений показаны на рис.(7.3). На этом рисунке показана зависимость, соответствующая расчету по формуле (7.46). Нетрудно видеть, что эти данные хорошо описываются

полученной зависимостью, что говорит в пользу выбранного подхода. Если параметры звезды выразить через соответствующие солнечные величины  $\tau \equiv \frac{\mathbb{T}_0}{\mathbb{T}_{\odot}}, \rho \equiv \frac{\mathbb{R}_0}{\mathbb{R}_{\odot}}$  и  $\mu \equiv \frac{\mathbb{M}}{\mathbb{M}_{\odot}}$ , то равенство (7.46) может быть записано в виде

$$\frac{\tau\rho}{\mu^{5/4}} = 1. \tag{7.47}$$

Численные значения отношения  $\frac{\tau \rho}{\mu^{5/4}}$  для тесных двойных звёзд [11] приведены в последнем столбце Таблицы(8.2)(в конце главы (8)).



Рис. 7.3: Соотношения между основными параметрами звёзд (равенство (7.46)) и соответствующие данные астрономических измерений параметров тесных звёздных пар [11]. По ординате отложен логарифм произведения поверхностной температуры на радиус звезды (отнесенных к параметрам Солнца), по абсциссе - логарифмы отношения звёздной массы к солнечной. Пунктир соответствует равенству (7.46), сплошная линия - фитирование данных измерений.

# Глава 8

# Термодинамика внутризвёздной плазмы и соотношения между основными измеряемыми параметрами звёзд

# 8.1 Термодинамические соотношения в плазме атмосферы звезды

Горячие звёзды непрерывно генерируют энергию, которую они излучают с поверхности. Это излучение неравновесно по отношению к звезде. Но для звезды, находящейся в стационарном состоянии, это излучение тоже стационарно. Вещество звезды при этом можно считать равновесным и находящимся в квази-адиабатических условиях, т.к. существующий обмен энергией между подсистемами излучения и вещества стационарен и не ведет к изменению энтропии последнего. Поэтому для описания состояния атмосферы звезды можно исходить из условий равновесия горячей плазмы, которую в первом приближении можно описать законами идеального газа, находящегося в адиабатических условиях.

Известно, что установить связь между параметрами системы, находящейся в равновесном состоянии, можно с помощью термодинамических соотношений. Обычно термодинамика рассматривает системы, для которых равновесное

состояние характеризуется постоянством температуры, давления и плотности частиц по всей системе. Характерной особенностью рассматриваемой нами системы является существования равновесия при отсутствии постоянства этих параметров (в атмосфере звезды). Поэтому для ее описания введем усредненные давление

$$\widehat{P} \approx \frac{G\mathbb{M}^2}{\mathbb{R}_0^4},\tag{8.1}$$

температуру

$$\widehat{T} = \frac{\int_{\mathbb{V}} T dV}{V} \sim \mathbb{T}_0 \left(\frac{\mathbb{R}_0}{\mathbb{R}_\star}\right) \tag{8.2}$$

и плотность частиц

$$\widehat{n} \approx \frac{\mathbb{N}_A}{\mathbb{R}_0^3} \tag{8.3}$$

и с помощью методов термодинамики найдем соотношения между ними.

### 8.1.1 Соотношение $c_P$ и $c_V$

При поступательном движении частиц по теореме равнораспределения на одну степень свободы приходится энергия равная kT/2 и теплоемкость газа, возникающая за счет этого движения  $c_v = 3/2$ .

Согласно теореме вириала [12, 21] полная энергия звезды должна быть равна кинетической энергии ее частиц, взятой со знаком минус. Так что внутри звезды энергия, отнесенная к одной частице

$$\mathcal{E} = -\frac{3}{2}kT.$$
(8.4)

По определению, теплоемкость при постоянном объеме (отнесенная к одной частице вещества внутри звезды, выраженная в единицах k) в этом случае

$$c_V = \left(\frac{d\mathbb{E}}{dT}\right)_V = -\frac{3}{2}.$$
(8.5)

То, что теплоемкость частиц внутри звезды может быть отрицательна, известно и не должно вызывать удивления. Этот факт отмечен в курсе Ландау-Лифшица [12],§21. Реально теплоемкость каждой частицы без учета тяготения при этом,

конечно, положительна. Отрицательной она получается, если учесть ее

гравитационную энергию в поле звезды.

По определению [12] теплоемкость вещества при постоянном давлении

$$c_P = \left(\frac{dW}{dT}\right)_P,\tag{8.6}$$

здесь W - энтальпия газа. В силу того, что для идеального газа [12]

$$W - \mathcal{E} = NkT, \tag{8.7}$$

в этом случае разница между теплоемкостями

$$c_P - c_V = 1.$$
 (8.8)

Так образом, в рассматриваемом случае идеального газа внутри звезды

получаем

$$c_P = -\frac{1}{2}$$
 (8.9)

Предполагая, что атмосфера звезды находится в условиях близких к адиабатическим, воспользуемся уравнением для адиабаты Пуассона.

## 8.1.2 Адиабата Пуассона

Термодинамический потенциал системы, состоящей из N молекул идеального газа при температуре T и давлении P, может быть записан в виде [12]

 $\Phi = const \cdot N + NT lnP - Nc_P T lnT.$ (8.10)

Поэтому энтропия этой системы

$$S = const \cdot N - NlnP + Nc_P lnT.$$
(8.11)

Поскольку при адиабатическом процессе энтропия остается постоянной

$$-NTlnP + Nc_PTlnT = const, (8.12)$$

то можно записать соотношение, связывающее усредненное давление в системе, с ее объемом (адиабату Пуассона) [12]:

$$\widehat{P}V^{\widetilde{\gamma}} = const, \tag{8.13}$$

здесь показатель адиабаты  $\widetilde{\gamma}=\frac{c_P}{c_V}.$ В рассматриваемом случае с учетом (8.6) и (8.5)

$$\widetilde{\gamma} = \frac{c_P}{c_V} = \frac{1}{3} , \qquad (8.14)$$

так как  $\mathbb{V}^{1/3} \sim \mathbb{R}_0$ , получаем что в равновесии

$$\widehat{P}\mathbb{R}_0 = const. \tag{8.15}$$

## 8.2 Соотношение масса-радиус

Используя ранее введенное значение усредненного давления, (8.1) из (8.15) получаем интересующее нас соотношение массы и радиуса звезды:

$$\frac{\mathbb{M}^2}{\mathbb{R}^3_0} = const. \tag{8.16}$$

Это соотношение указывает на внутреннюю связь химических параметров плазмы в равновесном состоянии в атмосфере звезды. Действительно, из подстановки в равенство (8.16) полученных ранее определений (7.37) и (7.38) получаем соотношение:

$$Z \sim (A/Z)^{5/6}$$
 (8.17)

Одновременно данные о массе звёзд, радиусе звёзд и их температуре астрономами получены для звёзд, образующих тесные пары [11]. Зависимость от массы радиусов звёзд, входящих в тесные пары, (в дважды логарифмическом масштабе) показана на рис.8.1. Результат фитирования данных измерений показан на рисунке сплошной линией и соответствует зависимости  $\mathbb{R}_0 \sim \mathbb{M}^{0.68}$ , что весьма близко к теоретической зависимости  $\mathbb{R}_0 \sim \mathbb{M}^{2/3}$  (8.16), показанной на рисунке пунктиром.

Если параметры звезды, как и ранее, выразить через соответствующие солнечные величины  $\rho \equiv \frac{\mathbb{R}_0}{\mathbb{R}_0}$  и  $\mu \equiv \frac{\mathbb{M}}{\mathbb{M}_0}$ , то равенство (8.16) может быть представлено как  $\frac{\rho}{\mu^{2/3}} = 1$ . Численные значения отношения  $\frac{\rho}{\mu^{2/3}}$  для тесных двойных звёзд [11] приведены в Таблице(8.2).



Рис. 8.1: Зависимость радиусов тесных двойных звёзд [11] (в единицах солнечного радиуса) от их массы (в единицах массы Солнца), представленная в дважды логарифмическом масштабе. Результат фитирования измеренных данных показан сплошной линией и соответствует зависимости  $\mathbb{R}_0 \sim \mathbb{M}^{0.68}$ . Теоретическая зависимость  $\mathbb{R}_0 \sim \mathbb{M}^{2/3}$  (8.16) показана пунктиром.

_									
	Ν	Star		$\mu \equiv \frac{M}{M_{\odot}}$	$\rho \equiv \frac{\mathbb{R}_0}{\mathbb{R}_{\bigodot}}$	$\tau \equiv \frac{\mathbb{T}_0}{\mathbb{T}_{\bigodot}}$	$\frac{\rho}{\mu^{2/3}}$	$\frac{\tau}{\mu^{7/12}}$	$\frac{\rho\tau}{\mu^{5/4}}$
			1	1.48	1.803	1.043	1.38	0.83	1.15
	1	BW Aqr	2	1.38	2.075	1.026	1.67	0.85	1.42
		V 889 Aql	1	2.4	2.028	1.692	1.13	1.01	1.15
	2		2	2.2	1.826	1.607	1.08	1.01	1.09
			1	6.24	4.512	3.043	1.33	1.04	1.39
	3	V 539 Ara	2	5.31	4.512	3.043	1.12	1.09	1.23
			1	3.31	2.58	1.966	1.16	0.98	1.13
	4	AS Cam	2	2.51	1.912	1.709	1.03	1.0	1.03
			1	22.8	9.35	5.658	1.16	0.91	1.06
	5	EM Car	2	21.4	8.348	5.538	1.08	0.93	1.00
		GL Car	1	13.5	4.998	5.538	0.88	1.08	0.95
	6		2	13	4.726	4.923	0.85	1.1	0.94
		QX Car	1	9.27	4.292	4	0.97	1.09	1.06
7	7		2	8.48	4.054	3.829	0.975	1.1	1.07
		AR Cas	1	6.7	4.591	3.111	1.29	1.02	1.32
	8		2	1.9	1.808	1.487	1.18	1.02	1.21
			1	1.4	1.616	1.102	1.29	0.91	1.17
	9	IT Cas	2	1.4	1.644	1.094	1.31	0.90	1.18
			1	7.2	4.69	4.068	1.25	1.29	1.62
	10	OX Cas	2	6.3	4.54	3.93	1.33	1.34	1.79
			1	2.79	2.264	1.914	1.14	1.05	1.20
	11	PV Cas	2	2.79	2.264	2.769	1.14	1.05	1.20
			1	5.3	4.028	2.769	1.32	1.05	1.39
	12	KT Cen	2	5	3.745	2.701	1.28	1.06	1.35

Таблица(8.2). Соотношения основных звёздных параметров

N	Star	n	$\mu \equiv \frac{\mathbb{M}}{\mathbb{M}_{\bigodot}}$	$\rho \equiv \frac{\mathbb{R}_0}{\mathbb{R}_{\bigodot}}$	$\tau \equiv \frac{\mathbb{T}_0}{\mathbb{T}_{\bigodot}}$	$\frac{\rho}{\mu^{2/3}}$	$\frac{\tau}{\mu^{7/12}}$	$\frac{\rho\tau}{\mu^{5/4}}$
		1	11.8	8.26	4.05	1.59	0.96	1.53
13	V 346 Cen	2	8.4	4.19	3.83	1.01	1.11	1.12
		1	11.8	8.263	4.051	1.04	1.06	1.11
14	CW Cep	2	11.1	4.954	4.393	1.0	1.08	1.07
		1	2.02	1.574	1.709	0.98	1.13	1.12
15	EK Cep	2	1.12	1.332	1.094	1.23	1.02	1.26
		1	2.58	3.314	1.555	1.76	0.89	1.57
16	α Cr B	2	0.92	0.955	0.923	1.01	0.97	0.98
		1	17.5	6.022	5.66	0.89	1.06	0.95
17	Y Cyg	2	17.3	5.68	5.54	0.85	1.05	0.89
	Y 380 Cyg	1	14.3	17.08	3.54	2.89	0.75	2.17
18		2	8	4.3	3.69	1.07	1.1	1.18
10	V 453 Cyg	1	14.5	8.607	4.55	1.45	0.95	1.38
19		2	11.3	5.41	4.44	1.07	1.08	1.16
20	V 477 Cyg	1	1.79	1.567	1.46	1.06	1.04	1.11
20		2	1.35	1.27	1.11	1.04	0.93	0.97
91	V 478 Cura	1	16.3	7.42	5.09	1.15	1.0	1.15
	V 418 Cyg	2	16.6	7.42	5.09	1.14	0.99	1.13
	V 541 Curr	1	2.69	2.013	1.86	1.04	1.05	1.09
	V 541 Cyg	2	2.6	1.9	1.85	1.0	1.6	1.06
	V 1143 C	1	1.39	1.44	1.11	1.16	0.92	0.92
23	V 1143 Cyg	2	1.35	1.23	1.09	1.0	0.91	0.92
	N 1765 C	1	23.5	19.96	4.39	2.43	0.67	1.69
24	V 1765 Cyg	2	11.7	6.52	4.29	1.26	1.02	1.29

Таблица(8.2)(продолжение).

Таблица(8.2)(продолжение).

N	Star	n	$\mu \equiv \frac{\mathbb{M}}{\mathbb{M}_{\odot}}$	$\rho \equiv \frac{\mathbb{R}_0}{\mathbb{R}_{\bigodot}}$	$\tau \equiv \frac{\mathbb{T}_0}{\mathbb{T}_{\bigodot}}$	$\frac{\rho}{\mu^{2/3}}$	$\frac{\tau}{\mu^{7/12}}$	$\frac{\frac{\rho\tau}{\mu^{5/4}}}$
		1	5.15	2.48	2.91	0.83	1.12	0.93
25	DI Her	2	4.52	2.69	2.58	0.98	1.07	1.05
		1	4.25	2.71	2.61	1.03	1.12	1.16
26	HS Her	2	1.49	1.48	1.32	1.14	1.04	1.19
		1	3.13	2.53	1.95	1.18	1.00	1.12
27	CO Lac	2	2.75	2.13	1.86	1.08	1.01	1.09
		1	6.24	4.12	2.64	1.03	1.08	1.11
28	GG Lup	2	2.51	1.92	1.79	1.04	1.05	1.09
	RU Mon	1	3.6	2.55	2.20	1.09	1.04	1.14
29		2	3.33	2.29	2.15	1.03	1.07	1.10
	GN Nor	1	2.5	4.59	1.33	2.49	0.78	1.95
30		2	2.5	4.59	1.33	2.49	0.78	1.95
	U Oph	1	5.02	3.31	2.80	1.13	1.09	1.23
31		2	4.52	3.11	2.60	1.14	1.08	1.23
	V 451 Oph	1	2.77	2.54	1.86	1.29	1.03	1.32
32		2	2.35	1.86	1.67	1.05	1.02	1.07
		1	19.8	14.16	4.55	1.93	0.80	1.54
33	βOri	2	7.5	8.07	3.04	2.11	0.94	1.98
		1	2.5	1.89	1.81	1.03	1.06	1.09
34	FT Ori	2	2.3	1.80	1.62	1.03	1.0	1.03
		1	5.36	3.0	2.91	0.98	1.09	1.06
35	AG Per	2	4.9	2.61	2.91	0.90	1.15	1.04
		1	3.51	2.44	2.27	1.06	1.09	1.16
36	IQ Per	2	1.73	1.50	2.27	1.04	1.00	1.05

Таблица(8.2)(продолжение).

N	Star	n	$\mu \equiv \frac{\mathbb{M}}{\mathbb{M}_{\bigodot}}$	$\rho \equiv \frac{\mathbb{R}_0}{\mathbb{R}_{\bigodot}}$	$\tau \equiv \frac{\mathbb{T}_0}{\mathbb{T}_{\bigodot}}$	$\frac{\rho}{\mu^{2/3}}$	$\frac{\tau}{\mu^{7/12}}$	$\frac{-\rho\tau}{\mu^{5/4}}$
	ς Phe	1	3.93	2.85	2.41	1.14	1.08	1.24
37		2	2.55	1.85	1.79	0.99	1.04	1.03
		1	2.5	2.33	1.74	1.27	1.02	1.29
38	KX Pup	2	1.8	1.59	1.38	1.08	0.98	1.06
		1	2.88	2.03	1.95	1.00	1.05	1.05
39	NO Pup	2	1.5	1.42	1.20	1.08	0.94	1.02
		1	2.1	2.17	1.49	1.32	0.96	1.27
40	VV Pyx	2	2.1	2.17	1.49	1.32	0.96	1.27
	YY Sgr	1	2.36	2.20	1.59	1.24	0.96	1.19
41		2	2.29	1.99	1.59	1.15	0.98	1.12
	V 523 Sgr	1	2.1	2.67	1.42	1.63	0.92	1.50
42		2	1.9	1.84	1.42	1.20	0.98	1.17
	V 526 Sgr	1	2.11	1.9	1.30	1.15	0.84	0.97
43		2	1.66	1.60	1.30	1.14	0.97	1.10
	V 1647 Sgr	1	2.19	1.83	1.52	1.09	0.96	1.05
44		2	1.97	1.67	4.44	1.06	1.02	1.09
		1	3.0	1.96	1.67	0.94	0.88	0.83
45	V 2283 Sgr	2	2.22	1.66	1.67	0.97	1.05	1.02
		1	4.98	3.02	2.70	1.03	1.06	1.09
46	V 760 Sco	2	4.62	2.64	2.70	0.95	1.11	1.05
		1	3.2	2.62	1.83	1.21	0.93	1.12
47	AO Vel	2	2.9	2.95	1.83	1.45	0.98	1.43
		1	3.21	3.14	1.73	1.44	0.87	1.26
48	EO Vel	2	2.77	3.28	1.73	1.66	0.95	1.58

Таблица(8.2)(продолжение).

	Ν	Star	n	$\mu \equiv \frac{\mathbb{M}}{\mathbb{M}_{\bigodot}}$	$\rho \equiv \frac{\mathbb{R}_0}{\mathbb{R}_{\bigodot}}$	$\tau \equiv \frac{\mathbb{T}_0}{\mathbb{T}_{\bigodot}}$	$\frac{\rho}{\mu^{2/3}}$	$\frac{\tau}{\mu^{7/12}}$	$\frac{\rho\tau}{\mu^{5/4}}$
Ī			1	10.8	6.10	3.25	1.66	0.81	1.34
	49	α Vir	2	6.8	4.39	3.25	1.22	1.06	1.30
ſ			1	13.2	4.81	4.79	0.83	1.06	0.91
	50	DR Vul	2	12.1	4.37	4.79	0.83	1.12	0.93

# 8.3 Соотношения масса-температура и масса-светимость.

В учетом радиальной зависимости температуры (6.18) и соотношений (4.22),(6.8) и (8.16), можно получить соотношение между радиусом и поверхностной температурой звезды

$$\mathbb{T}_0 \sim \mathbb{R}_0^{7/8},\tag{8.18}$$

или с учетом (8.16) соотношение массы и поверхностной температуры звезды

$$\mathbb{T}_{0} = \frac{\mathbb{T}_{\odot}}{\mathbb{M}_{\odot}^{7/12}} \cdot \mathbb{M}^{7/12} \approx \frac{3.86 \cdot 10^{5}}{(A/Z)^{7/6}} K$$
(8.19)

На рис.(8.2) показана зависимость поверхностной температуры от массы для того же набора звёзд, составляющих тесные пары, для которого определена зависимость масса-радиус (рис.(8.1)). Здесь температуры звёзд нормированы на

поверхностную температуру Солнца (5875 К), массы - на массу Солнца. Результат фитирования измеренных данных показан сплошной линией и

соответствует зависимости  $\mathbb{T}_0 \sim \mathbb{M}^{0.59}$ .

Теоретическая зависимость  $\mathbb{T}_0 \sim \mathbb{M}^{7/12}$  (8.19) показана пунктиром. Если параметры звезды, как и ранее, выразить через соответствующие солнечные величины  $\tau \equiv \frac{\mathbb{T}_0}{\mathbb{T}_{\odot}}$  и  $\mu \equiv \frac{\mathbb{M}}{\mathbb{M}_{\odot}}$ , то равенство (8.19) может быть записано в виде

$$\frac{\tau}{\mu^{7/12}} = 1. \tag{8.20}$$

Численные значения отношения  $\frac{\tau}{\mu^{7/12}}$  для тесных двойных звёзд [11] приведены в Таблице(8.2).

Анализ этих данных приводит к нескольким заключениям. Так как усреднение по всем 100 звёздам Таблицы (8.2) показывает, что усреднено параметр

$$<rac{ au}{\mu^{7/12}}>=1.007\pm0.07,$$
 (8.21)

то можно сделать вывод о том, что, во-первых, разброс измеренных астрономами масс звёзд и их поверхностных температур является статистическим. Во-вторых, равенство (8.20) универсально применимо ко всем горячим звёздам (точнее, ко всем звёздам, входящим в указанные тесные пары). Для Солнца при A/Z = 5 из (8.19) получаем

$$T_{\odot} \approx 5884K \tag{8.22}$$

что оказывается в хорошем согласии с измерениями температуры на поверхности Солнца ( $\mathbb{T}_{\odot} \approx 5875 \, K$ ). Максимальная поверхностная температура, которой обладают водородные звёзды с A/Z = 1, т.е. с массой близкой к  $25 M_{\odot}$ ,


Рис. 8.2: Зависимость поверхностной температуры от массы звёзд, входящих в тесные пары [11]. Температуры нормированы на поверхностную температуру Солнца (5875 К), массы - на массу Солнца. Данные представлены в дважды логарифмическом масштабе. Результат фитирования измеренных данных показан сплошной линией и соответствует зависимости  $\mathbb{R} \sim \mathbb{M}^{0.59}$ . Теоретическая зависимость  $\mathbb{R} \sim \mathbb{M}^{7/12}$  (8.19) показана пунктиром.

