

Предисловие к первому изданию

Эта книга написана на основе курса лекций по общей астрофизике, читаемых авторами студентам физического факультета МГУ им. М. В. Ломоносова.

Особенность астрофизики как предмета состоит прежде всего в ее многосторонности и в большой широте охвата изучаемых явлений — от разреженной межпланетной и межзвездной среды до сверхплотного состояния вещества в недрах белых карликов и нейтронных звезд, от тел солнечной системы и ближайшего космоса до всей Вселенной, рассматриваемой как целое. Вторая особенность — бурное развитие астрофизики, непрерывное появление новых данных наблюдений, разработка и проверка теоретических схем и гипотез. Это усложняет отбор материала, который может быть включен в учебное пособие. Авторы не стремились рассказать обо всем важном, известном к моменту написания книги, стараясь акцентировать внимание на ключевых вопросах. Каждое астрофизическое явление или объект обладает рядом специфических черт и особенностей, которые часто требуют индивидуального рассмотрения и описания. Одно только изложение феноменологических фактов о звездах или компонентах межзвездной среды может составить предмет отдельной книги.

Предлагаемая книга несколько шире по содержанию, чем традиционные курсы общей астрофизики. В ней делается упор на объяснение основных физических процессов, происходящих в космических объектах и средах. При этом факты, необходимые для понимания того или иного явления, приводятся лишь в минимальном объ-

еме. Книга готовилась в первую очередь для читателей, овладевших знаниями в рамках общего университетского курса физики, и не требует специальных знаний по астрономии. Часть вспомогательного материала из курса общей физики и выводы некоторых формул вынесено в Приложение. При подготовке рукописи мы использовали специализированные издания и монографии, большая часть которых отражена в списке литературы. Мы надеемся, что данная книга послужит введением в современные проблемы астрофизики и поможет читателю ознакомиться с астрофизической картиной мира — в объеме достаточном для дальнейшего углубленного изучения конкретных направлений этой быстроразвивающейся области знания.

Мы приносим искреннюю благодарность нашим коллегам В. А. Батурину, В. К. Конниковой, В. Г. Корнилову, С. А. Ламзину, М. А. Лившицу, А. Д. Чернину и особенно академику А. М. Черепашуку, которые взяли на себя нелегкий труд чтения отдельных глав рукописи и сделали много ценных замечаний. Мы также глубоко признательны В. Н. Семенцову и А. Ю. Кочетковой за помощь при оформлении рукописи, а также другим коллегам, замечания которых мы старались учесть.

Так получилось, что работа над книгой завершилась в 2006 году, в котором исполняется 100 лет со дня рождения замечательного ученого и педагога, нашего учителя, многолетнего заведующего кафедрой астрофизики и звездной астрономии физического факультета МГУ профессора Дмитрия Яковлевича Мартынова. Наша книга продолжает и развивает его замечательный учебник по общей астрофизике, последнее издание которого вышло в 1988 году, и на котором воспитано не одно поколение студентов.

Пусть это будет нашей данью его светлой памяти.

Москва, 2006.

Предисловие ко второму изданию

За несколько лет, прошедших после первого издания этой книги, новые эксперименты и всеволновые наблюдения привели к важным открытиям в наблюдательной космологии, звездной астрофизике, астрофизике высоких энергий, планетной астрономии. Так, за точные измерения и открытие анизотропии реликтового излучения в 2006 году американским астрофизикам Дж. Мазеру и Дж. Смуту была присуждена Нобелевская премия по физике, а в 2011 году Нобелевской премии удостоено открытие ускоренного расширения Вселенной по измерениям далеких сверхновых (С. Перлмуттер, Б. Шмидт и А. Рисс). С бортов космических телескопов и специализированных спутников получена бесценная информация в различных диапазонах длин волн от далекого ИК (космический телескоп «Спитцер») до сверхжесткого гамма (космический телескоп «Ферми»). Наземной установкой «Оже» измерены энергии частиц космических лучей до значений свыше 10^{20} эВ. Черенковские телескопы установки H.E.S.S. в Намибии регистрируют ТэВ-ные фотоны из центра Галактики, от активных ядер галактик и квазаров и тесных двойных систем с нейтронными звездами. Спутниками «Свифт», «ИНТЕГРАЛ» и «Конус-Винд» зарегистрированы десятки далеких космических гамма-всплесков (вплоть до рекордного для астрофизических объектов красного смещения 8.3 от гамма-всплеска 090423) и мощнейшее мягкое гамма-излучение от магнитаров — нейтронных звезд со сверхсильным магнитным полем напряженностью свыше 10^{14} Гс. Открыты новые типы сверхновых — от рекордно ярких, связанных с коллапсом ядер самых массивных звезд, до чрезвычайно слабых, возможно связанных с термоядерными взрывами на поверхности белого карлика (промежуточные объекты между вспышками новых звезд и термоядерными сверхновыми типа Ia). Обнаружены сотни новых экзопланет вокруг звезд, некоторые из которых имеют параметры, близкие к планетам земной группы. Проведены уникальные обзоры всего неба, в первую очередь — обзор SDSS (Sloan Digital Sky Survey), давшие фотометрическую и спектральную информацию о миллионах галактик и звезд. Все теснее становятся рамки допустимых моделей темной материи, и появилась надежда на регистрацию гипотетических частиц темной материи в новейших экспериментальных установках (Линейный Адронный Коллайдер в ЦЕРНе). Запущены и планируются новые космические миссии к телам Солнечной системы.