должна согласно (8.19) приближаться к 50000 К, что можно считать согласующимся с данными измерений Табл.(8.2).

Иначе обстоит дело с параметром  $\frac{\rho}{\mu^{2/3}}$ . В состав рассматриваемых звёздных пар входит несколько звёзд-гигантов и супер-гигантов. Для некоторых из них отношение  $\frac{\rho}{\mu^{2/3}}$  превышает 2. Кажется, что если их исключить из усреднения, то полученное среднее по звёздам главной последовательности получится близким к 1. Однако, очевидно, что этот вопрос требует более точного рассмотрения.



Рис. 8.3: Зависимость светимости звёзд, входящих в тесные пары [11], от их массы (в единицах светимости и массы Солнца). Результат фитирования данных измерений показан сплошной линией и соответствует зависимости  $\mathbb{L}_0 \sim \mathbb{M}^{3.74}$ . Теоретическая зависимость  $\mathbb{L}_0 \sim \mathbb{M}^{11/3}$  (8.24) показана пунктиром.

Светимость звезды описывается зависимостью

$$\mathbb{L}_0 \sim \mathbb{R}_0^2 \mathbb{T}_0^4. \tag{8.23}$$

С учетом соотношений (8.16) и (8.19) получаем

$$\mathbb{L}_0 \sim \mathbb{M}^{11/3} \sim \mathbb{M}^{3.67}. \tag{8.24}$$

Эта зависимость иллюстрируется (рис.(8.3)). Из приведенных в этой главе рисунков видно, что полученные теоретические оценки вполне удовлетворительно количественно согласуются с имеющимися данными измерений. При этом важно, что таким образом количественно объяснена открытая в начале XX века зависимость масса-светимость.

#### 8.3.1 Обобщение результатов

Сведем воедино полученные результаты. Энергетически выгодным является разделение звезды на две области: в центральной части звезды расположено



Рис. 8.4: Схематическое изображение интерьера звезды,

ядро, а снаружи его окружает атмосфера (рис.8.4). Ядро звезды имеет радиус

$$\mathbb{R}_{\star} = 1.42 \frac{a_B}{Z(A/Z)} \left(\frac{\hbar c}{Gm_p^2}\right)^{1/2} \approx \frac{9.79 \cdot 10^{10}}{Z(A/Z)} cm, \tag{8.25}$$

что составляет приблизительно 1/10 ее наружного радиуса. При этом масса ядра

$$\mathbb{M}_{\star} = 6.84 \frac{\mathbb{M}_{Ch}}{\left(\frac{A}{Z}\right)^2} \tag{8.26}$$

почти точно равна половине массы звезды. Плазма внутри ядра имеет постоянную плотность

$$n_{\star} = \frac{16}{9\pi} \frac{Z^3}{a_B^3} \approx 1.2 \cdot 10^{24} Z^3 cm^{-3}$$
(8.27)

и постоянную температуру

$$\mathbb{T}_{\star} = \left(\frac{25 \cdot 13}{28\pi^4}\right)^{1/3} \left(\frac{\hbar c}{ka_B}\right) Z \approx Z \cdot 2.13 \cdot 10^7 K.$$
(8.28)

Внутри атмосферы плотность плазмы и ее температура уменьшаются по мере приближения к поверхности:

$$n_e(r) = n_\star \left(\frac{\mathbb{R}_\star}{r}\right)^6 \tag{8.29}$$

$$T_r = \mathbb{T}_{\star} \left(\frac{\mathbb{R}_{\star}}{r}\right)^4. \tag{8.30}$$

Внешний радиус звезды определяется равенством

$$\mathbb{R}_{0} = \left(\frac{\sqrt{\alpha\pi}}{2\eta} \frac{\frac{A}{Z}m_{p}}{m_{e}}\right)^{1/2} \mathbb{R}_{\star} \approx \frac{4.46 \cdot 10^{11}}{Z(A/Z)^{1/2}} cm.$$
(8.31)

Температура на поверхности звезды

$$\mathbb{T}_0 = \mathbb{T}_{\star} \left( \frac{\mathbb{R}_{\star}}{\mathbb{R}_0} \right)^4 \approx 4.92 \cdot 10^5 \frac{Z}{(A/Z)^2}.$$
(8.32)

#### Глава 9

# Магнитные поля и магнитные моменты звёзд

#### 9.1 Магнитные моменты космических тел

Тонкая сферическая оболочка радиуса r, несущая на себе электрический заряд q, при вращении вокруг своей оси с частотой  $\Omega$  приобретает магнитный момент

$$\mathbf{m} = \frac{r^2}{3c} q \mathbf{\Omega}. \tag{9.1}$$

Вращение шара, внутри которого распределен электрический заряд  $\varrho(r)$ , индуцирует у него появление магнитного момента

$$\mathbf{\mathfrak{m}} = \frac{\mathbf{\Omega}}{3c} \int_0^R r^2 \varrho(r) \ 4\pi r^2 dr.$$
(9.2)

Поэтому положительно заряженное ядро звезды создаст магнитный момент

$$\mathbf{m}_{+} = \frac{\sqrt{G}\mathbb{M}_{\star}\mathbb{R}_{\star}^{2}}{5c}\mathbf{\Omega}.$$
(9.3)

В атмосфере звезды конденсируется отрицательный заряд, по абсолютной величине равный заряду ядра. Будучи распределенным далее от центра звезды, он создаст при вращении несколько большее магнитное поле. Количественная оценка показывает, что суммарный магнитный момент звезды будет отрицательным и по порядку величины будет равен моменту ядра:

$$\mathbf{\mathfrak{m}}_{\Sigma} \approx -\frac{\sqrt{G}}{c} \mathbb{M}_{\star} \mathbb{R}_{\star}^2 \mathbf{\Omega}.$$
(9.4)

В это же время механический момент вращения шара с массой М и радиусом  $\mathbb R$ 

$$\mathcal{L} \approx \mathbb{M}_{\star} \mathbb{R}_{\star}^2 \Omega. \tag{9.5}$$

Для космических тел, в плазме которых сила собственного тяготения вызывает электрическую поляризацию, в соответствии с уравнением (6.2), гиромагнитное отношение будет зависеть только от мировых констант:

$$\frac{\mathbf{m}_{\Sigma}}{\mathcal{L}} \approx -\frac{\sqrt{G}}{c}.\tag{9.6}$$

Это соотношение было впервые получено Блекеттом [6], показавшим, что гиромагнитные отношения для Земли, Солнца и звезды 78 Vir, действительно, близки  $\sqrt{G}/c$ .

В настоящее время магнитные поля, массы, радиусы и скорости вращения измерены для всех планет Солнечной системы и некоторых звёзд [18]. Как видно из рис.(9.1), построенного на основании этих данных, их гиромагнитные отношения удовлетворительно согласуются с соотношением Блекетта. Сделав несколько допущений, те же параметры можно определить для пульсаров. Измерения показывают, что по порядку величины все пульсары имеют одну и туже массу [20], что согласуется с условием равновесия холодной релятивистской материи (см.раздел 13.2.2). Исходя из этого массу и радиус пульсаров можно считать известными. В соответствии с общепринятой точкой зрения, скорость их вращения равна характерной частоте их излучения. Сделанные допущения позволяют определить гиромагнитные отношения тех трех пульсаров, для которых измерены магнитные поля на их полюсах [5]. Как видно из рис.(9.1), гиромагнитные отношения указанных пульсаров

#### 9.2 Магнитные поля горячих звёзд

При оценке магнитного поля, существующего на полюсах звезды, необходимо, в первую очередь, определить поле, индуцируемое ее атмосферой. Вкладом ядра, при условии  $\mathbb{R}_{\star} \ll R_0$ , можно пренебречь. В соответствии с распределением поляризации внутри атмосферы, она при вращении создаст момент

$$\mathbf{\mathfrak{m}}_{-} = \frac{\mathbf{\Omega}}{3c} \int_{R_{\star}}^{R_{0}} 4\pi \frac{div\mathfrak{P}}{3} r^{4} dr.$$
(9.7)

Этот интеграл можно взять численно. Однако, в данном случае, по-видимому, достаточно оценки по порядку величины. Поле на полюсе звезды

$$\mathcal{H} \approx \frac{2\mathbf{m}_{-}}{R_0^3} \tag{9.8}$$



Рис. 9.1: Измеренные значения магнитных моментов космических тел в зависимости от их моментов вращения [18]. По ординате - логарифм магнитного момента (в  $Gs \cdot cm^3$ ), по абсциссе - логарифм момента вращения (в  $erg \cdot s$ ). Линия иллюстрирует равенство (9.6).

можно оценить следующим путем. По порядку величины магнитный момент атмосферы

$$\mathbf{m}_{-} \approx \frac{\sqrt{G}2M_{\star}R_{0}^{2}}{c}\mathbf{\Omega}$$
(9.9)

и поле на полюсе звезды

$$\mathcal{H} \approx -4 \frac{\sqrt{G} \mathbb{M}_{\star}}{cR_0} \mathbf{\Omega}.$$
(9.10)

При учете полученных выше соотношений получается, что это выражение для магнитного поля на полюсе звезды слабо зависит от параметров Z и A/Z, и значит оно должно слабо зависеть от радиуса, температуры и массы звезды и должно определяться в основном скоростью ее вращения:

$$\mathcal{H} \approx -50 \left(\frac{m_e}{m_p}\right)^{3/2} \frac{\alpha^{3/4} c}{\sqrt{G}} \mathbf{\Omega} \approx -2 \cdot 10^9 \mathbf{\Omega} \quad Oe.$$
(9.11)

Для целого ряда звёзд, входящих в Ар-класс, магнитные поля измерены [16]. Эти звёзды характеризуются изменением их блеска во времени, и этот период для них тоже измерен. В настоящее время нет полной ясности с внутренними причинами наблюдающегося изменения блеска. Но если изменение блеска, вызванное некими внутренними причинами, будет происходить неоднородно по поверхности звезды, то измеряемый период изменения блеска будет зависеть от скорости вращения звезды. Можно думать, что при относительно быстром вращении звезды видимое изменение блеска будет в основном определяться этим вращением. Чтобы проверить это предположение, сравним полученную расчетную зависимость (9.11) с данными измерений [16] (см. рис. 9.2). При этом, очевидно, не следует ожидать очень хорошего совпадения расчетов с данными наблюдений, т.к. при расчете рассматривается сферически симметричная модель, а данные наблюдений берутся для звёзд, где такая симметрия явно нарушена. Поэтому получающееся согласие по порядку величины можно считать вполне удовлетворительным.

Следует отметить, что и в случае Солнца формула (9.11) работает плохо. Поверхность Солнца вращается с периодом  $T \approx 25 \div 30$  суток. При такой скорости вращения звезды ее поле, вычисленное по формуле (9.11), должно

быть порядка 1 kOe, в то время как дипольное поле Солнца, по оценкам экспертов, примерно в 20 раз меньше. Причин для этого может быть несколько.



Рис. 9.2: Зависимость магнитного поля Ар-звёзд от скорости их вращения [16]. Линия соответствует (9.11)). По абсциссе - произведение  $\Omega \cdot 10^5$  в  $s^{-1}$ , по ординате - магнитное поле в kOe.

### Глава 10

# Вращение периастров тесных звёздных пар

#### 10.1 Вращение апсид тесных пар звёзд

Вращение линий апсид в тесных двойных звёздных системах есть результат отклонения движения этих звёзд от законов Кеплера, происходящего из-за

несферичности распределения вещества внутри них. Главной причиной возникновения несферичности является собственное вращение звёзд. Впервые теория этого эффекта была создана А.Клеро (A.Clairault) в начале XVIII века. В настоящее время известно около полусотни тесных двойных звёзд, вращение периастров которых измерено. При этом, согласно теории, базирующейся на вычислениях Клеро, оказывается, что, если бы вещество внутри звёзд было бы распределено равномерно, то вращение периастров этих звёзд должно было бы происходить примерно в сто раз быстрее. Наоборот, если бы все вещество звёзд

было бы сосредоточено в их центрах, то вращение периастров вообще отсутствовало. Согласовать теорию с наблюдениями можно, если предположить, что плотность звёздного вещества возрастает по мере приближения к центру и

достигает там величины примерно в сто раз большей, чем усредненная плотность по всему объему звезды. Именно такое возрастание плотности следует

из стандартных моделей звёздного интерьера, и поэтому считается, что вращение апсид тесных звёздных пар качественно доказывает их правильность. Однако количественного соответствия для конкретных звёзд можно достигнуть только путем подбора параметров их внутреннего строения индивидуально для каждой пары.

Рассмотрим эту задачу с учетом электрической поляризации. При этом ролью атмосферы, имеющей малую плотность, можно пренебречь. Из-за значительной

концентрации вещества внутри ядра звезды можно считать, что определяющую роль в рассматриваемом эффекте будет играть изменение форм ядер звёзд, вращающихся вокруг своих осей.

За счет своего вращения вокруг оси ядро звезды приобретает форму сплюснутого эллипсоида вращения, и это вызывает дополнительные силы, приводящие к изменению ее скорости по эллиптической орбите.

В соответствии с [7],[17] отношение угловой скорости вращения периастра ω, возникающего за счет действия этого механизма, к угловой скорости вращения вокруг оси Ω равно:

$$\frac{\omega}{\Omega} = \frac{3}{2} \frac{(I_A - I_C)}{Ma^2}.$$
(10.1)

Здесь  $I_A$  и  $I_C$  - моменты инерции относительно главных осей эллипсоида. Их разность

$$I_A - I_C = \frac{M}{5}(a^2 - c^2), \qquad (10.2)$$

здесь *а* и *с* - экватериальный и полярный радиусы звезды. В результате получается

$$\frac{\omega}{\Omega} \approx \frac{3}{10} \frac{(a^2 - c^2)}{a^2}.$$
(10.3)

# 10.2 Равновесная форма ядра вращающейся звезды

В отсутствии вращения уравнение равновесия плазмы в ядре было получено ранее (6.4). Перепишем его в виде

$$\gamma \mathbf{g}_G + \rho_G \mathbf{E}_G = 0, \tag{10.4}$$

приписав индекс G соответствующим величинам, чтобы отметить, что их происхождение вызвано действием гравитации, имея в виду при этом, что  $div \mathbf{g}_G = 4\pi \ G \ \gamma, \ div \ \mathbf{E}_G = 4\pi \rho_G \ n \ \rho_G = \sqrt{G} \gamma.$ 

Можно предположить, что при вращении под действием центробежного ускорения  $\mathbf{g}_{\Omega}$ , могут в плазме возникнуть дополнительные электрические заряды с плотностью  $\rho_{\Omega}$  и дополнительное электрическое поле  $\mathbf{E}_{\Omega}$ . В этом случае уравнение равновесия приобретет вид:

(a + a)(a + a)

$$(\gamma_G + \gamma_\Omega)(\mathbf{g}_G + \mathbf{g}_\Omega) = (\rho_G + \rho_\Omega)(\mathbf{E}_G + \mathbf{E}_\Omega), \qquad (10.5)$$

здесь

$$div \left(\mathbf{E}_G + \mathbf{E}_\Omega\right) = 4\pi(\rho_G + \rho_\Omega) \tag{10.6}$$

 $div \mathbf{E}_{\Omega} = 4\pi \rho_{\Omega}. \tag{10.7}$ 

Будем искать решение этого уравнения в форме

$$\varphi = C_{\Omega} r^2 (3\cos^2\theta - 1) \tag{10.8}$$

или для декартовых координат

$$\varphi = C_{\Omega}(3z^2 - x^2 - y^2 - z^2), \qquad (10.9)$$

здесь  $C_{\Omega}$  - константа. Таким образом

$$E_x = 2 C_{\Omega} x, \ E_y = 2 C_{\Omega} y, \ E_z = -4 C_{\Omega} z$$
 (10.10)

и с учетом

$$div \mathbf{E}_{\Omega} = 0 \tag{10.11}$$

получаются важные равенства:

$$\rho_{\Omega} = 0; \tag{10.12}$$

$$\gamma g_{\Omega} = \rho \mathbf{E}_{\Omega}.\tag{10.13}$$

Действие центробежного ускорения должно быть уравновешено электрической силой

$$\gamma \ 2\Omega^2 \ x = \rho \ 2C_\Omega \ x, \tag{10.14}$$

т.е.

$$C_{\Omega} = \frac{\gamma \ \Omega^2}{\rho} = \frac{\Omega^2}{\sqrt{G}}.$$
(10.15)

Электрический потенциал шара, внутри которого однородно распределен положительный заряд,

$$\varphi(r) = \frac{Q}{R} \left(\frac{3}{2} - \frac{r^2}{2R^2}\right).$$
 (10.16)

Компенсирующий поверхностный отрицательный заряд индуцирует внутри шара потенциал

$$\varphi(R) = -\frac{Q}{R},\tag{10.17}$$

где, в соответствии с (10.4),  $\mathbb{Q} = \sqrt{G}\mathbb{M}$ , и  $\mathbb{M}$  - масса ядра.

Полный потенциал внутри рассматриваемого ядра

$$\varphi_{\Sigma} = \frac{\sqrt{G\mathbb{M}}}{2\mathbb{R}} \left( 1 - \frac{r^2}{\mathbb{R}^2} \right) + \frac{\Omega^2}{\sqrt{G}} r^2 (3\cos^2\theta - 1).$$
(10.18)

Так как потенциал должен быть равен нулю на поверхности ядра, пр<br/>иr=aиr=c

$$\varphi_{\Sigma} = 0. \tag{10.19}$$

и мы получаем уравнение, описывающее равнове<br/>сную форму ядра вращающейся звезды (при $\frac{a^2-c^2}{a^2}\ll 1)$ 

$$\frac{a^2 - c^2}{a^2} \approx \frac{9}{2\pi} \frac{\Omega^2}{G\gamma}.$$
(10.20)

#### 10.3 Угловая скорость вращения апсид

Принимая во внимание равенство (10.20), получаем

$$\frac{\omega}{\Omega} \approx \frac{27}{20\pi} \frac{\Omega^2}{G\gamma}.$$
(10.21)

Так как суммарная скорость вращения периастра создается за счет вклада обеих звёзд тесной звёздной пары, это равенство преобразуется к виду

$$\frac{\omega}{\Omega} \approx \frac{27}{20\pi} \frac{\Omega^2}{G} \left( \frac{1}{\gamma_1} + \frac{1}{\gamma_2} \right), \tag{10.22}$$

здесь  $\gamma_1$  и  $\gamma_2$  - плотности звёздных ядер:

$$\gamma = \frac{16}{9\pi^2} \frac{A}{Z} m_p \frac{Z^3}{a_B^3}.$$
 (10.23)

Если ввести период орбитального вращения звёзд  $\mathcal{P} = \frac{2\pi}{\Omega}$  и период вращения периастров  $\mathcal{U} = \frac{2\pi}{\omega}$ , то из (10.21) следует

$$\frac{\mathcal{P}}{\mathcal{U}} \left(\frac{\mathcal{P}}{\mathcal{T}}\right)^2 \approx \sum_{1}^{2} \xi_i, \tag{10.24}$$
здесь

$$\mathcal{T} = \sqrt{\frac{243 \ \pi^3}{80}} \ \tau_0 \approx 10\tau_0, \tag{10.25}$$

$$\tau_0 = \sqrt{\frac{a_B^3}{G \ m_p}} \approx 7.7 \cdot 10^2 sec \tag{10.26}$$

$$\xi_i = \frac{Z_i}{A_i (Z_i + 1)^3}.$$
(10.27)

# 10.4 Сравнение вычисленных значений скорости вращения периастров с данными наблюдений

Поскольку равновесная плотность вещества внутри ядра (Eq.(10.23)) примерно пропорциональна квадрату заряда атомных ядер, вращение периастронов звёзд, плазма которых состоит из ядер с высокими Z, будет очень медленным. Поэтому, в соответствии с равенством (10.24), возможно измерить апсидальное движение только тех звёзд, которые состоят из легких атомных ядер. Величина  $\xi = Z/[AZ^3]$  в (10.24) равна 1/8 для водорода, 0.0625 для дейтерия,  $1.85 \cdot 10^{-2}$  для гелия. Следует заметить, что суммарная величина вращения апсид создается вкладами обеих звёзд. Возможные комбинации пар и величины  $\sum_{1}^{2} \xi_i$  для двойных звёзд, состоящих из легких элементов, представлены в

star1	$\operatorname{star2}$	$\xi_1 + \xi_2$
composed of	composed of	
Н	Н	.25
Н	D	0.1875
Н	${\rm He}$	0.143
Н	hn	0.125
D	D	0.125
D	${\rm He}$	0.0815
D	hn	0.0625
He	He	0.037
He	hn	0.0185

таблице (10.4).

Здесь обозначение "hn"указывает, что звезда состоит из тяжелых ядер. Периоды апсидального вращения измерены для нескольких десятков тесных звёздных пар [11]. Чтобы сравнить результаты приведенных выше вычислений с данными измерений, на рис.10.1 показано распределение тесных звёздных пар по параметру ( $\mathcal{P}/\mathcal{U}$ )( $\mathcal{P}/\mathcal{T}$ )<sup>2</sup>. Линии на этом рисунке соответствуют параметру

 $\sum_{1}^{2} \xi_{i}$  для разных типов пар в соответствии с равенством 10.27. Нетрудно видеть, что вычисленные величины движения периастронов удовлетворительно согласуются с данными измерений.



Рис. 10.1: Распределение параметра  $(\mathcal{P}/\mathcal{U})(\mathcal{P}/\mathcal{T})^2$ , характеризующего вращение периастров тесных двойных пар [11].Линиями на этом рисунке показаны величины  $\sum_{1}^{2} \xi_i$  для различных сочетаний атомных ядер в соответствии с равенством 10.27

### Глава 11

### Спектр собственных колебаний солнечной поверхности

### 11.1 Спектр солнечных сейсмических колебаний

Колебания солнечной поверхности были обнаружены в начале 60-х годов американскими астрономами Р.Лейтоном, Р.Нойсом и Дж.Саймоном. Они наблюдали цуги квазипериодических колебаний в солнечной фотосфере с периодом около пяти минут.

Регистрируют солнечные осцилляции, как правило, путем измерения доплеровских скоростей на поверхности Солнца. Амплитуды колебаний по солнечным масштабам весьма малы (сантиметры в секунду), однако вполне обнаружимы спектральными оптическими методами. Современные наблюдения с высоким пространственным разрешением видимого диска Солнца позволяют выделять целый спектр солнечных осцилляций. Колебания удается регистрировать и в интенсивности солнечного излучения, где они имеют относительную амплитуду порядка 10<sup>-6</sup>. Благодаря специальным прецизионным инструментам, разработанным для наблюдения солнечных осцилляции, в ходе обширных научных программ зарегистрированы многие тысячи частот различных мод солнечных колебаний. И измерены они с почти фантастической для астрофизики относительной точностью — до 10<sup>-5</sup>.

Таким образом, измерения показывают, что поверхность Солнца подвержена колебаниям, наиболее интенсивные из которых имеют период порядка 5 минут и



длину волны около 10<sup>4</sup> км, составляющую порядка сотой доли солнечного радиуса.

Считается, что осцилляции поверхности представляют собой наложение большого числа различных мод резонансных акустических колебаний.

Предполагается, что распространяясь по различным траекториям в недрах, акустические волны многократно отражаются от поверхности. При этих отражениях траектория волны может оказаться замкнутой, и тогда в результате интерференции образуется стоячая волна, таким образом образуется одна из мод

акустических колебаний. Специфика колебаний сферического тела описывается разложением их в ряд по сферическим функциям. Такие колебания могут иметь разное число узлов по радиусу (n) и различное распределение амплитуд по

поверхности, которое определяется степенью (*l*) сферической гармоники. Спектр солнечных колебаний может быть описан путем разложения в такой ряд [8]:

$$\nu_{nlm} \simeq \Delta \nu_0 (n + \frac{l}{2} + \epsilon_0) - l(l+1)D_0 + m \Delta \nu_{rot}.$$
(11.1)

Основной вклад создает первое слагаемое, которое определяет большее спектральное расщепление (рис.11.1b)

$$\Delta \nu = \nu_{n+1,l} - \nu_{n,l}.\tag{11.2}$$

Малое расщепление линий (рис.11.1b) определяется равенством

$$\delta\nu_l = \nu_{n,l} - \nu_{n-1,l+2} \approx (4l+6)D_0. \tag{11.3}$$

Вполне хорошее согласие с наблюдениями, по крайней мера в центральной части спектра, получается при

$$\Delta \nu_0 = 120 \ \mu Hz, \ \epsilon_0 = 1.2, \ D_0 = 1.5 \ \mu Hz, \ \Delta \nu_{rot} = 1 \ \mu Hz.$$
(11.4)

если брать число *l*, определяющее число волн, укладывающихся на поверхности, равным примерно 100.

Разложение по сферическим гармоникам позволяет описать спектр солнечных колебании с вполне удовлетворительной точностью. Однако, несмотря на полученное согласие, использовать это описание спектра для проверки моделей звёздного интерьера невозможно, хотя бы потому, что получить подходящие значения параметров Δν<sub>0</sub>,  $\epsilon_0$ ,  $D_0$  и Δν<sub>rot</sub> из теоретических моделей не удается. Их приходится включать в систему рассуждений как четыре *независимых* подгоночных параметра, подходящий подбор которых дает удачное описание центральной части спектра, но никакой физики за ним не стоит. Астрофизики считают, что «процесс подбора модели осложнен тем, что в ее построение закладывается немало качественных и количественных допущений; возможных источников расхождений достаточно, а расчет эболюционных моделей и частот их колебаний с хорошей точностью превращается в весьма громоздкую вычислительную задачу. По мере накопления и уточнения

наблюдательных данных становилось ясно, что простым подбором модели проблему не решить. Наблюдательная гелиосейсмология значительно опередила гелиосейсмологию теоретическую (это положение сохраняется и сейчас). »  $^{1}$ Таким образом, существующая трактовка измеренного спектра колебаний путем разложения по сферическим гармоникам не проясняет физику механизма солнечных колебаний. Она не содержит ответа на вопрос: почему реально возбуждаются колебания, как кажется, вблизи сотой гармоники и нет стоячих волн гармониках, которые можно считать более низкими? Измеренные спектральные линии очень узки (см.рис 11.1), значит, колеблющаяся система очень добротна. Поэтому, казалось бы, должна возбуждаться первая гармоника или целый букет начальных гармоник, а если система выбирает только одну, но не первую, а очень высокую (примерно сотую), то это должен обеспечить специальный физический механизм, который очень важен для понимания физики явления. Но даже намека на него имеющееся рассмотрение не дает. Важно, что к настоящему времени получены результаты измерений солнечных осцилляций двумя различными методиками. Эти измерения дали результаты, которые на первый взгляд кажутся значительно отличающимися. Спектр солнечных колебаний, полученный в рамках программы "BISON показан на рис.(11.1)) [9]. Исследователи в рамках этой программы, видимо, ставили перед собой задачу получить спектр с максимально возможным разрешением. Они достигли этого, естественно, в соответствии с теоремой Лиувилля с потерей светосилы установки. Поэтому полученный ими спектр содержит линии с малым счетом в каждом канале. Как результат, не все линии спектра оказались

статистически хорошо проработанными.

Спектр, полученный в рамках программы "SOHO/GOLF"[19], наоборот, не характеризуется высоким разрешением, но зато содержит информацию об общем характере солнечных колебаний (Рис.11.2)).

Существование такого спектра требует сосредоточения внимания на объяснении физики и механизма солнечных осцилляций. При этом теоретическое объяснение должно давать ответы как минимум на четыре вопроса, связанных с особенностями спектра:

1. Почему весь спектр состоит из большого числа равноудаленных спектральных линий?

2. Почему центральная частота этого спектра  $\mathcal{F} \approx 3.23 \ mHz$ ? 3. Почему расщепление линий в этом спектре соответствует частоте  $f \approx 67.5 \ \mu Hz$ ?

4. Почему интенсивность расщепленных линий спектра примерно линейно уменьшается по мере отступления от центральной частоты  $\mathcal{F}$  к периферии спектра?

Причина неудачи придания физического смысла полученному описанию измеряемого спектра в виде разложения по сферическим гармоникам в первую очередь кроется в том, что при этом рассматриваются колебания всей массы

<sup>&</sup>lt;sup>1</sup>С. В. Воронцов, «Земля и Вселенная», № 2,1992.

<sup>91</sup> 



Рис. 11.1: (*a*) Спектр солнечных осцилляций, полученный измерением допплеровских скоростей в излучении, интегрированном по солнечному диску. Данные группы BISON [9]. (*b*) Центральный участок того же спектра.



Рис. 11.2: (a) Спектр солнечных осцилляций. Данные получены в рамках программы "SOHO/GOLF"[19]. (b) - спектр, вычисленный по формуле (11.27) при A/Z = 5 и Z = 3.4.

Солнца. При существующем разделении звезды на ядро и атмосферу нетрудно сообразить, что в первую очередь колебаниям будет подвержено плотное ядро звезды. При этом основной модой должны быть колебания ядра, при которых осциллирует его радиус при неизменной сферической форме ядра. Это наиболее низколежащее колебание, его частота:

$$\Omega_s \approx \frac{c_s}{\mathbb{R}_\star},\tag{11.5}$$

где  $c_s$  - скорость звука в ядре.

Нетрудно получить численную оценку этой частоты по порядку величины. Предполагая, что скорость звука в плотной среде порядка  $10^7 cm/c$  и радиус ядра порядка  $\frac{1}{10}$  наружного радиуса звезды, т.е. порядка  $10^{10} cm$ , в результате получаем частоту

$$F = \frac{\Omega_s}{2\pi} \approx 10^{-3} Hz. \tag{11.6}$$

Отсюда можно сделать вывод, что измеряемые частоты по порядку величины соответствуют основной моде колебаний ядра. Рассмотрим этот механизм подробнее.

## 11.2 Скорость звуковых колебаний в горячей плазме

Давление высокотемпературной плазмы образуется двумя слагаемыми давлением самой плазмы (давлением идеального газа) и давлением излучения:

$$P = n_e kT + \frac{\pi^2}{45\hbar^3 c^3} (kT)^4.$$
(11.7)

Энтропия высокотемпературной плазмы:

$$S = \frac{1}{\frac{A}{Z}m_p} \ln \frac{(kT)^{3/2}}{n_e} + \frac{4\pi^2}{45\hbar^3 c^3 n_e} (kT)^3.$$
(11.8)

Скорость звука с<sub>s</sub> в плазме может быть выражена якобианом [12]:

$$c_s^2 = \frac{D(P,S)}{D(\gamma,S)} = \frac{\left(\frac{D(P,S)}{D(n_e,T)}\right)}{\left(\frac{D(\gamma,s)}{D(n_e,T)}\right)}$$
(11.9)

или

$$c_s = \left\{ \frac{5}{9} \frac{kT}{A/Zm_p} \left[ 1 + \frac{2\left(\frac{4\pi^2}{45\hbar^3 c^3}\right)^2 (kT)^6}{5n_e [n_e + \frac{8\pi^2}{45\hbar^3 c^3} (kT)^3]} \right] \right\}^{1/2}.$$
 (11.10)

При 
$$T = \mathbb{T}_{\star}$$
 и  $n_e = n_{\star}$  имеем:  

$$\frac{4\pi^2 (k\mathbb{T}_{\star})^3}{45\hbar^3 c^3 n_{\star}} \approx 0.18 , \qquad (11.11)$$
и окончательно:

$$c_s = \left\{\frac{5}{9} \frac{\mathbb{T}_{\star}}{(A/Z)m_p} [1.01]\right)^{1/2} \approx 3.14 \ 10^7 \left(\frac{Z}{A/Z}\right)^{1/2} \ cm/s \ . \tag{11.12}$$

# 11.3 Основная мода упругих колебаний сферического ядра

Плотная высокотемпературная плазма, из которой состоит ядро звезды, является сжимаемой средой и поэтому основной модой колебаний ядра являются радиальные колебания, при которых сохраняется его сферическая форма. Для описания этого типа колебаний введем потенциал  $\phi$  для поля скоростей радиальных смещений  $v_r = \frac{\partial \phi}{\partial r}$ . При этом уравнение движения сведется к волновому уравнению, выражаемому через  $\phi$  [12]:

$$c_s^2 \Delta \phi = \ddot{\phi},\tag{11.13}$$

и сферическая производная для периодических колебаний ( $\sim e^{-i\Omega_s t}$ ) запишется в виде:

$$\Delta \phi = \frac{1}{r^2} \frac{\partial}{\partial r} \left( r^2 \frac{\partial \phi}{\partial r} \right) = -\frac{\Omega_s^2}{c_s^2} \phi . \qquad (11.14)$$

Это уравнение имеет конечное решение во всей области ядра, включая его центр:

$$\phi = \frac{\mathcal{A}}{r} \sin \frac{\Omega_s r}{c_s},\tag{11.15}$$

где  $\mathcal{A}$  - константа. Для колебаний малой амплитуды, когда смещение поверхности ядра  $u_R$  мало  $(u_R/\mathbb{R}_* = v_R/\Omega_s\mathbb{R}_* \to 0)$ , получим уравнение:

$$tg\frac{\Omega_s \mathbb{R}_\star}{c_s} = \frac{\Omega_s \mathbb{R}_\star}{c_s},\tag{11.16}$$

которое имеет решение:

$$\frac{\Omega_s \mathbb{R}_\star}{c_s} \approx 4.49. \tag{11.17}$$

С учетом (11.12), основная частота радиальных упругих колебаний ядра получается равной

$$\Omega_s = 4.49 \frac{c_s}{\mathbb{R}_\star} \approx 4.49 \left\{ 1.4 \left[ \frac{Gm_p}{r_B^3} \right] \left( \frac{A}{Z} \right) Z^3 \right\}^{1/2}.$$
(11.18)

Нетрудно видеть, что эта частота зависит только от химического состава звёздного ядра - от Z и A/Z. Некоторые значения частот радиальных колебаний  $\mathcal{F} = \Omega_s/2\pi$  для различных A/Z и Z приведены в третьей колонке таблицы (11.3).

Таблица (11.3)				
		$\mathcal{F}, mHz$		$\mathcal{F}, mHz$
Z	A/Z	(вычислено	звезда	
		по (11.18))		измерено
1	1	0.23	$\xi$ Hydrae	$\sim 0.1$
1	2	0.32	$\nu$ Indus	0.3
2	2	0.9	$\eta Bootis$	0.85
			The Procion $(A\alpha \ CMi)$	1.04
2	3	1.12		
			$eta \; Hydrae$	1.08
3	4	2.38	$\alpha \ Cen \ A$	2.37
3	5	2.66		
3.4	5	3.24	The Sun	3.23
4	5	4.1		

Из распределения звёзд по массе (рис.7.1) следует, что отношение A/Z для Солнца должно быть близко к 5. Это согласуется с вычисленной частотой колебаний ядра при среднем заряде  $Z \approx 3.4$ . Такие атомные ядра нейтронно-избыточны и β-радиоактивны в "земных"условиях. Но их стабильное существование внутри звёзд не должно вызывать удивления в связи с тем, что электронный газ в плазме "мешает"вылету распадных электронов из ядер (см.главу 12), придавая им стабильность.

# 11.4 Низкочастотные колебания плотности горячей нейтральной плазмы

Равновесная плотность горячей плазмы n<sub>\*</sub> соответствует минимуму ее энергии и устойчивому состоянию. Локальные отклонения от этой плотности вызовут механизм колебаний вблизи этого значения, т.к. плазма будет стремиться вернуться в устойчивое состояние. Рассмотрим малые периодические колебания радиуса ядра

$$R = \mathbb{R}_{\star} + usin \ \omega t. \tag{11.19}$$

Пусть радиальные смещения частиц плазмы  $(u_R \ll \mathbb{R})$  малы. Процесс колебаний тогда может быть описан уравнением

$$\frac{d\mathcal{E}}{dR} = \mathbb{M}_{\star} \ddot{R} . \tag{11.20}$$

Здесь Е - энергия плазменного тела. При таких колебаниях плотность частиц

$$n = \frac{\mathbb{N}_{\star}}{\frac{4\pi}{3}\mathbb{R}_{\star}^3} \left( 1 + 3\frac{u}{\mathbb{R}_{\star}} \sin \omega_{n_{\star}} t \right).$$
(11.21)

Введя обозначение

$$\delta n = 3n_{\star} \frac{u}{\mathbb{R}_{\star}} \sin \omega_{n_{\star}} t, \qquad (11.22)$$

можем записать

$$\delta \mathcal{E} = \frac{\mathbb{N}_{\star}}{6} \left(\frac{e^2}{a_0}\right)^{3/2} \frac{Z^3}{(\pi k \mathbb{T}_{\star})^{1/2}} \left(\frac{\delta n}{n_{\star}}\right)^2 \tag{11.23}$$

и получить

$$\omega_{n_{\star}}^{2} = \frac{3}{\pi^{1/2}} \left(\frac{e^{2}}{r_{B}}\right)^{3/2} \frac{Z^{3}}{(k\mathbb{T}_{\star})^{1/2} (A/Z) m_{p} \mathbb{R}_{\star}^{2}}$$
(11.24)

или

$$\omega_{n_{\star}} = \left\{ \frac{2^8}{3^5} \frac{\pi^{1/2}}{10^{1/2}} \alpha^{3/2} \left[ \frac{Gm_p}{a_B^3} \right] \frac{A}{Z} Z^{4.5} \right\}^{1/2}, \tag{11.25}$$

Эти низкочастотные колебания, возникающие в нейтральной плазме при отклонении ее плотности от равновесного значения, можно рассматривать как некое подобие фононов в твердых телах. При таких колебаниях возможно существование возбуждений с кратными частотами  $\kappa\omega_{n_*}$ . Их мощность уменьшается пропорционально  $1/\kappa$ , т.к. заселенность соответствующих уровней энергетического спектра обратно пропорциональна их энергии  $\kappa\hbar\omega_{n_*}$ . Как результат, низкочастотные колебания плотности плазмы сформируют спектр

$$\sum_{\kappa=1} \frac{1}{\kappa} \sin(\kappa \omega_{n_{\star}} t) . \tag{11.26}$$

#### 11.5 Спектр колебаний солнечного ядра

Низкочастотные колебания плотности могут индуцироваться звуковыми колебаниями ядра с частотой Ω<sub>s</sub>. При этом колебания частиц вещества с этой основной частотой окажется модулированными:

$$u_R \sim \sin \ \Omega_s t \cdot \sum_{\kappa=0} \frac{1}{\kappa} \sin \ \kappa \omega_{n\star} t \cdot \sim \xi \sin \ \Omega_s t + \sum_{\kappa=1} \frac{1}{\kappa} \sin \ (\Omega_s \pm \kappa \omega_{n\star}) t, \quad (11.27)$$

здесь ξ коэффициент≈ 1. Спектр таких колебаний показан на рис.(11.2). Центральная частота в измеренном спектре солнечных колебаний

$$\mathcal{F}_{\odot} \approx 3.23 \ mHz,$$
 (11.28)

и расщепление между линиями в этом спектре

$$f_{\odot} \approx 68 \ \mu Hz \tag{11.29}$$

(рис.11.1)). Хорошее согласие с этими результатами дает расчет по формулам (11.18) и (11.24), если положить A/Z = 5 и Z = 3.4. При этом вычисленные значения базовых частот получаются равными

$$\mathcal{F}_{Z=3.4;\frac{A}{Z}=5} = \frac{\Omega_s}{2\pi} = 3.24 \ mHz; \ f_{Z=3.4;\frac{A}{Z}=5} = \frac{\omega_{n_\star}}{2\pi} = 68.1 \ \mu Hz. \tag{11.30}$$

### Глава 12

### Дополнение: Механизм стабилизации нейтронно-избыточных ядер, действующий в плазме.

# 12.1 Нейтронно-избыточные ядра и механизм нейтронизации

Распределение звёзд по массе (рис.7.1) указывает на то, что плазма внутри многих звёзд состоит из нейтронно-избыточных ядер с A/Z = 3, 4, 5 и т.д. Такие ядра в "земных"условиях радиоактивны. Так в "земных"условиях изотопы водорода  ${}^{4}_{1}H$ ,  ${}^{5}_{1}H$ ,  ${}^{6}_{1}H$ ,... имеют весьма короткое время полураспада и эммитируют частицы с энергией несколько большей 20 Мэв. При распаде изотопов гелия  ${}^{6}_{2}He$ ,  ${}^{8}_{2}He$ ,  ${}^{10}_{2}He$  энергия вылетающих электронов меньше, а время полураспада доходит почти до секунды.

Но звёзды живут миллиарды лет и за это время линейчатый спектр масс не размазывается. Поэтому следует думать, что должен существовать какой-то механизм, приводящий к стабилизации радиоактивных ядер внутри звёзд. Такой механизм хорошо известен - это механизм нейтронизации [12]§106. Принято считать, что этот механизм характерен для карликов, плотность электронного газа внутри которых достигает величины порядка  $n_e \approx 10^{30}$  частиц в куб. см., а

давление релятивистского электронного газа

$$P \approx \hbar c \cdot n_e^{4/3} \approx 10^{23} dyne/cm^2.$$
(12.1)

Считается, что в горячих звёздах, где плотности и давления на несколько порядков меньше, этот механизм работать не должен.

Ниже возможность реализации эффекта нейтронизации в плотной плазме рассмотрена подробно.

При этом следует иметь в виду, что имеются особенности спектра масс звёзд (рис.7.1), которые при последующем рассмотрении должны найти объяснение.

Во-первых, из этого спектра видно, что звёзд с *A/Z* точно равным 2 совсем немного. Возникает вопрос: почему так мало звёзд, плазма которых состоит из очень стабильных ядер гелия-4? В то же время, наблюдается много звёзд с

A/Z = 4, т.е. состоящих, видимо, из водорода-4, а также звёзд с A/Z = 3/2, которые гипотетически могли бы состоять из другого изотопа гелия - гелия-3.

### 12.2 Электронное облако в плазменной ячейке

Общепринято рассматривать плотную плазму разделенной на ячейки, заполненные электронным газом, в центре которых находятся положительно заряженные атомные ядра [15].

Такая конструкция ячейки с точки зрения классической механики является нестабильной, потому что подвержена "термодинамически выгодному"падению разноименных зарядов друг на друга. Один из путей для того, чтобы избежать расходимости в соответствующих теориях, описывающих этот процесс, состоит в искусственном обрезании на малых расстояниях интегралов, описывающих

энергию взаимодействия частиц, например, представляя ядра твердыми шариками конечного радиуса.

Однако, корректнее, конечно, вести это рассмотрение с учетом законов квантовой механики, согласно которым электрон не может подойти к ядру ближе, чем его собственная длина волны де Бройля  $\lambda_e$ .