Список достижений астрофизики за последние годы можно продолжать долго. Однако, оставаясь в рамках учебного пособия, мы не ставили целью дать обзор последних открытий — они не изменили общую астрофизическую картину мира. Тем не менее, мы отразили во втором издании книги часть наиболее важных новых достижений астрофизики, без упоминания которых уже нельзя обойтись.

После благожелательной критики многих коллег из различных астрономических учреждений и университетов, мы постарались исправить замеченные опечатки и неточности формулировок, допущенные в первом издании. Мы благодарим всех, кто помог нам в этом деле. Во втором издании значительной переработке подверглись главы 2, 3, 5, 8, 9, 11. В Приложения добавлено несколько новых разделов. Особую благодарность мы приносим коллегам из Санкт-Петербургского университета и лично В. В. Иванову, а также А. С. Расторгуеву, М. В. Сажину, Г. В. Якуниной и другим коллегам из ГАИШ МГУ за замечания к первому изданию. Существенные изменения в главе 3 были внесены после ее внимательного прочтения В. Г. Корниловым и Б. С. Сафоновым, за что мы им приносим глубокую благодарность. Мы также признательны В. С. Бескину, Я. Н. Истомину, С. И. Блинникову, Н. Н. Чугаю за обсуждение физических аспектов многих астрофизических явлений.

Москва, 2011

Авторы благодарят Морченко Е. С. за внимательное прочтение 2-го издания книги и полезные замечания.

Издание 2022 года является 3-м изданием книги, вышедшим в 2015 году, скорректированным с учетом наиболее важных астрофизических достижений за прошедший период времени. Более подробно важнейшие аспекты современной астрономии освещены в монографии «Многоканальная астрономия» под ред. А. М. Черепашука (М.: ДМК Пресс, 2022), которая может быть важным дополнением к данному учебному пособию.

Москва, 2022

Глава 1. Введение	17
1.1. Пространственно-временные масштабы в астрофизике	20
1.1.1. Расстояния	20
1.1.2. Характерные времена	24
1.1.3. Характерные значения масс	24
1.1.4. Солнечные единицы	25
1.2. Состояние вещества во Вселенной	26
Глава 2. Излучение и поглощение ЭМ волн в среде	29
2.1. Основные понятия	30
2.1.1. «Температурная» шкала электромагнитных волн	30
2.1.2. Интенсивность излучения	30
2.1.3. Поток излучения. Связь с интенсивностью . . .	32
2.1.4. Плотность энергии излучения	34
2.1.5. Понятие спектра	34
2.2. Излучение абсолютно черного тела	34
2.2.1. Тепловое излучение	34
2.2.2. Понятие термодинамического равновесия и локального термодинамического равновесия .	35
2.2.3. Спектр абсолютно черного тела	36
2.3. Перенос излучения в среде и формирование спектра . .	40
2.3.1. Коэффициент излучения	40
2.3.2. Коэффициент поглощения и оптическая тол- щина	41
2.3.3. Уравнение переноса при наличии поглощения и излучения	43

2.3.4.	Решение уравнения переноса для простейших случаев	45
2.3.5.	Образование спектральных линий в условиях ЛТР	46
2.3.6.	Температура астрофизических источников, определяемая по их излучению	49
2.4.	Астрофизические примеры спектров	52
2.5.	Основные механизмы поляризации излучения	56
2.6.	Задачи	58
Глава 3.	Особенности астрономических наблюдений и физические ограничения их возможностей	63
3.1.	Основные задачи наблюдательной астрономии	63
3.2.	Пропускание света земной атмосферой	64
3.3.	«Точечные» и «протяженные» источники	66
3.4.	Оптические наблюдения	67
3.4.1.	Оптические телескопы	67
3.4.2.	Приемники излучения	73
3.4.3.	Видимый диапазон	74
3.4.4.	Проблема улучшения углового разрешения телескопа	75
3.4.5.	Звездные интерферометры	77
3.4.6.	Физические ограничения на точность фотометрических измерений	82
3.4.7.	Спектральные наблюдения	86
3.5.	Радиоастрономические наблюдения	89
3.5.1.	Радиотелескопы	89
3.5.2.	Радиоинтерферометры. Метод апертурного синтеза	92
3.6.	Рентгеновские телескопы и детекторы	95
3.7.	Поляризационные наблюдения	97
Глава 4.	Межзвездная среда	99
4.1.	Основные составляющие и проявления	99
4.2.	Пропускание излучения межзвездной средой	104
4.3.	Физические особенности разреженной космической среды	109
4.3.1.	Запрещенные линии	109
4.3.2.	Излучение нейтрального водорода	111
4.3.3.	Вмороженность магнитного поля	113
4.4.	Объемный нагрев и охлаждение МЗС	116