Рассмотрим поведение электронного газа внутри плазменной ячейки. Если выразить число электронов в объеме V через их плотность  $n_e$ , то максимальное значение электронного импульса [12]:

$$p_F = \left(3\pi^2 \ n_e\right)^{1/3} \hbar. \tag{12.2}$$

Это равенство справедливо как для нерелятивистского электронного газа, так и для релятивистского.

Кинетическая энергия электронного газа может быть найдена из общего выражения для энергии системы ферми-частиц, заполняющей объем V [12]:

$$\mathcal{E} = \frac{Vc}{\pi^2 \hbar^3} \int_0^{p_F} p^2 \sqrt{m_e^2 c^2 + p^2} dp.$$
(12.3)

Интегрируя это выражение и вычитая энергию покоя, можем вычислить кинетическую энергию электрона:

$$\mathcal{E}_{kin} = \frac{3}{8}m_e c^2 \left[\frac{\xi(2\xi^2+1)\sqrt{\xi^2+1} - Arcsinh(\xi) - \frac{8}{3}\xi^3}{\xi^3}\right]$$
(12.4)

(где  $\xi=\frac{p_F}{m_ec}).$ Потенциальная энергия электрона определяется величиной приложенного к нему электрического поля. Пусть  $\varphi(r)$  - электростатический потенциал этого поля, который равен нулю на бесконечности<sup>1</sup>. Учитывая это можно записать баланс энергий электрона

$$\mathcal{E}_{kin}(r) = e\varphi(r). \tag{12.5}$$

Потенциальная энергия электрона, движущегося в электрическом поле ядра, может быть оценена, исходя из Лоренцовых правил преобразования полей [14]§24. Если в лабораторной системе отсчета, где размещен электрический заряд, им создается электрический потенциал  $\varphi_0$ , то в системе отсчета, движущейся со скоростью v относительно источника поля, потенциал

$$\varphi = \frac{\varphi_0}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}}.$$
(12.6)

Поэтому потенциальная энергия электрона в поле ядра может быть записана в виде:

$$\mathcal{E}_{pot} = -\frac{Ze^2}{r}\frac{\xi}{\beta}.$$
(12.7)

Здесь

$$\beta = \frac{v}{c}.\tag{12.8}$$

$$\xi \equiv \frac{p_F}{m_e c},\tag{12.9}$$

*m<sub>e</sub>* - масса покоя электрона.

И

Поэтому можем переписать уравнение баланса энергии (12.5) в виде:

$$\frac{3}{8}m_e c^2 \xi \mathbb{Y} = e\varphi(r)\frac{\xi}{\beta}.$$
(12.10)

<sup>&</sup>lt;sup>1</sup>В принципе, если внутри ячейки существует нескомпенсированный электрический заряд, то мы должны были бы добавить его потенциал к потенциалу  $\varphi(r)$ . Однако мы этого делать не будем, т.к. будем рассматривать только электронейтральную ячейку, в которой заряд ядра точно компенсируется зарядом электронного облака, так что на ее границе электрическое поле уменьшается до нуля

где

$$\mathbb{Y} = \left[\frac{\xi(2\xi^2 + 1)\sqrt{\xi^2 + 1} - Arcsinh(\xi) - \frac{8}{3}\xi^3}{\xi^4}\right].$$
 (12.11)

Откуда

$$\varphi(r) = \frac{3}{8} \frac{m_e c^2}{e} \beta \mathbb{Y}.$$
(12.12)

Согласно электростатическому уравнению Пуассона

$$\Delta\varphi(r) = 4\pi e n_e \tag{12.13}$$

или с учетом зависимости электронной плотности от импульса (12.2), получаем

$$\Delta\varphi(r) = \frac{4e}{3\pi} \left(\frac{\xi}{\tilde{\lambda}_C}\right)^3,\tag{12.14}$$

здесь  $\tilde{\lambda}_{C} = \frac{\hbar}{m_{e}c}$  - радиус Комптона.

Введя обозначение

$$\varphi(r) = \frac{\chi(r)}{r},\tag{12.15}$$

преобразуем лапласиан к виду

$$\Delta\varphi(r) = \frac{1}{r} \frac{d^2\chi(r)}{dr^2}.$$
(12.16)

Учитывая, что согласно (12.12)

$$\chi(r) = \frac{3}{8} \frac{m_e c^2}{e} \mathbb{Y} \beta r , \qquad (12.17)$$

дифференциальное уравнение преобразуется к виду:

$$\frac{d^2\chi(r)}{dr^2} = \frac{\chi(r)}{\mathbb{L}^2} , \qquad (12.18)$$

здесь

$$\mathbb{L} = \left(\frac{9\pi}{32} \frac{\mathbb{Y}\beta}{\alpha\xi^3}\right)^{1/2} \mathfrak{X}_C, \tag{12.19}$$

 $\alpha = \frac{1}{137}$  - постоянная тонкой структуры.

Это дифференциальное уравнение имеет решение:

$$\chi(r) = C \cdot exp\left(-\frac{r}{\mathbb{L}}\right).$$
(12.20)

Таким образом, уравнение равновесия электронного газа внутри ячейки (12.10) преобразуется к виду

$$\frac{Ze^2}{r} \cdot e^{-r/\mathbb{L}} = \frac{3}{8}m_e c^2 \beta \mathbb{Y} \quad . \tag{12.21}$$

#### 12.3 Экранировка Томаса-Ферми

. Рассмотрим случай, когда внутри ячейки находится ион, наружная оболочка которого не позволяет плазменному электрону подойти к ядру на расстояние значительно меньшее, чем радиус Бора.

В этом случае движение электрона будет нерелятивистским. При этом  $\xi \to 0$  и кинетическая энергия электрона

$$\mathcal{E}_{kin} = \frac{3}{8} m_e c^2 \xi \mathbb{Y} \to \frac{3}{5} E_F \quad , \tag{12.22}$$

а длина экранирования

$$\mathbb{L} \to \sqrt{\frac{\mathcal{E}_F}{6\pi e^2 n_e}}.$$
 (12.23)

Таким образом, в случае нерелятивистского движения электрона мы получаем экранирование Томаса-Ферми.

# 12.4 Экранирование в ячейке с релятивистским электроном

В случае, когда ядро «голое», ничто не мешает электрону подойти к нему на предельно малое расстояние  $\lambda_{min}$ , которое ограничивается его собственной де-бройлевской длиной волны. Его движение в этом случае станет релятивистским с  $\beta \to 1$  и  $\xi \gg 1$ . В этом случае при не слишком малых  $\xi$  получаем

$$\mathbb{Y} \approx 2\left(1 - \frac{4}{3\xi}\right),\tag{12.24}$$

так что при  $\xi \gg 1$ 

$$\mathbb{Y} \to 2 \ . \tag{12.25}$$

В связи с этим вблизи ядра при  $r\to\lambda_{min}$ уравнение равновесия (12.21) сведется к

$$\lambda_{min} \simeq Z \alpha \lambda_C \quad . \tag{12.26}$$

Поэтому в окрестности ядра плотность электронного газа в слое толщиной  $\lambda_{min}$  может быть определена из условия нормировки.

В каждой ячейке содержится Z электронов, поэтому

$$Z \simeq n_e^{\lambda} \cdot \lambda_{min}{}^3 \tag{12.27}$$

Из этого условия следует, что

$$\xi_{\lambda} \simeq \frac{1}{2\alpha Z^{2/3}} \tag{12.28}$$

Здесь  $n_e^{\lambda}$  и  $\xi_{\lambda}$  - плотность электронного газа и относительный импульс электронов на расстоянии  $\lambda_{min}$  от ядра. В соответствии с (12.4) энергия всех Z электронов в плазменной ячейке

$$\mathcal{E} \simeq Z m_e c^2 \xi_\lambda \tag{12.29}$$

Подставляя сюда (12.28), окончательно получаем энергию электронного газа в плазменной ячейке:

$$\mathcal{E} \simeq \frac{m_e c^2}{2\alpha} Z^{1/3} \tag{12.30}$$

Этот слой электронного газа оказывает на ядро давление

$$P \simeq \mathcal{E}^{max} \left(\frac{\xi}{\bar{\lambda}_C}\right)^3 \approx 10^{23} dyne/cm^2$$
(12.31)

т.е. по порядку величины такое же как давление нейтронизации (12.1).

#### 12.5 Нейтронизация

. Рассмотренное выше ≪прилипание≫ электрона к ядру в плотной плазме должно привести к явлению нейтронизации ядер, когда это энергетически выгодно. ≪Прилипший≫ к ядру электронный слой должен оказывать

стабилизирующее воздействие на нейтронно-избыточные ядра, и следует ожидать, что нейтронно-избыточные ядра, нестабильные в веществе с атомным структурой, внутри плотной плазмы распадаться не будут. Это обстоятельство объясняет причину стабильного существования звёзд с большими отношениями A/Z.

Полученные формулы позволяют ответить на вопросы, связанные с особенностями распределения звёзд по массе (рис.7.1). Численная оценка предельной энергии электронного газа в плазменной ячейке дает:

$$\mathcal{E} \simeq \frac{m_e c^2}{2\alpha} Z^{1/3} \approx 5 \cdot 10^{-5} Z^{1/3} erg$$
 (12.32)

Масса ядра гелия-4  $M(_2^4He) = 4.0026a.e.m.$ , в то время как масса ядра водорода-4  $M(_1^4H) = 4.0278a.e.m.$ . Дефект массы  $\approx 3.8 \cdot 10^{-5} egr$ . Поэтому с энергетической точки зрения возможна реакция

$${}_{2}^{4}He + e \rightarrow {}_{1}^{4}H + \widetilde{\nu}, \tag{12.33}$$

при которой из электронного газа ядром захватывается электрон, и протон в ядре превращается в нейтрон.

Видимая в спектре масс линия звёзд с A/Z = 3/2, может быть отнесена к звёздам, состоящим из  ${}^{3}_{2}He$ ,  ${}^{6}_{4}Be$ ,  ${}^{9}_{6}C$  и т.д. Прямым подсчетом нетрудно убедиться, что реакции нейтронизации и превращение  ${}^{3}_{2}He$  в  ${}^{3}_{1}H$  и  ${}^{6}_{4}Be$  в  ${}^{6}_{3}Li$ энергетически также выгодны, поэтому ядра  ${}^{3}_{2}He$  и  ${}^{6}_{4}Be$  должны за счет нейтронизации превратиться в  ${}^{3}_{1}H$  и  ${}^{6}_{3}Li$ , и линия в спектре масс звёзд с A/Z = 3/2 не может быть образована этими ядрами. Однако при этом, оказывается энергетически невыгодна реакция

$${}_{6}^{9}C + e \rightarrow {}_{5}^{9}B + \widetilde{\nu}, \tag{12.34}$$

и поэтому можно считать, что звёзды из указанной выше линии массового спектра могут состоять из углерода-9.

Описанный в этой главе механизм нейтронизации, действующий в невырожденной плотной плазме, представляется вполне реалистичным. Однако последнюю ядерную реакцию нейтронизации можно рассматривать только как гипотетическую и требующую дальнейшего более внимательного изучения.

### Глава 13

### Дополнение: Другие звёзды, их классификация и немного космологии

Диаграмма Шварцшрунга-Расселла является общепринятой основой существующей звёздной классификации. Более оправданной с физической точки зрения представляется классификация звёзд по уравнениям состояния их вещества. Это подчеркивается возможностью определить число классов, на которые звёздные объекты Вселенной могут быть разделены. Всего материя может существовать в восьми состояниях (см.рис.(13.1)). Атомное вещество при низкой температуре находится в конденсированном (твердом или жидком) состоянии. При высокой температуре атомные вещества становятся газами.

Электрон-ядерная плазма может иметь четыре состояния. Она может быть нерелятивистской и релятивистской. Электронный газ нерелятивистской плазмы может быть вырожденным (холодным) и невырожденным (горячим). Релятивистский электронный газ при температуре ниже  $T_F$  будет вырожден. Очень высокая температура может снять вырождение даже релятивистских электронов (если, конечно, изначально электронный газ не был ультрарелятивистским).

Кроме того, вещество может существовать в состоянии нейтронной материи с плотностью порядка ядерной плотности.

К настоящему времени допущения о возможности существования вещества (в макроскопических количествах) в иных состояниях, чем перечисленные выше, представляются ни на чем не основанными. Поэтому данные состояния указывают на возможность классификации космических тел в соответствии с
	Low T	High T
Atomic substance	Solid body	gas
Plasma $p_F \ll m_e c$	Non-relativistic degenerate	Non-relarivistic Non-degenerate
Plasma		
$p_F \approx m_e c$	relativistic degenerate	relativistic non-degenerate
neutron matter $p_F \approx m_n c$	relativistic degenerate	relativistic non-degenerate

Рис. 13.1: Устойчивые состояния вещества

# 13.1 Атомное вещество

# 13.1.1 Малые тела

Малые космические тела, такие как астероиды, спутники планет и сами малые планеты принято считать состоящими их атомного вещества (в твердом состоянии).

# 13.1.2 Гиганты

Превращение атомного вещества в плазму может происходить под действием высокого давления, высокой температуры или обеих этих факторов. Если эти факторы внутри космического тела недостаточно велики, атомное строение вещества сохраняется. Основная особенность этого случая состоит в отсутствии электрической поляризации внутри тела.

Если температура в центре тела меньше температуры ионизации атомного вещества, но достаточно велика для его испарения, то уравнение равновесия сведется к

$$-\frac{dP}{dr} = \frac{G\gamma}{r^2} M_r \approx \frac{P}{R} \approx \frac{\gamma}{m_p} \frac{kT}{R}.$$
(13.1)

Отсюда радиус космического тела

$$R \approx \frac{GMm_p}{kT}.$$
(13.2)

Т.е, если масса тела  $M \approx 10^{33} g$ , а температура в центре  $T \approx 10^5 K$ , то его радиус  $R \approx 10^2 R_{\odot}$ . Такой радиус тела характерен для гиганта. При этом давление в центре получится порядка  $P \approx 10^{10} din/cm^2$ , что недостаточно для ионизации вещества.

# 13.2 Плазма

### 13.2.1 Нерелятивистская плазма.

### Нерелятивистская невырожденная плазма. Звёзды

Выше, в предыдущих главах, были рассмотрены свойства звёзд, состоящих из нерелятивистской горячей (т.е. невырожденной) плазмы. Уравнением ее состояния является уравнение идеального газа.

#### Нерелятивистская вырожденная плазма. Планеты

В ядрах больших планет давления достаточно велики, чтобы превратить вещество в плазму. Т.к. температуры здесь относительно невелики, можно предположить, что такая плазма вырождена:

$$T \ll T_F. \tag{13.3}$$

Давлению, создаваемому силой тяготения в этом случае, должно противостоять давление нерелятивистского вырожденного электронного газа

$$\frac{G\mathbb{M}^2}{6\mathbb{R}\mathbb{V}} \approx \frac{(3\pi^2)^{2/3}}{5} \frac{\hbar^2}{m_e} \left(\frac{\gamma}{m_p A/Z}\right)^{5/3}.$$
(13.4)

Отсюда можно получить величину массы такого тела

$$\mathbb{M} \approx \mathbb{M}_{Ch} \left(\frac{\hbar}{mc}\right)^{3/2} \left(\frac{\gamma}{m_p}\right)^{1/2} \frac{6^{3/2} 9\pi}{4(A/Z)^{5/2}}.$$
(13.5)

При плотности порядка  $\gamma \approx 1 \ g/cm^3$ , соответствующей средней плотности больших планет, получаем ограничение на их массу

$$\mathbb{M} \approx 10^{-3} \frac{\mathbb{M}_{Ch}}{(A/Z)^{5/2}} \approx \frac{4 \cdot 10^{30}}{(A/Z)^{5/2}} g.$$
(13.6)

Таким образом, даже если предположить, что большие планеты состоят из водорода (A/Z=1), их масса не должна быть больше примерно 4 · 10<sup>30</sup>g, что вполне согласуется с массой Юпитера, обладающего самой большой массой из планет Солнечной системы.

# 13.2.2 Холодное релятивистское вещество

### Теорема вириала

Теорема вириала [21] вытекает из самых общих принципов классической и квантовой механики. Она применима к определению свойств равновесной системы взаимодействующих частиц, совершающих движение в ограниченной области пространства. Если потенциальная энергия такой системы U<sup>potential</sup> имеет структуру, определяющуюся потенциалом взаимодействия частиц

$$\varphi \sim r^{\kappa},$$
 (13.7)

то согласно этой теореме

$$PV = \frac{2}{3}\mathcal{E}^{kinetic} - \frac{\kappa}{3}U^{potential}.$$
 (13.8)

Здесь  $\mathcal{E}^{kinetic}$  - кинетическая энергия частиц в системе. Поэтому в случае частиц с кулоновским взаимодействием при  $\kappa = -1$  имеем соотношение

$$PV = \frac{2}{3}\mathcal{E}^{kinetic} + \frac{1}{3}U^{potential}.$$
 (13.9)

Для частиц с дипольным взаимодействием при  $\kappa = -3$ 

$$PV = \frac{2}{3} \mathcal{E}^{kinetic} + U^{potential}.$$
 (13.10)

# Кинетическая энергия и давление релятивистского вырожденного газа

Рассмотрим систему релятивистских частиц. Кинетическая энергия системы N релятивистских частиц определяется равенством (12.4):

$$\mathcal{E}^{kinetic} = \frac{3}{8} Nmc^2 \left[ \frac{\xi(2\xi^2 + 1)\sqrt{\xi^2 + 1} - Arcsinh(\xi) - \frac{8}{3}\xi^3}{\xi^3} \right]$$
(13.11)

здесь  $\xi = \frac{p_F}{mc}$ , при этом плотность электронного газа:

$$n_e = \frac{p_F^3}{3\pi^2\hbar^3} = \frac{\xi^3}{3\pi^2} \left(\frac{m_e c}{\hbar}\right)^3.$$
 (13.12)

Давление внутри такой системы

$$P = -\left(\frac{d\mathcal{E}^{kinetic}}{dV}\right)_{S=0} = \frac{mc^2}{8\pi^2} \left(\frac{mc}{\hbar}\right)^3 \left[\xi\left(\frac{2}{3}\xi^2 - 1\right)\sqrt{\xi^2 + 1} + Arcsinh(\xi)\right].$$
(13.13)

## Релятивистская вырожденная электрон-ядерная плазма. Карлики

Для простоты будем полагать, что основная масса релятивистского вещества сосредоточена в ядре релятивистской звезды, где вещество находится под давлением *P* и распределено равномерно.

Для вырожденной релятивистской плазмы характерно наличие релятивистской электронной подсистемы. При этом ядерная подсистема может быть совсем нерелятивистской.

Потенциальная энергия такой системы, состоящей из  $N_e$  электронов, за счет кулоновского взаимодействия с ядрами:

$$U^{potential} \approx -e^2 n_e^{1/3} N_e, \qquad (13.14)$$

так что

$$\frac{1}{V}\frac{U^{potential}}{m_e c^2} \approx -\alpha \xi^4 \tag{13.15}$$

(здесь ради упрощения мы полагаем заряд ядра Z = 1).

С учетом равенств (13.11)-13.13), из формулировки теоремы вириала получаем, что равновесие в системе должно существовать при условии:

$$\frac{\frac{2}{3}\left[\xi(2\xi^2+1)\sqrt{\xi^2+1}-Arcsinh(\xi)-\frac{8}{3}\xi^3\right]-\alpha\xi^4}{\left[\xi\left(\frac{2}{3}\xi^2-1\right)\sqrt{\xi^2+1}+Arcsinh(\xi)\right]} = 1$$
(13.16)

Численное решение показывает, что это равенство возможно только при  $\xi \approx 0.5$ . Звезда, состоящая из такой плазмы, в соответствии с (13.12) должна иметь

электронную плотность

$$n_e \approx \cdot 10^{29} cm^{-3}$$
 (13.17)

при этом радиус звезды будет

$$R \approx 10^{-2} R_{\odot} \tag{13.18}$$

Нетрудно видеть, что такая плотность вещества и радиус являются характерными для космических тел, называемых карликами.

## Нейтронное вещество.Пульсары

Карлики можно рассматривать как звёзды, внутри которых процесс нейтронизации только набирает силу. Полный переход вещества в нейтронное состояние происходит, когда вещество достигает ядерной плотности.<sup>1</sup> При этом плотность нейтронного вещества:

$$n_n = \frac{p_F^3}{3\pi^2\hbar^3} = \frac{\xi^3}{3\pi^2} \left(\frac{m_n c}{\hbar}\right)^3,$$
 (13.19)

здесь  $m_n$  - масса нейтрона. В нейтронном веществе частицы связаны магнитным диполь-дипольным взаимодействием. Потенциальная энергия системы, состоящей из  $N_n$  нейтронов и имеющей плотность  $n_n$ :

$$\mathcal{U}^{potential} \approx -2\mu_n n_n N_n, \tag{13.20}$$

так что

$$\frac{1}{V} \frac{U^{potential}}{m_n c^2} \approx -\alpha \xi^6. \tag{13.21}$$

Здесь  $\mu_n \approx \frac{e\hbar}{m_n c}$ - магнитный момент нейтрона.

<sup>&</sup>lt;sup>1</sup>При такой плотности внутри звезды нейтроны и протоны становятся неразличимыми как внутри большего атомного ядра. Это позволяет предполагать возможность гравитационно-индуцированной электрической поляризации.