4.4.1.	Основные механизмы нагрева газа	116
4.4.2.	Основные механизмы охлаждения газа	118
4.5.	Тепловая неустойчивость МЗС	125
4.6.	Ионизованный водород и зоны НII	128
4.7.	Горячий, или «корональный» газ	130
4.8.	Молекулярные облака, звездообразование и мазеры . .	131
4.9.	Космические лучи и синхротронное излучение	134
4.9.1.	Проблема происхождения и ускорения КЛ сверхвысоких энергий	141
4.10.	Другие методы диагностики космической плазмы . . .	144
4.11.	Задачи	147
Глава 5.	Звезды	149
5.1.	Общие характеристики	149
5.2.	Образование звезд	153
5.2.1.	Гравитационная неустойчивость	153
5.2.2.	Влияние вращения на сжатие	156
5.2.3.	Влияние магнитного поля на сжатие	157
5.3.	Стадии формирования звезды	158
5.4.	Стационарные звезды	161
5.4.1.	Гидростатическое равновесие	162
5.4.2.	Теорема вириала для звезды	163
5.4.3.	Тепловая устойчивость звезд. Отрицательная теплоемкость	165
5.5.	Ядерные реакции в звездах	166
5.5.1.	pp-цикл (Г. Бете, 1939)	169
5.5.2.	Проблема солнечных нейтрино	171
5.5.3.	CNO-цикл	174
5.5.4.	О характере движения квантов в недрах Солнца и звезд	175
5.5.5.	Происхождение химических элементов до элементов железного пика	178
5.5.6.	Уравнения внутреннего строения звезд и Солнца	179
5.6.	Роль давления излучения в массивных звездах	181
5.7.	Соотношения $M-L$ и $M-R$ для звезд ГП	184
5.8.	Атмосферы звезд	185
5.8.1.	Образование спектральных линий	186
5.8.2.	Спектральная классификация звезд	189
5.8.3.	Непрерывный спектр	191

5.9.	Солнце как ближайшая звезда	193
5.9.1.	Общие характеристики	193
5.9.2.	Особенности фотосферы, хромосферы и коро- ны Солнца	198
5.9.3.	Солнечные вспышки. Активность Солнца.	206
5.9.4.	Гелиосейсмология	209
5.10.	Задачи	212
Глава 6.	Эволюция звезд	216
6.1.	Эволюция звезд после выгорания водорода	216
6.2.	Вырождение вещества	218
6.3.	Предел Чандрасекара и фундаментальная масса звезды	222
6.4.	Вырождение вещества в центре у звезд различных масс	223
6.5.	Роль потери массы в эволюции звезды	228
6.5.1.	Звездный ветер на главной последовательности	228
6.5.2.	Звездный ветер после главной последовательности. Асимптотическая ветвь гигантов и образование планетарных туманностей	230
6.6.	Эволюция одиночных звезд после главной последовательности: краткий итог	231
6.7.	Пульсации звезд. Цефеиды	234
6.8.	Процессы образования тяжелых элементов в природе .	239
Глава 7.	Двойные звезды	242
7.1.	Определение масс двойных звезд. Функция масс	242
7.2.	Особенности эволюции звезд в ТДС	245
7.2.1.	Приближение Роша и полость Роша	246
7.2.2.	Перенос масс	248
7.3.	Стадии эволюции двойных звезд	251
Глава 8.	Планетные системы	257
8.1.	Методы исследования и состав солнечной системы	257
8.2.	Методы обнаружения планет вокруг звезд	270
8.3.	Статистические зависимости экзопланет	276
8.4.	Образование планет и их систем	278
8.4.1.	Протопланетные диски	278
8.4.2.	Образование планет солнечной системы	279
Глава 9.	Сверхновые и остатки сверхновых	283
9.1.	Нейтронизация вещества	283
9.1.1.	Фотодиссоциация	284
9.1.2.	Нейтронизация вещества и УРКА-процессы	284

9.1.3.	Захват нейтрино и остановка коллапса	286
9.2.	Вспышки сверхновых	289
9.2.1.	Сверхновые II типа	290
9.2.2.	Гиперновые и гамма-всплески	296
9.2.3.	Сверхновые типа Ia	297
9.2.4.	Ярчайшие сверхновые	298
9.2.5.	Остатки сверхновых и их взаимодействие с межзвездной средой	300
Глава 10.	Компактные звезды	
	и их наблюдательные проявления	306
10.1.	Белые карлики	307
10.1.1.	Белые карлики в двойных системах. Катаклизмические переменные и новые звезды .	308
10.2.	Нейтронные звезды	310
10.2.1.	Внутреннее строение НЗ	312
10.2.2.	Оценки масс НЗ	315
10.3.	Свойства пульсаров	318
10.3.1.	Основные свойства	318
10.3.2.	Торможение вращения пульсаров	320
10.4.	Рентгеновские пульсары	325
10.5.	Черные дыры	326
10.6.	Эффективность аккреции на компактные звезды	328
10.7.	Эддингтоновский предел светимости при аккреции на компактные релятивистские объекты	332
10.8.	Задача	333
Глава 11.	Галактики	335
11.1.	Звездные скопления и наша Галактика	335
11.2.	Основные характеристики галактик	339
11.3.	Структура галактик	345
11.4.	Движение газа и звезд	350
11.4.1.	Столкновение звезд и время релаксации	350
11.4.2.	Особенности движения звезд различных под- систем	355
11.4.3.	Принципы измерения скоростей вращения галактик	357
11.4.4.	Кривые вращения галактических дисков	361
11.4.5.	Скорость вращения и круговая скорость	363
11.4.6.	Связь распределения масс в галактике с кривой вращения	365

11.4.7.	Проблема темного гало	368
11.4.8.	О гравитационной устойчивости звездных дисков	373
11.4.9.	Дисперсия скоростей и толщина галактических дисков	377
11.4.10.	Бары галактик	381
11.4.11.	Принципы оценки масс E-галактик	384
11.5.	Физическая природа спиральной структуры	385
11.5.1.	Спиральные ветви: наблюдаемые свойства	385
11.5.2.	Два типа спиральных ветвей	388
11.6.	Межзвездный газ в галактиках	394
11.6.1.	Холодный газ: нейтральный и молекулярный водород	395
11.6.2.	Области НП в галактиках	402
11.6.3.	Горячий газ и рентгеновское излучение галактик	404
11.6.4.	Магнитные поля	407
11.7.	Звездообразование в галактиках	408
11.7.1.	Общие сведения	408
11.7.2.	Физические процессы, управляющие звездообразованием	412
11.7.3.	Волны сжатия	422
11.7.4.	Гравитационная неустойчивость газового диска	424
11.8.	Ядра галактик	427
11.8.1.	Общие сведения	427
11.8.2.	Структура активных ядер	433
11.8.3.	Сверхмассивные черные дыры	434
11.8.4.	Основные принципы определения масс СМЧД	437
11.9.	Скопления галактик	442
11.9.1.	Общие сведения	442
11.9.2.	Газ в скоплениях галактик	445
11.9.3.	Оценка массы богатых скоплений	447
11.9.4.	Особенности эволюции галактик в скоплениях	449
11.10.	Задачи	453
Глава 12. Элементы современной космологии		456
12.1.	«Краткий курс» истории космологии XX века	458
12.2.	Крупномасштабная структура Вселенной	461
12.3.	Предельно далекие галактики и квазары	462
12.4.	Космологические модели	466
12.4.1.	Космологический принцип	466

12.5. Однородные и изотропные космологические модели . . .	466
12.5.1. Выбор системы координат	466
12.5.2. Метрика Фрийдмана–Робертсона–Уокера	469
12.6. Кинематика Вселенной	470
12.6.1. Закон Хаббла	470
12.6.2. Пекулярные скорости галактик	472
12.6.3. Распространение света. Красное смещение . . .	474
12.6.4. Угломерное и фотометрическое расстояния . . .	477
12.6.5. Хаббловские диаграммы	480
12.6.6. Горизонт частиц	481
12.6.7. Поверхностная яркость и парадокс Ольберса . .	483
12.7. Динамика Вселенной	484
12.7.1. Эволюция расширения. Критическая плотность	484
12.7.2. Влияние давления	487
12.8. Модели Фрийдмана с космологической постоянной . . .	489
12.9. Горячая Вселенная	495
12.10. Первичный нуклеосинтез («первые три минуты») . . .	499
12.11. Реликтовое излучение и эпоха рекомбинации	501
12.12. Эффект Сюняева–Зельдовича	503
12.13. Флуктуации реликтового излучения	507
12.14. Трудности классической космологии	509
12.14.1. Проблема горизонта (проблема причинности) .	509
12.15. Модель инфляционной Вселенной	511
12.16. Рост малых возмущений	514
12.16.1. Поляризация реликтового излучения	515
12.17. Образование крупномасштабной структуры Вселенной	517
12.18. Заключение	519
Приложение А. Гравитация	522
А.1. Гравитационная энергия	522
А.2. Время свободного падения	524
А.3. Теорема вириала	525
А.4. Квадрупольная формула для гравитационного излучения от двойной звезды	527
А.5. Вывод формулы для эпициклической частоты	530
Приложение В. Взаимодействие излучения и вещества	532
В.1. Элементарные процессы, ответственные за излучение и поглощение света	534
В.1.1. Свободно–свободные переходы (электрон в поле протона)	534