Рис. 13.2: Распределение по массе для пульсаров, входящих в состав звёздных пар [20]. По абсциссе отложен логарифм массы пульсара в единицах солнечной массы.

Использование теоремы вириала приводит к условию существования устойчивости системы, состоящей из нейтронного вещества:

$$\frac{\frac{2}{3}\left[\xi(2\xi^2+1)\sqrt{\xi^2+1} - Arcsinh(\xi) - \frac{8}{3}\xi^3\right] - \alpha\xi^6}{\left[\xi\left(\frac{2}{3}\xi^2 - 1\right)\sqrt{\xi^2+1} + Arcsinh(\xi)\right]} = 1$$
(13.22)

Численное решение показывает, что это равенство выполняется  $\xi \approx 0.5$ . Это позволяет определить равновесную плотность нейтронного вещества  $n_{\star} \approx 5 \cdot 10^{38}$  частиц в  $cm^3$ . Как следствие, все нейтронные звёзды должны иметь одинаковую массу приблизительно равную  $M_{Ch}$ . На рис.13.2 показано измеренное распределение по массе для пульсаров, входящих в звёздные пары [20], которое можно считать подтверждающим последнее утверждение.

# 13.2.3 Горячая релятивистская плазма. Квазары

Плазма является горячей, если ее температура больше температуры вырождения. Для нерелятивистской горячей звезды отношение температура



Рис. 13.3: Распределение галактик по массе [4]. по оси абсцисс - логарифм массы галактик в единицах солнечной массы.

плазмы в ядре к ее температуре вырождения (4.23)

$$\frac{\mathbb{T}_{\star}}{T_F(n_{\star})} \approx 40 \tag{13.23}$$

Можно предположить, что такое же отношение может быть характерным и для релятивистской горячей звезды. В этом случае давление радиации внутри звезды играет главную роль и уравнение равновесия приобретает форму:

$$\frac{GM^2}{6RV} \approx \frac{\pi^2}{45} \frac{(kT)^4}{(\hbar c)^3} \approx \left(\frac{T}{T_F}\right)^3 kTn.$$
(13.24)

В соответствии с этим можно получить оценку массы такого космического тела

$$M_{qu} \approx \left(\frac{T}{T_F}\right)^6 \left(\frac{\hbar c}{Gm_p^2}\right)^{3/2} m_p \approx 10^9 M_{Ch}$$
(13.25)

Данные астрономических измерений говорят, что такой массой среди компактных космических тел обладают только квазары. Принято считать, что квазары представляют собой относительно короткий этап развития галактик. Если принять эту гипотезу, то отсутствующую информацию о распределении масс квазаров можно заменить распределением масс галактик [4](рис.13.3). Это распределение качественно согласуется с полученной оценкой массы квазаров и гипотезой о том, что они состоят из релятивистской плазмы.

Конечно, оценка (13.23) весьма произвольна. Поэтому можно ожидать существования квазаров с меньшей температурой и меньшей массой.

Так как равновесная плотность частиц  $n_r$  в релятивистской плазме известна (13.17), можно оценить радиус квазара:

$$R_{qu} \approx \sqrt[3]{\frac{M_{qu}}{n_r m_p}} \approx 10^{12} cm, \qquad (13.26)$$

что вполне согласуется с оценками характерного размера квазаров, полученных астрономами из измерений периодов изменения их светимости.

#### 13.2.4О классификации космических объектов

Таким образом, сделав несколько предположений, которые представляются допустимыми, удается, исходя из уравнений состояния атомного, плазменного и нейтронного вещества, найти характерные параметры космических тел, которые могут состоять из таких веществ. Сопоставляя уравнения состояния вещества с классами космических тел (см.рис.(13.4)), на том основании, что другие типы уравнений состояния неизвестны, представляется разумным предполагать, что все классы космических тел, по-видимому, уже открыты.

#### 13.3Несколько слов об эволюции звёзд

В этом разделе нет формул, которые могли бы послужить опорой для предположений. Формулы предыдущих разделов тоже не могут помочь в понимании того, как может происходить эволюция звёзд и переход их из одного класса в другой, т.к. формулы были получены для описания их стационарных состояний. Единственным основанием для предположений о возможном ходе превращений звёзд может служить сравнение схем классификации веществ

(см.рис.(13.1)) и классификации звёзд (см.рис.(13.4)). Анализируя эти схемы, кажется возможным сделать допущение, что развитие звёздных объектов идет в сторону понижения их температуры. В свете этого можно предположить, что возможно, существовало еще одно тело, с которого началось это развитие. Действительно, нейтронная материя ядерной плотности (??) не является ультра-релятивистской. При плотности, соответствующей  $p_F \approx mc$  ее давление может зависеть от температуры, если эта температура достаточно высока. Кажется, что нет термодинамического запрета представить себе такую среду при столь высокой температуре, что нейтронный газ будет невырожден. Оценка говорит о том, что удержать его в устойчивом состоянии можно, если масса этого космического тела, состоящего из горячего нейтронного газа ядерной плотности, будет не менее  $10^{50}g$  или даже  $10^{55}g$ . Учитывая, что современная наука оценивает полную массу во Вселенной примерно равной 10<sup>53</sup> g, можно допустить, что на ранней стадии развития Вселенной существовало некое тело с такой массой, сформированное нейтронным веществом с ядерной плотностью при температуре выше  $10^{12}K$ .

	Low T	High T
Atomic substance	asteroid	gaint
Plasma $p_F \ll m_e c$	planet	star
Plasma $p_F \approx m_e c$	dwarf	quasar
neutron matter $p_F \approx m_n c$	pulsar	?

Рис. 13.4: Классификация космических объектов

Внутри него таким образом была сосредоточена вся масса наблюдаемой Вселенной. При такой массе и плотности это тело должно было быть черной дырой, удерживающей излучение внутри себя. Тем не менее с течением времени какой-то механизм понизил его температуру. В результате оно потеряло стабильность и вынуждено было распасться на квазары с массой до  $10^{12} M_{Ch}$ , составленные плазмой с невырожденной релятивистской электронной компонентой (и горячей ядерной компонентой) при  $T > 10^{10} K$ . При таком сценарии наблюдаемое разбегание галактик должно быть следствием этого распада, и потому сам распад естественно связать с гипотезой Большого взрыва. Дальнейшее понижение температуры привело к распаду квазаров на галактики, состоящие их звёзд с массой  $M \approx M_{Ch}$ , температурой ядра  $T \approx 10^7 K$ , составленные из нерелятивистской горячей плазмы. Дальнейшее понижение температуры может привести звёзды к превращению либо в карлики, либо нейтронные звёзды, либо к распаду на планеты и другие мелкие космические объекты. Вещество, составляющее эти объекты, состоит из вырожденного электронного газа и холодной ядерной компоненты (или холодной нейтронной среды), и это делает эти объекты стабильными в расширяющейся и охлаждающейся Вселенной.<sup>2</sup> При этом важно подчеркнуть, что электрическая поляризация в гравитирующем теле исключает возможность гравитационного коллапса на последнем этапе его эволюции.

# 13.4 О ≪черных дырах≫

Идея существования «черных дыр» представляется органически связанной с концепцией о неизбежном коллапсе больших космических тел на последнем этапе их эволюции. Основанием для такой концепции служит уравнение равновесия звёздного вещества в форме (3.1). Считается, что после выгорания ядерного топлива внутри звезды в конце ее эволюции, температура, а вместе с ней и давление внутризвёздного вещества, падают. Градиент давления в этом случае не может уравновесить силу тяготения, что должно вести к коллапсу звезды. Ошибочность этой концепции возникает в следствие того, что уравнение (3.1) неприменимо для описания внутризвёздного вещества, являющегося плазмой, обладающей свойством электрической поляризации. Чтобы учесть эту ее характерную особенность, необходимо для описания ее равновесия использовать уравнение (3.2). Учет гравитационно-индуцированной электрической поляризации, уравновешивающей действие тяготения, приводит к заключению о невозможности коллапса звёзд. После выгорания ядерного топлива теряющая равновесие остывающая звезда может перейти в другое устойчивое состояние - превратиться либо в карлик, либо в нейтронную звезду. При этом она может "сбросить" избыток массы, если это необходимо для

<sup>&</sup>lt;sup>2</sup>Хотя при этом температура плазмы может быть реально весьма большой. Так, внутри карликов электронный газ будет уже вырожден, даже если его температура  $T \approx 10^9 K$ .

достижения равновесного состояния.<sup>3</sup> Устойчивость этих космических тел при низкой температуре определяется тем, что они сформированы вырожденными веществами, состояния которых определяются их квантовыми свойствами и не зависят от температуры.

Принятие во внимание поляризационного механизма, исключающего возможность коллапса, заставляет пересмотреть проблему существования «черных дыр».

В соответствии с стандартным подходом шварцшильдовский радиус «черной дыры» с массой М

$$r_{bh} = \frac{2GM}{c^2} \tag{13.27}$$

и соответственно средняя плотность «черной дыры»

$$\gamma_{bh} = \frac{3c^6}{32\pi M^2 G^3}.$$
(13.28)

В соответствии с оценками, полученными выше, все крупные

внутригалактические объекты всех классов - звёзды, карлики, пульсары, гиганты - обладают массами около  $M_{Ch}$  (или на 1-2 порядка большими). При этом плотности их малы по сравнению с пределом (13.28). Поэтому учитывая нереальность механизма коллапса, можно сделать вывод о бесперспективности поисков «черных дыр» среди обычных внутригалактических объектов.

С другой стороны, звёздные объекты, состоящие из горячей релятивистской плазмы - квазары, в соответствии с их массами и плотностями, в принципе, могут сформировать «черные дыры». Для этого механизм коллапса им не нужен. Так как масса квазара  $M_{qu} \gg M_{Ch}$ , и остальные звёздные объекты должны организовывать свое движение вокруг него, то нельзя исключать возможность нахождения квазаров-«черных дыр» в центрах галактик.

<sup>&</sup>lt;sup>3</sup>Возможен конечно также развал звёзд на тела малой массы, состоящие из вырожденной нерелятивистской плазмы или холодного атомного вещества, т.е. планеты и астероиды.

# Глава 14

# Заключение

Главный вывод, следующий из вышепроведенного исследования, по-видимому, состоит в том, что в настоящее время существует вполне достаточно данных измерений, чтобы обеспечить надежную основу для физики звёзд. Все приведенные данные известны уже относительно давно. Традиционный подход, основанный на уравнении Эйлера в форме (3.1), не давал возможности их объяснить, и, видимо, потому этим надежно установленным данным не придавалось должного значения. При изменении исходного постулата и учете электрической поляризации плазмы в гравитационном поле появилась возможность получить количественные результаты, объясняющие природу всех измеренных (на сегодня) астрономами зависимостей звёздных параметров.

В основном эти результаты сводятся к следующему.

Использование стандартных приемов описания плазмы приводит к заключению, что в условиях, характерных для центральных областей звёзд, плазма обладает минимумом энергии при постоянной плотности  $n_{\star}$  (4.18) и постоянной температуре  $\mathbb{T}_{\star}$  (7.21).

Плазма с такими параметрами формирует ядро звезды, где давление постоянно и действие силы тяготения уравновешено силой, возникающей из-за электрической поляризации плазмы, индуцированной тяготением. Теорема вириала позволяет рассчитать массу ядра звезды М<sub>\*</sub> (7.25) и его радиус ℝ<sub>\*</sub> (7.27).Оказывается, что ядро занимает лишь примерно 1/1000 часть объема звезды.

Остальная масса звезды, располагающаяся над ядром, имеет в среднем в тысячу раз меньшую плотность и поэтому ее удобно называть атмосферой звезды. Использование термодинамических соображений дает возможность получить

радиальную зависимость плотности плазмы в атмосфере звезды  $n_a \approx r^{-6}$  (6.17) и ее температуры  $\mathbb{T}_a \approx r^{-4}$  (6.18).

Это дает возможность найти массу атмосферы звезды  $M_a$  (6.19), которая оказывается почти точно равной массе ее ядра. Таким образом оказывается вычислена полная масса звезды. Она зависит только от отношения массы и заряда атомных ядер, образующих плазму звезды. Это утверждение хорошо согласуется с данными измерений масс двойных звёзд и тесных пар (рис. (7.1)-(7.2))<sup>1</sup>. При этом важно отметить, что сверху массы как двойных звёзд, так и тесных пар ограничены пределом, который в соответствии с равенством (7.26) могут иметь водородные звёзды. Полученная формула объясняет происхождение острых пиков в спектре масс относительно легких звёзд - они говорят о том, что эти звёзды состоят, в основном, из вещества единого химического состава с определенным отношением A/Z. В частности, плазма внутри Солнца в соответствии с (Eq.(7.26))состоит из ядер с A/Z = 5.

При известных температуре и плотности вещества на поверхности ядра и известных радиальных зависимостях удается получить оценку температуры на наружной поверхности звезды  $\mathbb{T}_0$  (7.38) и радиус этой поверхности  $\mathbb{R}_0$  (7.37). Оказывается, что эти измеряемые параметры должны быть связаны с массой звезды соотношением  $\mathbb{T}_0\mathbb{R}_0 \sim \mathbb{M}^{5/4}$  (7.46), что хорошо согласуется с данными измерений (рис.(7.3)).

Использование другого термодинамического соотношения - адиабаты Пуассона дает возможность найти связь между радиусом звезды и ее массой ℝ<sub>0</sub><sup>3</sup> ~ M<sup>2</sup> (8.16), а также поверхностной температурой звезды и ее массой T<sub>0</sub> ~ M<sup>5/7</sup> (8.19). Это дает количественное объяснение открытой еще в начале XX века зависимости светимости от массы (рис.(8.3)).

В соответствии с другой эмпирической зависимостью, открытой в середине XX века - зависимостью Блекетта, гиромагнитные отношения космических тел примерно равны  $\sqrt{G}/c$ . Это также находит простое объяснение. Существование электрически поляризованного вещества внутри звёзды ведет к индуцированию магнитного поля при ее вращении (рис.(9.1)). При этом важно, что этой зависимости подчинены все (состоящие из еN-плазмы) космические тела и планеты, и звёзды, и пульсары, что подтверждает соображение о том, что тяготение должно индуцировать электрическую поляризацию не только в невырожденной нерелятивистской плазме, но и в других плазмах. Вычисление магнитных полей горячих звёзд говорит о том, что эти поля должны быть пропорциональны только скорости вращения этих звёзд (9.11). Данные измерений магнитных полей Ар-звёзд можно сопоставить с периодом изменения

<sup>&</sup>lt;sup>1</sup>Выбор этих данных обусловлен тем, что только такие измерения позволяют определить звёздные массы с достаточной точностью.

их яркости, считая, что изменение яркости происходит за счет вращения неоднородно излучающей звезды. Возможно, что этот механизм является характерным для быстро вращающихся звёзд (рис.(9.2)), но при этом, очевидно, имеются и другие неучтенные факторы.

При учете электрической поляризации, основываясь на теории А.Клеро, давшим еще в XVIII веке математическую формулировку вращению периастров тесных двойных звёзд, можно описать это явление с учетом несферической формы ядра звезды. Этот путь дает количественное описание явления, вполне удовлетворительно согласующееся с данными наблюдений (рис.(10.1)).

Рассмотрение осцилляций Солнца как упругих колебаний его ядра дает возможность определить две основные частоты этого спектра: основную частоту, связанную с радиальными колебаниями ядра, и частоту расщепления, связанную с колебаниями плотности вокруг ее равновесного значения(puc.(11.2)).

Возможность существования электрон-ядерной плазмы в четырех состояниях: вырожденном и невырожденном нерелятивистских состояниях, и в состояниях с релятивистским электронным газом с холодной и горячей ядерной подсистемой, подсказывает возможность классификации небесных объектов по их уравнениям состояния. Вместе с атомным веществом и нейтронным веществом таких состояний насчитывается семь. Достоинством такой классификации является то, что на ее базе для каждого из классов удается вычислить параметры звёздных объектов, которые можно считать согласующимися с астрономическими наблюдениями. Гипотетически можно предположить, что космологические переходы между этими классами идут в сторону уменьшения их температуры, однако ни на какой формальной базе это предположение не основывается.

При обсуждении полученных формул, описывающих свойства звёзд, нужно отметить следующее: проведенные рассмотрения позволяют взглянуть на проблему с нескольких точек зрения. С одной стороны, целый ряд выводов следует из существования спектра масс звёзд и того, что формулы предписывают ядру звезды иметь массу, равную половине полной массы звезды, и определяют ее зависимость от химического состава. С другой стороны, вычисление собственных частот колебаний ядра дает еще один подход к проблеме определения химического состава.

Фактически только вычисленные значения магнитных полей горячих звёзд согласуются с существующими данным наблюдений лишь по порядку величины. Но здесь лучшего согласия и не следует ожидать, так как вычисления проведены для сферически симметричной задачи, а изменение блеска звёзд при их вращении подразумевает существование явного нарушения сферической симметрии в распределении звёздных параметров. Однако все остальные

рассмотренные данные наблюдений количественно подтверждают правильность как постулата, учитывающего электрическую поляризацию, так и тех формул ("законов"по Галилею), которые из этого постулата следуют. Подчеркнем, что на этом пути удается основные измеримые звёздные параметры - массы, радиусы, температуры - выразить соотношениями мировых констант, и получить при этом довольно точное совпадение с данными астрономических измерений. Важно, что такого результата удается добиться простыми и наглядными физическими методами без использования каких-либо подгоночных параметров. Все это придает физике звёзд особенную красоту и привлекательность.

# Литература

- [1] Vasiliev B.V.: The gravity-induced electric polarization of electron-nuclear plasma and related astrophysical effects *Nuovo Cimento B*, **116**, pp.617-634, (2001)
- [2] Vasiliev B.V.: Why spontaneous electric polarization can arise inside cosmic bodies? Nuovo Cimento B, 112, pp.1361-1372, (1997)
- [3] Vasiliev B.V.: Can the existence of the magnetic moments of cosmic bodies be explained by internal spontaneous electric polarization? Nuovo Cimento B, 110, pp.381-389, (1996)
- [4] Allen C.W. Astrophysical quantities, 1955, University of London, The Athlone Press.
- Beskin V.S., Gurevich A.V., Istomin Ya.N.: *Physics of the Pulsar Magnetosphere* (Cambridge University Press) (1993)
- [6] Blackett P.M.S.: Nature, **159**, 658, (1947)
- [7] Chandrasekhar S.: Monthly Notices of the RAS 93, 449, (1933)
- [8] Christensen-Dalsgaard, J.: Stellar oscillation, Institut for Fysik og Astronomi, Aarhus Universitet, Denmark, (2003)
- [9] Elsworth, Y. at al. In Proc. GONG'94 Helio- and Astero-seismology from Earth and Space, eds. Ulrich, R.K., Rhodes Jr, E.J. and Däppen, W., Astronomical Society of the Pasific Conference Series, vol.76, San Fransisco, 76, 51-54.
- [10] Heintz W.D.: Double stars In Geoph. and Astroph. monographs, 15, D.Reidel Publ. Corp., (1978)
- [11] Khaliullin K.F.: Dissertation, Sternberg Astronomical Institute, Moscow, (Russian)(2004) (see Table in Appendix)
- [12] Landau L.D. and Lifshits E.M.: Statistical Physics, 1, 3rd edition, Oxford:Pergamon, (1980)
- [13] Landau L.D. and Lifshits E.M.: Electrodynamics of condensed matter, 1, 3rd edition, Oxford:Pergamon, (1980)
- [14] Landau L.D. and Lifshits E.M.: The Classical Theory of Fields. 1, Pergamon Press, N.Y. (1971)

- [15] Leung Y.C.: Physics of Dense Matter In Science Press/World Scientific, Beijing and Singapore, (1984)
- [16] I.I.Romanyuk at al. Magnetic Fields of Chemically Peculiar and Related Stars, Proceedings of the International Conference (Nizhnij Arkhyz, Special Astrophysical Observatory of Russian Academy of Sciences, September 24-27, 1999), eds: Yu. V. Glagolevskij and I.I. Romanyuk, Moscow, 2000, pp. 18-50.
- [17] Russel H.N.: Monthly Notices of the RAS 88, 642, (1928)
- [18] Sirag S.-P.: Nature, 275, 535, (1979)
- [19] Solar Physics, 175/2, (http://sohowww.nascom.nasa.gov/gallery/Helioseismology)
- [20] Thorsett S.E. and Chakrabarty D.: E-preprint: astro-ph/9803260, (1998)
- [21] Vasiliev B.V. and Luboshits V.L.: Physics-Uspekhi, 37, 345, (1994)

Appendix

Сводная твблица главных параметров тесных двойных звёзд (цитируется по диссертации Х.Ф.Халиуллшта, Астрономический институт им. Штернберга.)