В.1.2.	Свободно–связанные переходы	534
В.1.3.	Переходы между энергетическими уровнями . .	534
В.1.4.	Ионизация	535
В.1.5.	Рекомбинация	535
В.2.	ТДР и ЛТР	536
В.3.	Ионизационное равновесие	538
В.3.1.	Локальное термодинамическое равновесие. Формула Саха.	538
В.3.2.	Корональное приближение	542
В.3.3.	Фотоионизационное равновесие	545
Приложение С.	Вопросы переноса	548
С.1.	Влияние рассеяния на перенос излучения	548
С.1.1.	Случай чистого рассеяния	548
С.1.2.	Связь числа рассеяний с оптической толщиной . .	549
С.1.3.	Случай рассеяния и поглощения	551
С.2.	Диффузионное приближение и росселандово среднее .	553
Приложение Д.	Метрика однородного изотропного пространства	555
Приложение Е.	Системы единиц и безразмерные числа	557
Е.1.	Физические константы	557
Е.2.	Безразмерные числа	558
Приложение Ф.	Звездные величины	560
Приложение Г.	Солнечное обилие химических элементов	565
Литература		569
Предметный указатель		571

В необычных астрофизических явлениях законы физики предстают перед исследователями в ином ракурсе, более глубоко раскрывая свое содержание.

С. Б. Пикельнер

Астрофизика — наука, занимающаяся исследованием далеких космических объектов и явлений физическими методами. Астрофизика нацелена на создание физической картины окружающего мира, объясняющей наблюдаемые явления, на изучение происхождения и эволюции как отдельных классов астрономических объектов, так и Вселенной как единого целого в рамках известных физических законов.

Поскольку прямые контакты научных приборов с изучаемыми объектами практически исключены, основу астрофизики, как и астрономии в целом, составляют наблюдения, то есть прием (детектирование) и анализ излучения далеких источников. Непосредственные результаты наблюдений, как правило, сводятся к относительным или абсолютным измерениям энергии, приходящей от источника или его отдельных частей, в определенных интервалах спектра. Интерпретация результатов наблюдений базируется на знании механизмов излучения электромагнитных волн и их взаимодействия с веществом.

Исторически астрофизика выделилась в самостоятельное научное направление с появлением в конце XIX века спектрального ана-

лиза, который открыл возможность дистанционного исследования химического состава и физического состояния не только лабораторных, но и астрономических источников света. Наблюдения спектров звезд окончательно доказали, что астрономические тела состоят из атомов известных на Земле элементов, подчиняющихся тем же физическим законам. Химическое «единство» природы особенно наглядно было подтверждено открытием гелия — сначала (по спектру) в атмосфере Солнца, а только затем — в некоторых минералах на Земле.

Современные методы исследования позволяют по спектральным особенностям излучения не только узнать состав, температуру и плотность среды, но и измерить лучевые скорости источников и скорости внутренних движений в них, оценить расстояние до них, и на базе физических теорий выяснить механизм излучения, определить индукцию магнитных полей и многие другие характеристики.

Бурное развитие астрофизики за более чем столетний период ее существования было связано как с быстрым развитием различных направлений классической, квантовой и релятивистской физики — с одной стороны, так и со строительством крупных телескопов, появлением принципиально новых приемников излучения и компьютерных методов обработки наблюдений — с другой. Очень важный, революционный скачок в астрофизических исследованиях произошел с началом изучения объектов за пределами оптического диапазона спектра, сначала в радио (конец 30-х годов XX века), а затем, уже с помощью космической техники (60–80-е годы XX века), в далеком инфракрасном, далеком УФ, рентгеновском и гамма-диапазонах. «Многокрасочность» Вселенной привела к более глубокому пониманию природы давно известных космических тел, а также открытию новых типов астрономических объектов; природа некоторых из них до сих пор остается малопонятной. Позднее началось развитие и нейтринной астрономии, основанной на регистрации и анализе нейтринного излучения из космоса. С 2015 года началась гравитационно-волновая астрономия.

Важной особенностью астрофизики является то, что она исследует процессы, как правило, не воспроизводимые в лабораториях. К примеру, термоядерные реакции в плазме, удерживаемой от расширения собственным гравитационным полем, — это не экзотический, а самый распространенный источник энергии наблюдаемых звезд. Только в астрофизике исследуются среды с экстремально низ-

кой плотностью — менее 10^{-27} г/см³ (разреженный межгалактический газ), излучение которых, тем не менее, может приниматься благодаря большим объемам, занимаемым ими. Можно отметить также экстремально высокие плотности вещества (от нескольких тысяч г/см³ в звездах из вырожденного газа до 10^{14} — 10^{15} г/см³ в нейтронных звездах), температуры в миллиарды градусов (внутренние области аккреционных дисков), едва обнаружимые и, наоборот, предельно сильные гравитационные поля, наблюдаемые ультравысокие энергии элементарных частиц, не достижимые даже для строящихся коллайдеров, и даже не излучающую электромагнитных волн и потому невидимую «темную» материю. Все это делает астрофизические исследования неопределимыми для решения фундаментальных физических проблем. Не удивительно, что почти все фундаментальные физические теории — от классической механики и ньютоновской гравитации до теории относительности и физики элементарных частиц — прошли или проходят астрономическую (астрофизическую) проверку.

Очевидно, что астрофизика неотделима от физики, так что резкой границы между ними не существует. Однако она обладает важной особенностью, заключающейся не столько в специфичности космических объектов или в необычных пространственных масштабах изучаемых явлений, сколько в исследовании формирования и эволюции астрономических тел и систем. По словам крупнейшего отечественного астрофизика И. С. Шкловского, «едва ли не основным результатом многолетних исследований астрономических объектов является утверждение о том, что все они эволюционируют».

Основной силой, определяющей характер эволюции астрономических объектов, является гравитация (что связано с их большими массами), которая в физике «земных» явлений, как правило, не имеет решающего значения или воспринимается только как наличие у тел веса. Поэтому в астрофизике очень большое внимание уделяется изучению гравитационного взаимодействия и самогравитации космических тел и сред и той роли, которую они играют в их формировании и эволюции.

Таким образом, физические свойства космических объектов, определяемые по характеру излучения, а также их происхождение и эволюция, связанная прежде всего с гравитацией, — это два основных и взаимосвязанных аспекта современной астрофизики. Именно на их изучение, в первую очередь, нацелен настоящий курс.

1.1. Пространственно-временные масштабы в астрофизике

1.1.1. Расстояния

Расстояние до объекта является одной из основных характеристик, определяемых из астрономических наблюдений. Для измерения расстояний в современной астрофизике в зависимости от рассматриваемой ситуации или задачи используется ряд внесистемных единиц. Это связано с тем, что рассматриваемый диапазон величин различается на десятки порядков. Кратко перечислим основные единицы для измерения расстояний.

Естественной мерой расстояний в Солнечной системе служит *астрономическая единица* (а. е.); $1 \text{ а. е.} \simeq 1.5 \cdot 10^{13} \text{ см} \approx 500$ световых секунд — это большая полуось земной орбиты. Она была впервые измерена по суточному параллаксу *планет*. Можно предложить другой способ определения расстояния до Солнца, основанный только на астрономических измерениях — по наблюдению годичной аберрации звезд: из-за конечности скорости света положение любого источника (звезды), измеряемое наблюдателем, движущимся со скоростью v , смещается на угол $\text{tg } \theta \simeq v/c$ в направлении движения. (Этот эффект был открыт астрономом Дж. Брэдли в 1729 г.). Следовательно, за время одного оборота Земли вокруг Солнца (год) любая звезда на небе описывает эллипс, большая полуось которого, выраженная в радианах, есть $\theta = v/c$. Наблюдения дают $\theta = 20.5''$. Отсюда, зная скорость света, находим $v \approx 30 \text{ км/с}$ и, полагая орбиту Земли круговой (на самом деле ее эксцентриситет $e \approx 0.017$), определяем астрономическую единицу. Ввиду малости v/c релятивистские поправки несущественны. Весь вопрос в том, с какой точностью мы измеряем астрономическую единицу. Современный способ оценки а. е. основан на радиолокации астероидов с известными орбитами, близко подходящими к Солнцу, или на точном измерении траекторий космических аппаратов, с последующим использованием закона всемирного тяготения, связывающего ускорение тел с расстоянием до Солнца.