References	1,2 3,4 5,12,24,67 7,13 8 9	10,11,12 14,15 14,15 16,17 16,17 18,19 20,21 20,22 23,22	25,26,27,6 28,29 23,30 31 17,32,33 34,35 34,35 36,37 38,39	$\begin{array}{c} 40,41,42\\ 28\\ 44,45,46,47\\ 48,49\\ 50,51,52\\ 51,52\\ 54,55\\ 56,57\\ 53,58,37\\ 53,58,37\\ 59,60\end{array}$	$\begin{array}{c} 61,62,63\\ 64\\ 64\\ 65,66\\ 11,67\\ 11,67\\ 71,66\\ 71,66\\ 71,66\\ 71,67\\ 72\\ 73\\ 73\\ 73\\ 73\\ 73\\ 73\\ 73\\ 73\\ 73\\ 73$	76,77 76,77 78 78 21,63 80,81,68 82,83
<sup>T2</sup> temperature of 2 component, K	6000 9400 17000 32400 28800	$\begin{array}{c} 22400\\ 8700\\ 6400\\ 63000\\ 11200\\ 15800\\ 22400\\ 25700\end{array}$	$\begin{array}{c} 6400\\ 6400\\ 2400\\ 21600\\ 26000\\ 6500\\ 26000\\ 10800\\ 10800\\ \end{array}$	6400 15100 7700 7700 10900 10500 12600 12600 15200 15200	17800 9500 17000 8100 8100 8100 8300 8300 8300 8300	8000 8800 15800 10700 10100 19100 28000
$\mathbb{T}_1$ temperature of 1 component, K	6100 9900 17800 11500 33100 28800	$\begin{array}{c} 23400\\ 18200\\ 18200\\ 23800\\ 11200\\ 16200\\ 23700\\ 23$	10000 9100 33100 20700 26600 2550 2550 29600 10900	6500 17700 17700 17800 17400 14400 12400 12800 16400 10900	26600 17600 17000 17100 114100 8700 8300 8300	8000 8800 15800 10700 10100 19100 28000
R2/R⊙ radius of 2 component in the Sun radius	2.075 1.826 3.425 1.912 8.348 4.726	4.054 1.648 1.644 4.543 2.264 3.745 4.019	$\begin{array}{c} 1.332\\ 0.955\\ 5.680\\ 4.300\\ 5.410\\ 1.269\\ 1.269\\ 1.900\\ 1.900\end{array}$	1,226 6,522 6,522 1,488 1,488 2,128 1,485 1,485 2,128 1,485 1,485 2,591 1,217 1,212 1,212 1,212 1,212 1,212 1,212 1,212 1,225 1,25	8.072 1.799 1.503 1.503 1.582 1.582 1.419 1.419 1.419 1.419 1.839	1.637 1.669 1.656 2.642 2.544 4.394 4.369 4.369
R <sub>1</sub> /R <sub>☉</sub> radius of 1 component in the Sun radius	$\begin{array}{c} 1.803\\ 2.028\\ 2.502\\ 4.512\\ 9.350\\ 4.998\end{array}$	4.292 4.591 1.616 4.690 2.264 8.203 8.203 7.303	1.574 3.314 6.022 17.080 8.607 1.567 7.422 2.013	$\begin{array}{c} 1.440\\ 19.960\\ 2.478\\ 2.709\\ 2.533\\ 2.554\\ 4.591\\ 3.311\\ 2.331\\ 2.554\\ 2.554\\ 2.554\\ 2.554\\ 3.311\\ 2.551\\ 2.311\\ 2.551\\ 2.554\\ 2.556\\ 2.554\\ 2.556\\ 2$	14.160 1.890 1.890 2.445 2.851 2.851 2.028 2.197 2.197 2.196 2.296 2.206	1.8300 1.957 1.957 3.015 3.015 3.145 8.097 4.814
M2/M⊙ mass of component 2, the Sun mass	1.38 2.20 5.31 2.51 2.51 13.00	8.48 1.90 1.90 5.00 8.5.00 1.10	1.12 0.92 17.30 8.7.30 11.30 11.30 11.35 11.35 2.60	$\begin{array}{c} 1.35\\ 1.35\\ 1.70\\ 2.75\\ 2.51\\ 2.51\\ 2.55\\$	7 1 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2	1.00 1.07 1.07 2.22 2.90 2.90 6.80 12.10
$\begin{array}{c} \mathbb{M}_1/\mathbb{M}_{\bigodot}\\ \mathbb{M}_2 \\ \mathbb{M}_2$	1.48 2.40 6.24 3.31 2.80 13.50	9.27 6.70 1.40 7.20 2.79 5.30 1.160	2.02 2.58 2.58 14.50 14.50 14.50 14.50 1.79 16.30 2.63	2.13 2.15 2.15 3.15 3.15 3.13 3.13 3.61 2.50 2.50 2.70	1 0 2 2 2 3 3 2 2 2 3 3 2 1 0 2 2 2 3 3 2 1 0 2 2 2 3 3 2 1 0 2 2 2 3 3 2 1 0 2 2 2 2 2 3 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2	2.11 2.11 3.00 3.20 3.20 3.20 10.80 13.20
P period of ellipsoidal rotation, davs	$\begin{array}{c} 6.720\\11.121\\3.169\\3.431\\3.414\\2.422\\2.422\end{array}$	$\begin{array}{c} 4.478\\ 6.066\\ 5.3897\\ 2.489\\ 1.750\\ 6.322\\ 6.322\\ 5.722\end{array}$	$\begin{array}{c} 4.428\\ 17.360\\ 2.997\\ 12.426\\ 12.426\\ 2.347\\ 2.381\\ 15.338\end{array}$	$\begin{array}{c} 7.641\\ 13.374\\ 10.550\\ 1.637\\ 1.542\\ 1.542\\ 1.542\\ 3.585\\ 5.703\\ 1.677\\ 2.197\\ 2.197\end{array}$	5.732 3.150 2.029 1.674 1.674 1.674 1.557 1.567 1.557 2.147 1.557 2.552 2.552 2.324	2.251 2.251 2.251 2.251
U period of apsidal rotation, vears	5140 23200 150 2250 42 25	361 922 404 40 40 91 321 351	4300 46000 1550 71 351 40000	10300 1932 29000 292 44 101 348 348 348 500 510	228 481 44 119 170 170 3200 297 297 297	592 570 570 1600 140 140 36
Name of star	BW Aqr V 889 Aql V 539 Ara AS Cam EM Car GL Car	QX Car AR Cas IT Cas OX Cas PV Cas FY Cas V 346 Cen Can Cen	EK Cep a Cr B a Cr B Y Cyg V 453 Cyg V 477 Cyg V 541 Cyg V 541 Cyg	V 1143 Cy V 1765 Cyg HS Her HS Her CO Lac GG Lup RU Mon GN Nor V 451 Oph	$\beta$ Ori FT Ori FT Ori IQ Per IQ Per KX Pup NO Pup NO Pup YY Sgr V 523 Sgr	V 220 35r V 1647 Sgr V 2283 Sgr V 760 Sco AO Vel α Vir DR Vul DR Vul
z		$^{10}$	$ \begin{array}{c} 115\\ 116\\ 120\\ 221\\ 22 \end{array} $	$\begin{array}{c} 22\\ 22\\ 22\\ 22\\ 22\\ 22\\ 22\\ 22\\ 22\\ 22$	3 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2	50 2 4 4 4 4 5 4 5 4 5 4 5 0 5 0 5 0 5 0 5 0

# Литература

- Khaliulilin Kh.F. and Kozyreva V.S. Apsidal motion in the eclipsing binary system of BW Aqr Astrophys. and Space Sci., 120 (1986) 9-16.
- [2] Imbert M.
   Photoelectric radial velosities of eclipsing binaries. IV. Orbital elements of BW Aqr,
   Astron.Astrophys.Suppl., 69 (1987) 397-401.
- Khaliulilin Kh.F. and Khaliulilina A.I.
   Fotometricheskoe issledovanie zatmenno-dvoinoi sistemy s relativistskim vrasheniem orbity V889 Aql,
   Astronom.zh.,66(1989)76-83 (in Russian).
- [4] Khaliulilin Kh.F. and Khaliulilina A.I.
   K probleme vrashenia linii apsid v zatmennoi sisteme V889 Aql, Astron.cirk., N1486 (1987) 5-7 (in Russian).
- [5] Clausen J.V.
   V 539 Arae: first accurate dimensions of eclipsing binaries, Astron.Astrophys., 308 (1996) 151-169.
- [6] Lavrov M.I. and Lavrova N.V. *Revisia elementov fotometricheskoi orbity EK Cep*, Astron.cirk. 971 (1977) 3-4 (in Russian).
- [7] Khaliulilin Kh.F. and Kozyreva V.S. Apsidal motion in the eclipsing binary AS Cam,
   Astrophys. and Second Sci. 120 (1004) 115–122
  - Astrophys. and Space Sci.,  ${\bf 120}$  (1994) 115-122.
- [8] Andersen J. and Clausen J.V., Absolute dimensions of eclipsing binaries.XV. EM Cainae, Astron.Astrophys. 213 (1989) 183-194.

- [9] Gemenez A. and Clausen J.V., Four-color photometry of eclipsing binaries. XXIIA. Photometric elements and apsidal motion of GL Cainae, Astron.Astrophys. 161 (1986) 275-286.
- [10] Andersen J., Clausen J.V., Nordstrom B. and Reipurth B., Absolute dimensions of eclipsing binaries. I. The early-type detached system QX Cainae, Astron.Astrophys. 121 (1983) 271-280.
- [11] Gemenez A., Clausen J.V. and Jensen K.S.
   Four-color photometry of eclipsing binaries. XXIV. Aspidal motion of QX Cainae, ξ Phoenicis and NO Puppis, Astron.Astrophys. 159 (1986) 157-165.
- [12] De Greve J.P.
   Evolutionary models for detached close binaries: the system Arae and QX Cainae, Astron.Astrophys. 213 (1989) 195-203.
- [13] Malony F.P., Guinan E.F. and Mukherjec J. Eclipsing binary star as test of gravity theories Astron.J. 102 (1991) 256-261.
- [14] Mossakovskaya L.V.
   New photometric elements of AR Cas, an eclipsing binary system with apsidal motion

Astron. and Astroph. Trans.  ${\bf 2}$  (1992) 163-167.

[15] Haffer C.M. and Collins G.M.

Computation of elements of eclipsing binary stars by high-speed computing machines

Astroph.J.Suppl., 7 (1962) 351-410.

- [16] Crinklaw G. and Etzel P.
   A photometric analisis of the eclipsing binary OX Cassiopeiae Astron.J. 98 (1989) 1418-1426.
- [17] Claret A. and Gimenez A. The aspidal motion test of the internal stellar structure: comparison between theory and observations Astron.Astroph. 277 (1993) 487-502.
- [18] Wolf M.
   Aspidal motion in the eclipsing binary PV Cassiopeiae Monthly Not.Roy.Soc. 286 (1995) 875-878.

<ul> <li>Rediscussion of eclipsing binaries.XVII.The detached early A type binaries P Cassiopeae and WX Cephei Astron J. 93 (1987) 672-677.</li> <li>[20] Lavrov M.I. and Lavrova N.V. Revisia fotometrichestih elementov u zatmennyh dvoinyh sistem ekscentricheskimi orbitami.2.KT Cen Trudy Kaz.Gor.AO 49 (1985) 18-24 (in Russian).</li> <li>[21] Soderhjelm S. Observations of six southern eclipsing binaries for apsidal motion Astron.Astroph.Suppl.Ser 22 (1975) 263-283.</li> <li>[22] Gemenez A., Clausen J.V. and Anderson J. Four-color photometry of eclipsing binaries. XXIA. Photometric analysis an aspidal motion study of V346 Centauri, Astron.Astrophys. 160 (1986) 310-320.</li> <li>[23] Gemenez A., Chun-Hwey Kim and Il-Seong Nha Aspidal motion in the early-type eclipsing binaries CW Cephei, Y Cyg and Av Per Montly .Not.Roy.Astron.Soc. 224 (1987) 543-555.</li> <li>[24] Bocula R.A. Peresmotr elementov fotometricheskoi orbity zatmennyh sistem CW Cep, V 53 Ara, AG Per, AR Aur, RS Cha, ZZ Boo. Peremenye zvezdy21 (1983) 851-859 (in Russian).</li> <li>[25] Khaliulilin Kh.F. Relativistskoe washenic orbity zatmennoi dvoinoi sistemy EK Cep Astron.zh.60 (1983) 72-82 (in Russian).</li> <li>[26] Tomkin J. Secondaries of eclipsing binary. V. EK Cephei Astroph.J. 271 (1983) 717-724.</li> <li>[27] Claret A., Gemenez A. and Martin E.L. A test case of stellar evolution the eclipsing binary EK Cephei Astron.Astroph. 302 (1995) 741-744.</li> <li>[28] Volkov I.M. The discovery of apsidal motion in the eclipsing binary system α Cr B Inf.Bull.Var.Stars N3876,(1993) 1-2.</li> <li>[29] Quiroga R.J., van L.P.R. Angular momenta in binary systems Astroph.Space Sci. 146 (1988) 99-137.</li> </ul>	[19]	Popper D.M.
<ul> <li>Cassiopeae and WX Cephei Astron.J. 93 (1987) 672-677.</li> <li>[20] Lavrov M.I. and Lavrova N.V. Revisia fotometrichestih elementov u zatmennyh dvoinyh sistem ekscentricheskimi orbitami.2.KT Cen Trudy Kaz.Gor.AO 49 (1985) 18-24 (in Russian).</li> <li>[21] Soderhjelm S. Observations of six southern eclipsing binaries for apsidal motion Astron.Astroph.Suppl.Ser 22 (1975) 263-283.</li> <li>[22] Gemenz A., Clausen J.V. and Anderson J. Four-color photometry of eclipsing binaries. XXIA. Photometric analysis an aspidal motion study of V346 Centauri, Astron.Astrophys. 160 (1986) 310-320.</li> <li>[23] Gemenz A., Chun-Hwey Kim and Il-Seong Nha Aspidal motion in the early-type eclipsing binaries CW Cephei, Y Cyg and A: Per</li> <li>Montly .Not.Roy.Astron.Soc. 224 (1987) 543-555.</li> <li>[24] Bocula R.A. Peresmotr elementov fotometricheskoi orbity zatmennyh sistem CW Cep, V 53 Ara, AG Per, AR Aur, RS Cha, ZZ Boo. Peremennye zvezdy21 (1983) 851-859 (in Russian).</li> <li>[25] Khaliulilin Kh.F. Relativistskoe washenie orbity zatmennoi dvoinoi sistemy EK Cep Astron.zh.60 (1983) 712-82 (in Russian).</li> <li>[26] Tomkin J. Secondaries of eclipsing binary. V. EK Cephei Astroph.J. 271 (1983) 717-724.</li> <li>[27] Claret A., Gemenez A. and Martin E.L. A test case of stellar evolution the eclipsing binary EK Cephei Astron.Astroph. 302 (1995) 741-744.</li> <li>[28] Volkov I.M. The discovery of apsidal motion in the eclipsing binary system α Cr B Inf.Bull.Var.Stars N3876,(1993) 1-2.</li> <li>[29] Quiroga R.J., van L.P.R. Angular momenta in binary systems Astroph.Space Sci. 146 (1988) 99-137.</li> </ul>		Rediscussion of eclipsing binaries.XVII.The detached early A type binaries PV
<ul> <li>Astron J. 93 (1987) 672-677.</li> <li>[20] Lavrov M. I. and Lavrova N.V. Revisia fotometrichestih elementov u zatmennyh dvoinyh sistem ekscentricheskimi orbitami.2.KT Cen Trudy Kaz.Gor.AO 49 (1985) 18-24 (in Russian).</li> <li>[21] Soderhjelm S. Observations of six southern eclipsing binaries for apsidal motion Astron. Astroph.Suppl.Ser 22 (1975) 263-283.</li> <li>[22] Gemenez A., Clausen J.V. and Anderson J. Four-color photometry of eclipsing binaries. XXIA. Photometric analysis an aspidal motion study of V346 Centauri, Astron. Astrophys. 160 (1986) 310-320.</li> <li>[23] Gemenez A., Chun-Hwey Kim and Il-Seong Nha Aspidal motion in the early-type eclipsing binaries CW Cephei, Y Cyg and Ar Per Montly .Not.Roy.Astron.Soc. 224 (1987) 543-555.</li> <li>[24] Bocula R.A. Peresmotr elementov fotometricheskoi orbity zatmennyh sistem CW Cep, V 53 Ara, AG Per, AR Aur, RS Cha, ZZ Boo. Peremennye zvezdy21 (1983) 851-859 (in Russian).</li> <li>[25] Khaliulilin Kh.F. Relativistskoe vrashenie orbity zatmennoi dvoinoi sistemy EK Cep Astron.zh.60 (1983) 72-82 (in Russian).</li> <li>[26] Tomkin J. Secondaries of eclipsing binary. V. EK Cephei Astroph.J. 271 (1983) 717-724.</li> <li>[27] Claret A., Gemenez A. and Martin E.L. A test case of stellar evolution the eclipsing binary EK Cephei Astron.Astroph. 302 (1995) 741-744.</li> <li>[28] Volkov I.M. The discovery of apsidal motion in the celipsing binary system α Cr B Inf.Bull.Var.Stars N3876,(1993) 1-2.</li> <li>[29] Quiroga R.J., van L.P.R. Angular momenta in binary systems Astroph.Space Sci. 146 (1988) 99-137.</li> </ul>		Cassiopeae and WX Cephei
<ul> <li>[20] Lavrov M.I. and Lavrova N.V. Revisia fotometrichestih elementov u zatmennyh dvoinyh sistem ekscentricheskimi orbitami.2.KT Cen Trudy Kaz.Gor.AO 49 (1985) 18-24 (in Russian).</li> <li>[21] Soderhjelm S. Observations of six southern eclipsing binaries for apsidal motion Astron.Astroph.Suppl.Ser 22 (1975) 263-283.</li> <li>[22] Gemenez A., Clausen J.V. and Anderson J. Four-color photometry of eclipsing binaries. XXIA. Photometric analysis an aspidal motion study of V346 Centauri, Astron.Astrophys. 160 (1986) 310-320.</li> <li>[23] Gemenez A., Chun-Hwey Kim and Il-Seong Nha Aspidal motion in the early-type eclipsing binaries CW Cephei, Y Cyg and Ar Per Montly .Not.Roy.Astron.Soc. 224 (1987) 543-555.</li> <li>[24] Bocula R.A. Peresmotr elementov fotometricheskoi orbity zatmennyh sistem CW Cep, V 53 Ara, AG Per, AR Aur, RS Cha, ZZ Boo. Peremennye zvezdy21 (1983) 851-859 (in Russian).</li> <li>[25] Khaliulilin Kh.F. Relativistskoe vrashenie orbity zatmennoi dvoinoi sistemy EK Cep Astron.zh.60 (1983) 72-82 (in Russian).</li> <li>[26] Tomkin J. Secondaries of eclipsing binary. V. EK Cephei Astroph.J. 271 (1983) 717-724.</li> <li>[27] Claret A., Gemenez A. and Martin E.L. A test case of stellar evolution the eclipsing binary EK Cephei Astron.Astroph. 302 (1995) 741-744.</li> <li>[28] Volkov I.M. The discovery of apsidal motion in the eclipsing binary system α Cr B Inf.Bull.Var.Stars N3876,(1993) 1-2.</li> <li>[29] Quiroga R.J., van L.P.R. Angular momenta in binary systems Astroph.Space Sci. 146 (1988) 99-137.</li> </ul>		Astron.J. <b>93</b> (1987) 672-677.
<ul> <li>Revisia fotometrichestih elementov u zatmennyh dvoinyh sistem ekscentricheskimi orbitami.2. KT Cen Trudy Kaz.Gor.AO 49 (1985) 18-24 (in Russian).</li> <li>[21] Soderhjelm S. Observations of six southern eclipsing binaries for apsidal motion Astron.Astroph.Suppl.Ser 22 (1975) 263-283.</li> <li>[22] Gemenez A., Clausen J.V. and Anderson J. Four-color photometry of eclipsing binaries. XXIA. Photometric analysis an aspidal motion study of V346 Centauri, Astron.Astrophys. 160 (1986) 310-320.</li> <li>[23] Gemenez A., Chun-Hwey Kim and Il-Seong Nha Aspidal motion in the early-type eclipsing binaries CW Cephei, Y Cyg and A: Per Montly .Not.Roy.Astron.Soc. 224 (1987) 543-555.</li> <li>[24] Bocula R.A. Peresmotr elementov fotometricheskoi orbity zatmennyh sistem CW Cep, V 53 Ara, AG Per, AR Aur, RS Cha, ZZ Boo. Peremennye zvezdy21 (1983) 851-859 (in Russian).</li> <li>[25] Khaliulilin Kh.F. Relativistskoe vrashenie orbity zatmennoi dvoinoi sistemy EK Cep Astron.zh.60 (1983) 72-82 (in Russian).</li> <li>[26] Tomkin J. Secondaries of eclipsing binary. V. EK Cephei Astroph.J. 271 (1983) 717-724.</li> <li>[27] Claret A., Gemenez A. and Martin E.L. A test case of stellar evolution the eclipsing binary EK Cephei Astron.Astroph. 302 (1995) 741-744.</li> <li>[28] Volkov I.M. The discovery of apsidal motion in the eclipsing binary system α Cr B Inf.Bull.Var.Stars N3876,(1993) 1-2.</li> <li>[29] Quiroga R.J., van L.P.R. Angular momenta in binary systems Astroph.Space Sci. 146 (1988) 99-137.</li> </ul>	[20]	Lavrov M.I. and Lavrova N.V.
<ul> <li>ekscentricheskimi orbitami.2.KT Cen Trudy Kaz.Gor.AO 49 (1985) 18-24 (in Russian).</li> <li>[21] Soderhjelm S. Observations of six southern eclipsing binaries for apsidal motion Astron.Astroph.Suppl.Ser 22 (1975) 263-283.</li> <li>[22] Gemenez A., Clausen J.V. and Anderson J. Four-color photometry of eclipsing binaries. XXIA. Photometric analysis an aspidal motion study of V346 Centauri, Astron.Astrophys. 160 (1986) 310-320.</li> <li>[23] Gemenez A., Chun-Hwey Kim and Il-Seong Nha Aspidal motion in the carly-type eclipsing binaries CW Cephei, Y Cyg and Ar Per Montly .Not.Roy.Astron.Soc. 224 (1987) 543-555.</li> <li>[24] Bocula R.A. Peresmotr elementov fotometricheskoi orbity zatmennyh sistem CW Cep, V 53 Ara, AG Per, AR Aur, RS Cha, ZZ Boo. Peremennye zvezdy21 (1983) 851-859 (in Russian).</li> <li>[25] Khaliulilin Kh.F. Relativistskoe vrashenie orbity zatmennoi dvoinoi sistemy EK Cep Astron.zh.60 (1983) 72-82 (in Russian).</li> <li>[26] Tomkin J. Secondaries of eclipsing binary. V. EK Cephei Astroph.J. 271 (1983) 717-724.</li> <li>[27] Claret A., Gemenez A. and Martin E.L. A test case of stellar evolution the eclipsing binary EK Cephei Astron.Astroph. 302 (1995) 741-744.</li> <li>[28] Volkov I.M. The discovery of apsidal motion in the eclipsing binary system α Cr B Inf.Bull.Var.Stars N3876,(1993) 1-2.</li> <li>[29] Quiroga R.J., van L.P.R. Angular momenta in binary systems Astroph.Space Sci. 146 (1988) 99-137.</li> </ul>		Revisia fotometrichestih elementov u zatmennyh dvoinyh sistem s
<ul> <li>Trudy Kaz.Gor.AO 49 (1985) 18-24 (in Russian).</li> <li>[21] Soderhjelm S. Observations of six southern eclipsing binaries for apsidal motion Astron.Astroph.Suppl.Ser 22 (1975) 263-283.</li> <li>[22] Gemenez A., Clausen J.V. and Anderson J. Four-color photometry of eclipsing binaries. XXIA. Photometric analysis an aspidal motion study of V346 Centauri, Astron.Astrophys. 160 (1986) 310-320.</li> <li>[23] Gemenez A., Chun-Hwey Kim and Il-Seong Nha Aspidal motion in the early-type eclipsing binaries CW Cephei, Y Cyg and Ar Per Montly .Not.Roy.Astron.Soc. 224 (1987) 543-555.</li> <li>[24] Bocula R.A. Peresmotr elementov fotometricheskoi orbity zatmennyh sistem CW Cep, V 55 Ara, AG Per, AR Aur, RS Cha, ZZ Boo. Peremennye zvezdy21 (1983) 851-859 (in Russian).</li> <li>[25] Khaliulilin Kh.F. Relativistskoe vrashenie orbity zatmennoi dvoinoi sistemy EK Cep Astron.zh.60 (1983) 72-82 (in Russian).</li> <li>[26] Tomkin J. Secondaries of eclipsing binary. V. EK Cephei Astroph.J. 271 (1983) 717-724.</li> <li>[27] Claret A., Gemenez A. and Martin E.L. A test case of stellar evolution the eclipsing binary EK Cephei Astron.Astroph. 302 (1995) 741-744.</li> <li>[28] Volkov I.M. The discovery of apsidal motion in the eclipsing binary system α Cr B Inf.Bull.Var.Stars N3876,(1993) 1-2.</li> <li>[29] Quiroga R.J., van L.P.R. Angular momenta in binary systems Astroph.Space Sci. 146 (1988) 99-137.</li> </ul>		ekscentricheskimi orbitami.2.KT Cen
<ul> <li>[21] Soderhjelm S. Observations of six southern eclipsing binaries for apsidal motion Astron. Astroph. Suppl.Ser 22 (1975) 263-283.</li> <li>[22] Gemenez A., Clausen J.V. and Anderson J. Four-color photometry of eclipsing binaries. XXIA. Photometric analysis an aspidal motion study of V346 Centauri, Astron. Astrophys. 160 (1986) 310-320.</li> <li>[23] Gemenez A., Chun-Hwey Kim and Il-Seong Nha Aspidal motion in the early-type eclipsing binaries CW Cephei, Y Cyg and A Per Montly .Not.Roy.Astron.Soc. 224 (1987) 543-555.</li> <li>[24] Bocula R.A. Peresmotr elementov fotometricheskoi orbity zatmennyh sistem CW Cep, V 53 Ara, AG Per, AR Aur, RS Cha, ZZ Boo. Peremennye zvezdy21 (1983) 851-859 (in Russian).</li> <li>[25] Khaliulilin Kh.F. Relativistskoe vrashenie orbity zatmennoi dvoinoi sistemy EK Cep Astron.zh.60 (1983) 72-82 (in Russian).</li> <li>[26] Tomkin J. Secondaries of eclipsing binary. V. EK Cephei Astroph.J. 271 (1983) 717-724.</li> <li>[27] Claret A., Gemenez A. and Martin E.L. A test case of stellar evolution the eclipsing binary EK Cephei Astron.Astroph. 302 (1995) 741-744.</li> <li>[28] Volkov I.M. The discovery of apsidal motion in the eclipsing binary system α Cr B Inf.Bull.Var.Stars N3876,(1993) 1-2.</li> <li>[29] Quiroga R.J., van L.P.R. Angular momenta in binary systems Astroph.Space Sci. 146 (1988) 99-137.</li> </ul>		Trudy Kaz.Gor.AO <b>49</b> (1985) 18-24 (in Russian).
<ul> <li>Observations of six southern eclipsing binaries for apsidal motion Astron. Astroph. Suppl. Ser 22 (1975) 263-283.</li> <li>[22] Gemenez A., Clausen J.V. and Anderson J. Four-color photometry of eclipsing binaries. XXIA. Photometric analysis an aspidal motion study of V346 Centauri, Astron. Astrophys. 160 (1986) 310-320.</li> <li>[23] Gemenez A., Chun-Hwey Kim and Il-Seong Nha Aspidal motion in the early-type eclipsing binaries CW Cephei, Y Cyg and Ar Per Montly .Not.Roy. Astron.Soc. 224 (1987) 543-555.</li> <li>[24] Bocula R.A. Peresmotr elementov fotometricheskoi orbity zatmennyh sistem CW Cep, V 53 Ara, AG Per, AR Aur, RS Cha, ZZ Boo. Peremennye zvezdy21 (1983) 851-859 (in Russian).</li> <li>[25] Khaliulilin Kh.F. Relativistskoe vrashenie orbity zatmennoi dvoinoi sistemy EK Cep Astron.zh.60 (1983) 72-82 (in Russian).</li> <li>[26] Tomkin J. Secondaries of eclipsing binary. V. EK Cephei Astroph.J. 271 (1983) 717-724.</li> <li>[27] Claret A., Gemenez A. and Martin E.L. A test case of stellar evolution the eclipsing binary EK Cephei Astron.Astroph. 302 (1995) 741-744.</li> <li>[28] Volkov I.M. The discovery of apsidal motion in the eclipsing binary system α Cr B Inf.Bull.Var.Stars N3876,(1993) 1-2.</li> <li>[29] Quiroga R.J., van L.P.R. Angular momenta in binary systems Astroph.Space Sci. 146 (1988) 99-137.</li> </ul>	[21]	Soderhjelm S.
<ul> <li>Astron.Astroph.Suppl.Ser 22 (1975) 263-283.</li> <li>[22] Gemenez A., Clausen J.V. and Anderson J. Four-color photometry of eclipsing binaries. XXIA. Photometric analysis an aspidal motion study of V346 Centauri, Astron.Astrophys. 160 (1986) 310-320.</li> <li>[23] Gemenez A., Chun-Hwey Kim and Il-Seong Nha Aspidal motion in the early-type eclipsing binaries CW Cephei, Y Cyg and Ar Per Montly .Not.Roy.Astron.Soc. 224 (1987) 543-555.</li> <li>[24] Bocula R.A. Peresmotr elementov fotometricheskoi orbity zatmennyh sistem CW Cep, V 53 Ara, AG Per, AR Aur, RS Cha, ZZ Boo. Peremennye zvezdy21 (1983) 851-859 (in Russian).</li> <li>[25] Khaliulilin Kh.F. Relativistskoe vrashenie orbity zatmennoi dvoinoi sistemy EK Cep Astron.zh.60 (1983) 72-82 (in Russian).</li> <li>[26] Tomkin J. Secondaries of eclipsing binary. V. EK Cephei Astroph.J. 271 (1983) 717-724.</li> <li>[27] Claret A., Gemenez A. and Martin E.L. A test case of stellar evolution the eclipsing binary EK Cephei Astron.Astroph. 302 (1995) 741-744.</li> <li>[28] Volkov I.M. The discovery of apsidal motion in the eclipsing binary system α Cr B Inf.Bull.Var.Stars N3876,(1993) 1-2.</li> <li>[29] Quiroga R.J., van L.P.R. Angular momenta in binary systems Astroph.Space Sci. 146 (1988) 99-137.</li> </ul>		Observations of six southern eclipsing binaries for apsidal motion
<ul> <li>[22] Gemenez A., Clausen J.V. and Anderson J. Four-color photometry of eclipsing binaries. XXIA. Photometric analysis an aspidal motion study of V346 Centauri, Astron.Astrophys. 160 (1986) 310-320.</li> <li>[23] Gemenez A., Chun-Hwey Kim and Il-Seong Nha Aspidal motion in the early-type eclipsing binaries CW Cephei, Y Cyg and Ar- Per Montly .Not.Roy.Astron.Soc. 224 (1987) 543-555.</li> <li>[24] Bocula R.A. Peresmotr elementov fotometricheskoi orbity zatmennyh sistem CW Cep, V 53 Ara, AG Per, AR Aur, RS Cha, ZZ Boo. Peremennye zvezdy21 (1983) 851-859 (in Russian).</li> <li>[25] Khaliulilin Kh.F. Relativistskoe vrashenie orbity zatmennoi dvoinoi sistemy EK Cep Astron.zh.60 (1983) 72-82 (in Russian).</li> <li>[26] Tomkin J. Secondaries of eclipsing binary. V. EK Cephei Astroph.J. 271 (1983) 717-724.</li> <li>[27] Claret A., Gemenez A. and Martin E.L. A test case of stellar evolution the eclipsing binary EK Cephei Astron.Astroph. 302 (1995) 741-744.</li> <li>[28] Volkov I.M. The discovery of apsidal motion in the eclipsing binary system α Cr B Inf.Bull.Var.Stars N3876,(1993) 1-2.</li> <li>[29] Quiroga R.J., van L.P.R. Angular momenta in binary systems Astroph.Space Sci. 146 (1988) 99-137.</li> </ul>		Astron.Astroph.Suppl.Ser <b>22</b> (1975) 263-283.
<ul> <li>Four-color photometry of eclipsing binaries. XXIA. Photometric analysis an aspidal motion study of V346 Centauri, Astron.Astrophys. 160 (1986) 310-320.</li> <li>[23] Gemenez A., Chun-Hwey Kim and Il-Seong Nha Aspidal motion in the early-type eclipsing binaries CW Cephei, Y Cyg and Apper Montly .Not.Roy.Astron.Soc. 224 (1987) 543-555.</li> <li>[24] Bocula R.A. Peresmotr elementov fotometricheskoi orbity zatmennyh sistem CW Cep, V 53 Ara, AG Per, AR Aur, RS Cha, ZZ Boo. Peremennye zvezdy21 (1983) 851-859 (in Russian).</li> <li>[25] Khaliulilin Kh.F. Relativistskoe vrashenie orbity zatmennoi dvoinoi sistemy EK Cep Astron.zh.60 (1983) 72-82 (in Russian).</li> <li>[26] Tomkin J. Secondaries of eclipsing binary. V. EK Cephei Astroph.J. 271 (1983) 717-724.</li> <li>[27] Claret A., Gemenez A. and Martin E.L. A test case of stellar evolution the eclipsing binary EK Cephei Astron.Astroph. 302 (1995) 741-744.</li> <li>[28] Volkov I.M. The discovery of apsidal motion in the eclipsing binary system α Cr B Inf.Bull.Var.Stars N3876,(1993) 1-2.</li> <li>[29] Quiroga R.J., van L.P.R. Angular momenta in binary systems Astroph.Space Sci. 146 (1988) 99-137.</li> </ul>	[22]	Gemenez A., Clausen J.V. and Anderson J.
<ul> <li>aspidal motion study of V346 Centauri, Astron.Astrophys. 160 (1986) 310-320.</li> <li>[23] Gemenez A., Chun-Hwey Kim and Il-Seong Nha Aspidal motion in the early-type eclipsing binaries CW Cephei, Y Cyg and Apper Montly .Not.Roy.Astron.Soc. 224 (1987) 543-555.</li> <li>[24] Bocula R.A. Peresmotr elementov fotometricheskoi orbity zatmennyh sistem CW Cep, V 53 Ara, AG Per, AR Aur, RS Cha, ZZ Boo. Peremennye zvezdy21 (1983) 851-859 (in Russian).</li> <li>[25] Khaliulilin Kh.F. Relativistskoe vrashenie orbity zatmennoi dvoinoi sistemy EK Cep Astron.zh.60 (1983) 72-82 (in Russian).</li> <li>[26] Tomkin J. Secondaries of eclipsing binary. V. EK Cephei Astroph.J. 271 (1983) 717-724.</li> <li>[27] Claret A., Gemenez A. and Martin E.L. A test case of stellar evolution the eclipsing binary EK Cephei Astron.Astroph. 302 (1995) 741-744.</li> <li>[28] Volkov I.M. The discovery of apsidal motion in the eclipsing binary system α Cr B Inf.Bull.Var.Stars N3876,(1993) 1-2.</li> <li>[29] Quiroga R.J., van L.P.R. Angular momenta in binary systems Astroph.Space Sci. 146 (1988) 99-137.</li> </ul>		Four-color photometry of eclipsing binaries. XXIA. Photometric analysis and
<ul> <li>Astron.Astrophys. 160 (1986) 310-320.</li> <li>[23] Gemenez A., Chun-Hwey Kim and Il-Seong Nha Aspidal motion in the early-type eclipsing binaries CW Cephei, Y Cyg and Apper Montly .Not.Roy.Astron.Soc. 224 (1987) 543-555.</li> <li>[24] Bocula R.A. Peresmotr elementov fotometricheskoi orbity zatmennyh sistem CW Cep, V 53 Ara, AG Per, AR Aur, RS Cha, ZZ Boo. Peremennye zvezdy21 (1983) 851-859 (in Russian).</li> <li>[25] Khaliulilin Kh.F. Relativistskoe vrashenie orbity zatmennoi dvoinoi sistemy EK Cep Astron.zh.60 (1983) 72-82 (in Russian).</li> <li>[26] Tomkin J. Secondaries of eclipsing binary. V. EK Cephei Astroph.J. 271 (1983) 717-724.</li> <li>[27] Claret A., Gemenez A. and Martin E.L. A test case of stellar evolution the eclipsing binary EK Cephei Astron.Astroph. 302 (1995) 741-744.</li> <li>[28] Volkov I.M. The discovery of apsidal motion in the eclipsing binary system α Cr B Inf.Bull.Var.Stars N3876,(1993) 1-2.</li> <li>[29] Quiroga R.J., van L.P.R. Angular momenta in binary systems Astroph.Space Sci. 146 (1988) 99-137.</li> </ul>		aspidal motion study of V346 Centauri,
<ul> <li>[23] Gemenez A., Chun-Hwey Kim and Il-Seong Nha Aspidal motion in the early-type eclipsing binaries CW Cephei, Y Cyg and A Per Montly .Not.Roy.Astron.Soc. 224 (1987) 543-555.</li> <li>[24] Bocula R.A. Peresmotr elementov fotometricheskoi orbity zatmennyh sistem CW Cep, V 53 Ara, AG Per, AR Aur, RS Cha, ZZ Boo. Peremennye zvezdy21 (1983) 851-859 (in Russian).</li> <li>[25] Khaliulilin Kh.F. Relativistskoe vrashenie orbity zatmennoi dvoinoi sistemy EK Cep Astron.zh.60 (1983) 72-82 (in Russian).</li> <li>[26] Tomkin J. Secondaries of eclipsing binary. V. EK Cephei Astroph.J. 271 (1983) 717-724.</li> <li>[27] Claret A., Gemenez A. and Martin E.L. A test case of stellar evolution the eclipsing binary EK Cephei Astron.Astroph. 302 (1995) 741-744.</li> <li>[28] Volkov I.M. The discovery of apsidal motion in the eclipsing binary system α Cr B Inf.Bull.Var.Stars N3876,(1993) 1-2.</li> <li>[29] Quiroga R.J., van L.P.R. Angular momenta in binary systems Astroph.Space Sci. 146 (1988) 99-137.</li> </ul>		Astron.Astrophys. <b>160</b> (1986) 310-320.
<ul> <li>Aspidal motion in the early-type eclipsing binaries CW Cephei, Y Cyg and Apper Montly .Not.Roy.Astron.Soc. 224 (1987) 543-555.</li> <li>[24] Bocula R.A. Peresmotr elementov fotometricheskoi orbity zatmennyh sistem CW Cep, V 53 Ara, AG Per, AR Aur, RS Cha, ZZ Boo. Peremennye zvezdy21 (1983) 851-859 (in Russian).</li> <li>[25] Khaliulilin Kh.F. Relativistskoe vrashenie orbity zatmennoi dvoinoi sistemy EK Cep Astron.zh.60 (1983) 72-82 (in Russian).</li> <li>[26] Tomkin J. Secondaries of eclipsing binary. V. EK Cephei Astroph.J. 271 (1983) 717-724.</li> <li>[27] Claret A., Gemenez A. and Martin E.L. A test case of stellar evolution the eclipsing binary EK Cephei Astron.Astroph. 302 (1995) 741-744.</li> <li>[28] Volkov I.M. The discovery of apsidal motion in the eclipsing binary system α Cr B Inf.Bull.Var.Stars N3876,(1993) 1-2.</li> <li>[29] Quiroga R.J., van L.P.R. Angular momenta in binary systems Astroph.Space Sci. 146 (1988) 99-137.</li> </ul>	[23]	Gemenez A., Chun-Hwey Kim and Il-Seong Nha
<ul> <li>Per Montly .Not.Roy.Astron.Soc. 224 (1987) 543-555.</li> <li>[24] Bocula R.A. Peresmotr elementov fotometricheskoi orbity zatmennyh sistem CW Cep, V 53 Ara, AG Per, AR Aur, RS Cha, ZZ Boo. Peremennye zvezdy21 (1983) 851-859 (in Russian).</li> <li>[25] Khaliulilin Kh.F. Relativistskoe vrashenie orbity zatmennoi dvoinoi sistemy EK Cep Astron.zh.60 (1983) 72-82 (in Russian).</li> <li>[26] Tomkin J. Secondaries of eclipsing binary. V. EK Cephei Astroph.J. 271 (1983) 717-724.</li> <li>[27] Claret A., Gemenez A. and Martin E.L. A test case of stellar evolution the eclipsing binary EK Cephei Astron.Astroph. 302 (1995) 741-744.</li> <li>[28] Volkov I.M. The discovery of apsidal motion in the eclipsing binary system α Cr B Inf.Bull.Var.Stars N3876,(1993) 1-2.</li> <li>[29] Quiroga R.J., van L.P.R. Angular momenta in binary systems Astroph.Space Sci. 146 (1988) 99-137.</li> </ul>		Aspidal motion in the early-type eclipsing binaries CW Cephei, Y Cyg and AG
<ul> <li>Montly .Not.Roy.Astron.Soc. 224 (1987) 543-555.</li> <li>[24] Bocula R.A. Peresmotr elementov fotometricheskoi orbity zatmennyh sistem CW Cep, V 53 Ara, AG Per, AR Aur, RS Cha, ZZ Boo. Peremennye zvezdy21 (1983) 851-859 (in Russian).</li> <li>[25] Khaliulilin Kh.F. Relativistskoe vrashenie orbity zatmennoi dvoinoi sistemy EK Cep Astron.zh.60 (1983) 72-82 (in Russian).</li> <li>[26] Tomkin J. Secondaries of eclipsing binary. V. EK Cephei Astroph.J. 271 (1983) 717-724.</li> <li>[27] Claret A., Gemenez A. and Martin E.L. A test case of stellar evolution the eclipsing binary EK Cephei Astron.Astroph. 302 (1995) 741-744.</li> <li>[28] Volkov I.M. The discovery of apsidal motion in the eclipsing binary system α Cr B Inf.Bull.Var.Stars N3876,(1993) 1-2.</li> <li>[29] Quiroga R.J., van L.P.R. Angular momenta in binary systems Astroph.Space Sci. 146 (1988) 99-137.</li> </ul>		Per
<ul> <li>[24] Bocula R.A. Peresmotr elementov fotometricheskoi orbity zatmennyh sistem CW Cep, V 53 Ara, AG Per, AR Aur, RS Cha, ZZ Boo. Peremennye zvezdy21 (1983) 851-859 (in Russian).</li> <li>[25] Khaliulilin Kh.F. Relativistskoe vrashenie orbity zatmennoi dvoinoi sistemy EK Cep Astron.zh.60 (1983) 72-82 (in Russian).</li> <li>[26] Tomkin J. Secondaries of eclipsing binary. V. EK Cephei Astroph.J. 271 (1983) 717-724.</li> <li>[27] Claret A., Gemenez A. and Martin E.L. A test case of stellar evolution the eclipsing binary EK Cephei Astron.Astroph. 302 (1995) 741-744.</li> <li>[28] Volkov I.M. The discovery of apsidal motion in the eclipsing binary system α Cr B Inf.Bull.Var.Stars N3876,(1993) 1-2.</li> <li>[29] Quiroga R.J., van L.P.R. Angular momenta in binary systems Astroph.Space Sci. 146 (1988) 99-137.</li> </ul>		Montly .Not.Roy.Astron.Soc. <b>224</b> (1987) 543-555.
<ul> <li>Peresmotr elementov fotometricheskoi orbity zatmennyh sistem CW Cep, V 53 Ara, AG Per, AR Aur, RS Cha, ZZ Boo.</li> <li>Peremennye zvezdy21 (1983) 851-859 (in Russian).</li> <li>[25] Khaliulilin Kh.F. Relativistskoe vrashenie orbity zatmennoi dvoinoi sistemy EK Cep Astron.zh.60 (1983) 72-82 (in Russian).</li> <li>[26] Tomkin J. Secondaries of eclipsing binary. V. EK Cephei Astroph.J. 271 (1983) 717-724.</li> <li>[27] Claret A., Gemenez A. and Martin E.L. A test case of stellar evolution the eclipsing binary EK Cephei Astron.Astroph. 302 (1995) 741-744.</li> <li>[28] Volkov I.M. The discovery of apsidal motion in the eclipsing binary system α Cr B Inf.Bull.Var.Stars N3876,(1993) 1-2.</li> <li>[29] Quiroga R.J., van L.P.R. Angular momenta in binary systems Astroph.Space Sci. 146 (1988) 99-137.</li> </ul>	[24]	Bocula R.A.
<ul> <li>Ara, AG Per, AR Aur, RS Cha, ZZ Boo. Peremennye zvezdy21 (1983) 851-859 (in Russian).</li> <li>[25] Khaliulilin Kh.F. Relativistskoe vrashenie orbity zatmennoi dvoinoi sistemy EK Cep Astron.zh.60 (1983) 72-82 (in Russian).</li> <li>[26] Tomkin J. Secondaries of eclipsing binary. V. EK Cephei Astroph.J. 271 (1983) 717-724.</li> <li>[27] Claret A., Gemenez A. and Martin E.L. A test case of stellar evolution the eclipsing binary EK Cephei Astron.Astroph. 302 (1995) 741-744.</li> <li>[28] Volkov I.M. The discovery of apsidal motion in the eclipsing binary system α Cr B Inf.Bull.Var.Stars N3876,(1993) 1-2.</li> <li>[29] Quiroga R.J., van L.P.R. Angular momenta in binary systems Astroph.Space Sci. 146 (1988) 99-137.</li> </ul>		Peresmotr elementov fotometricheskoi orbity zatmennyh sistem CW Cep, V 539
<ul> <li>Peremennye zvezdy21 (1983) 851-859 (in Russian).</li> <li>[25] Khaliulilin Kh.F. Relativistskoe vrashenie orbity zatmennoi dvoinoi sistemy EK Cep Astron.zh.60 (1983) 72-82 (in Russian).</li> <li>[26] Tomkin J. Secondaries of eclipsing binary. V. EK Cephei Astroph.J. 271 (1983) 717-724.</li> <li>[27] Claret A., Gemenez A. and Martin E.L. A test case of stellar evolution the eclipsing binary EK Cephei Astron.Astroph. 302 (1995) 741-744.</li> <li>[28] Volkov I.M. The discovery of apsidal motion in the eclipsing binary system α Cr B Inf.Bull.Var.Stars N3876,(1993) 1-2.</li> <li>[29] Quiroga R.J., van L.P.R. Angular momenta in binary systems Astroph.Space Sci. 146 (1988) 99-137.</li> </ul>		Ara, AG Per, AR Aur, RS Cha, ZZ Boo.
<ul> <li>[25] Khaliulilin Kh.F. Relativistskoe vrashenie orbity zatmennoi dvoinoi sistemy EK Cep Astron.zh.60 (1983) 72-82 (in Russian).</li> <li>[26] Tomkin J. Secondaries of eclipsing binary. V. EK Cephei Astroph.J. 271 (1983) 717-724.</li> <li>[27] Claret A., Gemenez A. and Martin E.L. A test case of stellar evolution the eclipsing binary EK Cephei Astron.Astroph. 302 (1995) 741-744.</li> <li>[28] Volkov I.M. The discovery of apsidal motion in the eclipsing binary system α Cr B Inf.Bull.Var.Stars N3876,(1993) 1-2.</li> <li>[29] Quiroga R.J., van L.P.R. Angular momenta in binary systems Astroph.Space Sci. 146 (1988) 99-137.</li> </ul>		Peremennye zvezdy <b>21</b> (1983) 851-859 (in Russian).
<ul> <li>Relativistskoe vrashenie orbity zatmennoi dvoinoi sistemy EK Cep Astron.zh.60 (1983) 72-82 (in Russian).</li> <li>[26] Tomkin J. Secondaries of eclipsing binary. V. EK Cephei Astroph.J. 271 (1983) 717-724.</li> <li>[27] Claret A., Gemenez A. and Martin E.L. A test case of stellar evolution the eclipsing binary EK Cephei Astron.Astroph. 302 (1995) 741-744.</li> <li>[28] Volkov I.M. The discovery of apsidal motion in the eclipsing binary system α Cr B Inf.Bull.Var.Stars N3876,(1993) 1-2.</li> <li>[29] Quiroga R.J., van L.P.R. Angular momenta in binary systems Astroph.Space Sci. 146 (1988) 99-137.</li> </ul>	[25]	Khaliulilin Kh.F.
<ul> <li>Astron.zh.60 (1983) 72-82 (in Russian).</li> <li>[26] Tomkin J. Secondaries of eclipsing binary. V. EK Cephei Astroph.J. 271 (1983) 717-724.</li> <li>[27] Claret A., Gemenez A. and Martin E.L. A test case of stellar evolution the eclipsing binary EK Cephei Astron.Astroph. 302 (1995) 741-744.</li> <li>[28] Volkov I.M. The discovery of apsidal motion in the eclipsing binary system α Cr B Inf.Bull.Var.Stars N3876,(1993) 1-2.</li> <li>[29] Quiroga R.J., van L.P.R. Angular momenta in binary systems Astroph.Space Sci. 146 (1988) 99-137.</li> </ul>		Relativistskoe vrashenie orbity zatmennoi dvoinoi sistemy EK Cep
<ul> <li>[26] Tomkin J. Secondaries of eclipsing binary. V. EK Cephei Astroph.J. 271 (1983) 717-724.</li> <li>[27] Claret A., Gemenez A. and Martin E.L. A test case of stellar evolution the eclipsing binary EK Cephei Astron.Astroph. 302 (1995) 741-744.</li> <li>[28] Volkov I.M. The discovery of apsidal motion in the eclipsing binary system α Cr B Inf.Bull.Var.Stars N3876,(1993) 1-2.</li> <li>[29] Quiroga R.J., van L.P.R. Angular momenta in binary systems Astroph.Space Sci. 146 (1988) 99-137.</li> </ul>		Astron.zh. <b>60</b> (1983) 72-82 (in Russian).
<ul> <li>Secondaries of eclipsing binary. V. EK Cephei Astroph.J. 271 (1983) 717-724.</li> <li>[27] Claret A., Gemenez A. and Martin E.L. A test case of stellar evolution the eclipsing binary EK Cephei Astron.Astroph. 302 (1995) 741-744.</li> <li>[28] Volkov I.M. The discovery of apsidal motion in the eclipsing binary system α Cr B Inf.Bull.Var.Stars N3876,(1993) 1-2.</li> <li>[29] Quiroga R.J., van L.P.R. Angular momenta in binary systems Astroph.Space Sci. 146 (1988) 99-137.</li> </ul>	[26]	Tomkin J.
<ul> <li>Astroph.J. 271 (1983) 717-724.</li> <li>[27] Claret A., Gemenez A. and Martin E.L. A test case of stellar evolution the eclipsing binary EK Cephei Astron.Astroph. 302 (1995) 741-744.</li> <li>[28] Volkov I.M. The discovery of apsidal motion in the eclipsing binary system α Cr B Inf.Bull.Var.Stars N3876,(1993) 1-2.</li> <li>[29] Quiroga R.J., van L.P.R. Angular momenta in binary systems Astroph.Space Sci. 146 (1988) 99-137.</li> </ul>		Secondaries of eclipsing binary. V. EK Cephei
<ul> <li>[27] Claret A., Gemenez A. and Martin E.L. A test case of stellar evolution the eclipsing binary EK Cephei Astron.Astroph. <b>302</b> (1995) 741-744.</li> <li>[28] Volkov I.M. The discovery of apsidal motion in the eclipsing binary system α Cr B Inf.Bull.Var.Stars N3876,(1993) 1-2.</li> <li>[29] Quiroga R.J., van L.P.R. Angular momenta in binary systems Astroph.Space Sci. <b>146</b> (1988) 99-137.</li> </ul>		Astroph.J. <b>271</b> (1983) 717-724.
<ul> <li>A test case of stellar evolution the eclipsing binary EK Cephei Astron.Astroph. 302 (1995) 741-744.</li> <li>[28] Volkov I.M. The discovery of apsidal motion in the eclipsing binary system α Cr B Inf.Bull.Var.Stars N3876,(1993) 1-2.</li> <li>[29] Quiroga R.J., van L.P.R. Angular momenta in binary systems Astroph.Space Sci. 146 (1988) 99-137.</li> </ul>	[27]	Claret A., Gemenez A. and Martin E.L.
<ul> <li>Astron.Astroph. 302 (1995) 741-744.</li> <li>[28] Volkov I.M. The discovery of apsidal motion in the eclipsing binary system α Cr B Inf.Bull.Var.Stars N3876,(1993) 1-2.</li> <li>[29] Quiroga R.J., van L.P.R. Angular momenta in binary systems Astroph.Space Sci. 146 (1988) 99-137.</li> </ul>		A test case of stellar evolution the eclipsing binary EK Cephei
<ul> <li>[28] Volkov I.M. The discovery of apsidal motion in the eclipsing binary system α Cr B Inf.Bull.Var.Stars N3876,(1993) 1-2.</li> <li>[29] Quiroga R.J., van L.P.R. Angular momenta in binary systems Astroph.Space Sci. 146 (1988) 99-137.</li> </ul>		Astron.Astroph. <b>302</b> (1995) 741-744.
<ul> <li>The discovery of apsidal motion in the eclipsing binary system α Cr B Inf.Bull.Var.Stars N3876,(1993) 1-2.</li> <li>[29] Quiroga R.J., van L.P.R. Angular momenta in binary systems Astroph.Space Sci. 146 (1988) 99-137.</li> </ul>	[28]	Volkov I.M.
<ul> <li>Inf.Bull.Var.Stars N3876,(1993) 1-2.</li> <li>[29] Quiroga R.J., van L.P.R. Angular momenta in binary systems Astroph.Space Sci. 146 (1988) 99-137.</li> </ul>		The discovery of apsidal motion in the eclipsing binary system $lpha$ Cr B
<ul> <li>[29] Quiroga R.J., van L.P.R.</li> <li>Angular momenta in binary systems</li> <li>Astroph.Space Sci. 146 (1988) 99-137.</li> </ul>		Inf.Bull.Var.Stars N3876,(1993) 1-2.
Angular momenta in binary systems Astroph.Space Sci. <b>146</b> (1988) 99-137.	[29]	Quiroga R.J., van L.P.R.
Astroph.Space Sci. <b>146</b> (1988) 99-137.		Angular momenta in binary systems
		Astroph.Space Sci. <b>146</b> (1988) 99-137.