Характерный размер планетной системы — около 40 а. е. Это расстояние примерно соответствует большой полуоси орбит Нептуна и Плутона. Мелкие ледяные тела существуют и на значительно больших расстояниях от Солнца — вплоть до десятков тысяч а. е. Современные крупные телескопы (например, космический телескоп

«Хаббл» или 10-метровый телескоп им. У. Кека) позволяют регистрировать на расстоянии Плутона свет Солнца, отраженный от тел с размерами в несколько десятков километров.

При определении расстояний до звезд Галактики, становится удобнее пользоваться другой единицей — парсеком (пк). *Парсек* — расстояние, с которого отрезок, равный большой полуоси земной орбиты и расположенный перпендикулярно лучу зрения, виден под углом $1''$. Из-за годичного движения Земли положение светила, находящегося на расстоянии 1 парсек, будет описывать на небепараллактический эллипс с большой полуосью, равной 1 угловой секунде; например, для светила, расположенного в направлении, нормальном плоскости земной орбиты, т. е. в полюсе эклиптики, это будет окружность с радиусом в 1 секунду дуги. В астрономии это явление называют *годовым параллаксом*, отсюда и название единицы расстояния — *парсек*, т. е. параллакс-в-секунду. Поскольку в радианной мере $1'' \approx 1/206265$, находим: 1 парсек = 206265 а.е. $\approx 3 \cdot 10^{18}$ см. При измерении годового параллакса светила в секундах дуги, расстояние в парсеках до него определяется по очевидной формуле

$$d(\text{пк}) = \frac{1}{\pi''}. \quad (1.1)$$

Расстояния до ближайших звезд — несколько парсек (например, для α Центавра $\pi = 0.745''$, т. е. $d = 1/0.745 \approx 1.34$ ПК). Поскольку 1 ПК ≈ 3.26 светового года, свет от α Центавра идет к нам около 4 лет. Прямое определение расстояний до звезд, основанное на измерении их годового параллакса, ограничивается астрометрической точностью определения положения звезд на небесной сфере. В космическом эксперименте Gaia (2013-) для 1.3 миллиарда звезд до 21 звездной величины достигнута точность измерения параллаксов и собственных движений от микро- до миллисекунд дуги (каталог Gaia DR2).

Для определения расстояний до более далеких объектов используются различные косвенные методы, получившие совокупное название методов установления *шкалы расстояний* во Вселенной. В основе многих методов лежит определение фотометрического расстояния от светящегося объекта (например, звезды) по принимаемому потоку излучения F , если светимость (количество энергии, излучаемой за секунду) объекта L известна из других соображений.

Предполагая сферическую симметрию излучающего источника, получаем

$$d = \sqrt{\frac{L}{4\pi F}}. \quad (1.2)$$

Не вдаваясь в детали, отметим один из важнейших методов определения расстояний до звезд и звездных систем — по цефеидам. Цефеиды — переменные звезды старого населения Галактики с масса-ми 3–12 M_{\odot} , переменность блеска которых связана с их радиальными пульсациями, возникающими на определенных этапах эволюции (см. подробнее в главе 6). Для цефеид эмпирически установлена и теоретически обоснована зависимость период–светимость, из которой по наблюдаемому периоду переменности блеска можно определить их абсолютную светимость, и по измеряемому потоку — расстояние в соответствии с формулой (1.2). Цефеиды — довольно яркие звезды, поэтому с их помощью определяют расстояния вплоть до 10–15 миллионов парсек (Мпк), до ближайших галактик.

Расстояние от Солнца до центра Галактики оценивается разными методами примерно в 8 тысяч парсек (кпк). Размер типичной галактики (точнее, той области галактики, в которой наблюдается светящееся вещество — звезды, газ) — 10–20 кпк.

Расстояния до ближайших галактик определяются из наблюдений находящихся в них цефеид и ярчайших звезд некоторых других типов, светимости которых считаются известными. Спутники нашей Галактики — Большое и Малое Магеллановы Облака — расположены на расстоянии 55 кпк; туманность Андромеды (М31) — 780 кпк. Расстояние до центра скопления галактик в Деве, на краю которого располагается наша Галактика, около 16 Мпк. Другое близкое скопление галактик в созвездии Волосы Вероники (т. н. *Coma Cluster*) расположено на расстоянии около 80 Мпк.

Расстояния l до далеких галактик обычно определяют по красному смещению линий в их спектрах $z = (\lambda_o - \lambda_e)/\lambda_e$ (здесь λ_e — лабораторная длина волны света, испущенного далеким космическим источником, λ_o — длина волны света, зарегистрированного земным наблюдателем) с использованием закона Хаббла

$$v = H_0 l, \quad (1.3)$$

где $H_0 \approx 70$ км/(с·Мпк) — современное значение постоянной Хаббла, v — скорость удаления галактики. В пределе малых скоростей ($v \ll c$) $v \approx cz$. Для близких галактик закон Хаббла нарушается

из-за их пекулярных скоростей, а для очень далеких ($\Delta\lambda/\lambda \gtrsim 1$) — понятие расстояния теряет однозначность и зависит от предполагаемой модели расширения Вселенной.