 [30] Hill G. and Holmgern D.E. Studies of early-type varieble stars Asrton.Astroph.297 (1995) 127-134.

- [31] Hill G. and Batten A.H.
   Studies of early-type varieble stars.III. The orbit and physical dimensions for V 380 Cygni
   Asrton.Astroph.141 (1984) 39-48.
- [32] Zakirov M.M. Ob apsidalnom dvizhenii v dvoinoi sisteme V 453 Cyg Astron.cirk.N1537,21 (in Russian).
- [33] Karetnikov V.G.
   Spectral investigation of eclipsing binary stars at the stage of mass exchange Publ.Astron.Inst.Czech.70 (1987) 273-276.
- [34] Mossakovskaya L.V. and Khaliulilin Kh.F. Prichina anomalnogo apsidalnogo dvizhenia v sisteme V 477 Cyg Astron.cirk.N1536, 23-24 (in Russian).
- [35] Gemenez A. and Quintana J.M.
   Apsidal motion and revised photometry elements of the eccentric eclipsing binary V 477 Cyg
   Astron.Astrophys. 260 (1992) 227-236.
- [36] Mossakovskaya L.V. and Khaliulilin Kh.F. Vrashenie linii apsid v sisteme V 478 Cyg Pisma v Astron.zh.22 (1996) 149-152.
- [37] Popper D.M. and Hill G. Rediscussion of eclipsing binaries.XVII.Spectroscopic orbit of OB system with a cross-correlation procedure Astron.J. 101 (1991) 600-615.
- [38] Khaliulilin Kh.F. The unique eclipsing binary system V 541 Cygni with relativistic apsidal motion Astrophys.J. 229 (1985) 668-673.
- [39] Lines R.D., Lines H., Guinan E.F. and Carroll Time of minimum determination of eclipsing binary V 541 Cygni Inf.Bull.Var.Stars N3286,1-3.
- [40] Khaliulilin Kh.F.
   Vrashenie linii apsid v zatmennoi sisteme V 1143 Cyg
   Asrton. cirk.N1262,1-3 (in Russian).

- [41] Andersen J., Garcia J.M., Gimenes A. and Nordstom B. Absolute dimension of eclipsing binaries.X. V1143 Cyg Astron.Astrophys. 174 (1987) 107-115.
- [42] Burns J.F., Guinan E.F. and Marshall J.J. New apsidal motion determination of eccentric eclipsing binary V 1143 Cyg Inf.Bull.Var.Stars N4363,1-4.
- [43] Hill G. and Fisher W.A.
   Studies of early-type varieble stars.II. The orbit and masses of HR 7551 Astron.Astrophys. 139 (1985) 123-131.
- [44] Martynov D.Ya. and Khaliulilin Kh.F. On the relativistic motion of periastron in the eclipsing binary system DI Her Astrophys.and Space Sci. 71 (1980) 147-170.
- [45] Popper D.M.
   Rediscussion of eclipsing binaries.XVII. DI Herculis, a B-tipe system with an accentric orbit
   Astron.J. 254 (1982) 203-213.
- [46] Martynov D.Ia. и Lavrov M.I.
   Revizia elementov fotometricheskoi orbity i skorosti vrashenia linii apsid u zatmennoi dvoinoi sistemy DI Her
   Pisma v Astron.Zh. 13 (1987) 218-222 (in Russian).
- [47] Khaliulilin Kh.F., Khodykin S.A. and Zakharov A.I. On the nature of the anomalously slow apsidal motion of DI Herculis Astrophys.J. 375 (1991) 314-320.
- [48] Khaliulilina A.I. and Khaliulilin Kh.F. Vrashenie linii apsid v zatmennoi dvoinoi sisteme HS Her Astron.cirk.N 1552 (1992) 15-16(in Russian).
- [49] Martynov D.Ia., Voloshina I.E. and Khaliulilina A.I. Fotometricheskie elementy zatmennoi sistemy HS Her Asrton. zh. 65 (1988) 1225-1229 (in Russian).
- [50] Mezzetti M., Predolin F., Giuricin G. and Mardirossian F. Revised photometric elements of eight eclipsing binaries Astron.Astroph.Suppl. 42 (1980) 15-22.
- [51] Mossakovskaya L.V. and Khaliulilin Kh.F. Tret'e telo v zatmennoi sisteme s apsidalnym dvizheniem CO Lac? Astron. cirk.N1495, 5-6 (in Russian).

[52] Semeniuk I. Apsidal motion in binary systems. I. CO Lacertae, an eclipsing variable with apsidal motion Acta Astron. 17 (1967) 223-224.

- [53] Andersen J. Accurate masses and radii of normal stars Astron.Astroph.Rev. 3 (1991) 91-126.
- [54] Khaliulilina A.I., Khaliulilin Kh.F. and Martynov D.Ya. Apsidal motion and the third body in the system RU Monocerotis Montly .Not.Roy.Astron.Soc. 216 (1985) 909-922.
- [55] Martynov D.Ya. and Khaliulilina A.I.
   *RU Monocerotis: poslednie resultaty* Astron.zh.63 (1986) 288-297 (in Russian).
- [56] Shneller H.
   Uber die periodenanderrungen bei bedeckungsveranderlichen Budd.Mitt. N53 (1962) 3-41.
- [57] Kort S.J., J. de, The orbit and motion of priastron of GN Normae Ricerche Astron. 3 (1954) 119-128.
- [58] Kamper B.C.
   Light-time orbit and apsidal motion of eclipsing binary U Ophiuchi Astrophys. Space Sci. 120 (1986) 167-189.
- [59] Clausen J.V., Gemenez A. and Scarfe C. Absolute dimensions of eclipsing binaries.XI. V 451 Ophiuchi Astron.Astroph. 167 (1986) 287-296.
- [60] Khaliulilin Kh.F. and Kozyreva V.S.
   Photometric light curves and physical parameters of eclipsing binary systems IT Cas, CO Cep, AI Hya with possible apsidal motions
   Astrophys. and Space Sci., 155 (1989) 53-69.
- [61] Monet D.G. A discussion of apsidal motion detected in selected spectroscopic binary systems Astrophys. J., 237 (1980) 513-528.
- [62] Svechnicov M.A. Katalog orbitalnyh elementov, mass i svetimostei tesnyh dvoinyh zvezd Irkutsk, Izd-vo Irkutsk. Univer.(In Russian).
- [63] Brancewicz H.K. and Dworak T.Z. A Catalogue of parameters for eclipsing binaries Acta Astron., **30** (1980) 501-524.

[64]	Wolf M. and Saronova L.,
	Aspidal motion in the eclipsing binary FT Ori
	Astron.Astroph. Suppl.114 (1995) 143-146.
[65]	Drozdz M., Krzesinski J. and Paydosz G.,
	Aspidal motion of IQ Persei
	Inf. Bull.Var.Stars, N3494, 1-4.
[66]	Lacy C.H.S. and Fruch M.L.
	Absolute dimentions and masses of eclipsing binaries. V. IQ Persei
	Astroph.J. <b>295</b> (1985) 569-579.
[67]	Andersen J.
	Spectroscopic observations of eclipsing binaries. V. Accurate mass determination for the B-type systems V 539 Arae and $\xi$ Phaenicis
	Astron.Astroph.118 (1983) 255-261.
[68]	Odell A.P.
	The structure of Alpha Virginis. II. The apsidal constant
	Astroph.J. <b>192</b> (1974) 417-424.
[69]	Gronbech B.
	Four-color photometry of eclipsing binaries.V. photometric elements of NO Puppis
	Astron.Astroph.50 (1980) 79-84.
[70]	Harmanec P.
	Stellar masses and radii based on motion binary data
	Bull.Astron.Inst.Czech. <b>39</b> (1988) 329-345.
[71]	Andersen J., Clausen L.V. and Nordstrom B.
	Absolute dinemtions of eclipsing binaries. V. VV Pyxidis a detached early A-tipe
	system with equal components
	Astron.Astroph. <b>134</b> (1984) 147-157.
[72]	Lacy C.H.S.
	The photometric orbit and apsidal motion of YY Sagittarii
	Astroph.J.105 (1993) 637-645.
[73]	Lacy C.H.S.
	The photometric orbit and apsidal motion of V 523 Sagittarii
	Astroph.J.105 (1993) 630-636.
[74]	Lacy C.H.S.
	The photometric orbit and apsidal motion of V 526 Sagittarii
	Astroph.J.105 (1993) 1096-1102.

- [75] Andersen J. and Gimenes A.
   Absolute dinemtions of eclipsing binaries. VII. V 1647 Sagittarii Astron.Astroph.145 (1985) 206-214.
- [76] Swope H.H.
   V 2283 Sgr, an eclipsing star with rotating apse Ric.Astron.8 (1974) 481-490.
- [77] O'Konnell D.J.K.
   The photometric orbit and apsidal motion of V2283 Sagittarii Ric.Astron.8 (1974) 491-497.
- [78] Andersen J., Clausen L.V., Nordstrom B. and Popper D.M. Absolute dinemtions of eclipsing binaries. VIII. V 760 Scorpii Astron.Astroph.151 (1985) 329-339.
- [79] Clausen L.V., Gimenez A. and Houten C.J.
   Four-color photometry of eclipsing binaries.XXVII. A photometric anallysis of the (possible ) Ap system AO Velorum
   Astron.Astroph.302 (1995) 79-84.
- [80] Popper D.M.
   Stellar masses
   Ann. Rev. Astron. and Astroph.18 (1980) 115-164.
- [81] Dukesr R.J.
   The beta Cephei nature of Spica
   Astroph.J.192 (1974) 81-91.
- [82] Khaliulilina A.I.
   DR Vulpeculae: the quadruple system
   Montly .Not.Roy.Astron.Soc. 225 (1987) 425-436.
- [83] Khaliulilin Kh.F. and Khaliulilina A.I.
   Fotometricheskoe issledovanie zatmennoi zvezdy DR Vul. Parametry sistemy i vrashenie linii apsid,
   Astron.zh., N65 (1988) 108-116 (in Russian).
- [84] Khaliulilin Kh.F. and Kozyreva V.S.
   Photometric light curves and physical parameters of eclipsing binary systems IT Cas, CO Cep, AI Hya with possible apsidal motions
   Astrophys. and Space Sci., 155 (1989) 53-69.
- [85] Holmgren D. anf Wolf M. Apsidal motion of the eclipsing binary IT Cassiopeiae Observatory 116 (1996) 307-312.