Важный наблюдательный факт, лежащий в основе современной космологии, состоит в однородности Вселенной на больших масштабах. Вселенная становится в среднем однородной и изотропной на характерных расстояниях $\Delta l \gtrsim 100\text{--}200$ Мпк. Однородность на масштабах порядка Δl означает, что средняя плотность вещества в ячейках с размером Δl (в объеме Δl^3) одинакова с точностью до случайных флуктуаций для любой выбранной наугад области. Изотропия означает отсутствие выделенных направлений во Вселенной. По современным измерениям, относительные неоднородности температуры реликтового фона не превосходят 10^{-5} .

Если выражать расстояние через промежуток времени, потребовавшийся свету для его преодоления, то объекты с максимальным известным красным смещением ($\Delta\lambda/\lambda \approx 5\text{--}10$) удалены на расстояние 12–13 миллиардов световых лет. Степень удаленности очень далеких объектов принято характеризовать их красными смещениями без перевода в единицы расстояний, который зависит от принимаемой модели расширения Вселенной и момента времени, к которому эти расстояния должны быть отнесены. Но вплоть до расстояний порядка миллиарда св. лет можно считать выполняющимся условие $z \ll 1$, и проблем с неоднозначностью определения физического расстояния не возникает.

В расширяющейся Вселенной расстояние до наиболее удаленных объектов, доступных наблюдениям, часто характеризуют величиной, называемой хаббловским радиусом. Он определяется как произведение современного возраста Вселенной на скорость света и равен ≈ 4000 Мпк. Иногда эту величину условно называют радиусом Вселенной, но по смыслу это лишь размер ее наблюдаемой части.

В астрофизике приходится иметь дело и с весьма малыми расстояниями. Это связано с тем, что основная информация об астрофизических источниках извлекается из измерения потока электромагнитного излучения от различных объектов (кроме электромагнитного излучения в современной астрофизике исследуется также излучение нейтрино и гравитационных волн). Электромагнитное излучение рождается на микроскопическом уровне при квантовых переходах в атомах (связанно–связанные переходы и свободно–связанные переходы), а также при ускоренном движении заряженных частиц в вакууме (тормозное, или свободно–свободное излу-

чение) или в магнитном поле (циклотронное или, в случае релятивистских частиц, синхротронное излучение). Некоторые характерные размеры микрообъектов, известные из курса атомной физики, к которым мы иногда будем в дальнейшем обращаться, приведены в Приложении.

1.1.2. Характерные времена

Приведем примеры некоторых характерных времен, возникающих в различных астрофизических задачах.

Время жизни атома в возбужденном состоянии $\sim 10^{-8}$ с.

Сутки (период обращения Земли вокруг оси) — $24 \text{ ч} \sim 9 \cdot 10^4$ с.

Период обращения Земли вокруг Солнца — $1 \text{ год} \simeq 3.16 \cdot 10^7$ с.

Период обращения Солнца вокруг центра Галактики $\simeq 230$ млн. лет.

Время жизни звезды типа Солнца порядка $\eta \Delta M c^2 / L_{\odot} \sim 10^{10}$ лет. В этой оценке $\eta \approx 0.007$ — эффективность ядерных реакций превращения водорода в гелий в центре Солнца, $\Delta M \approx 0.4 M_{\odot}$ — доля массы Солнца, перерабатываемой из водорода в гелий, $M_{\odot} = 2 \cdot 10^{33}$ г и $L_{\odot} \approx 4 \cdot 10^{33}$ эрг/с — масса и светимость (количество излучаемой энергии) Солнца.

Современный возраст Вселенной (хаббловский возраст), по порядку величины равный обратному значению постоянной Хаббла, $t_H \simeq 1/H_0 \approx 1.4 \cdot 10^{10}$ лет.

1.1.3. Характерные значения масс

Массы, с которыми имеют дело в астрофизике, также различаются на много порядков.

Массы основных элементарных частиц:

$m_e \approx 10^{-27}$ г ≈ 511 кэВ — масса электрона,

$m_p \approx 5/3 \cdot 10^{-24}$ г ≈ 1 ГэВ — масса протона.

$m_{Pl} = \sqrt{c\hbar/G} \simeq 10^{-5}$ г $\approx 10^{19}$ ГэВ — планковская масса — максимально возможная масса элементарной частицы в рамках стандартной теории частиц.

Массы звезд: $M_{\odot} \approx 2 \cdot 10^{33}$ г — масса Солнца (типичной звезды). Массы стационарных звезд лежат в пределах от ~ 0.1 до $\sim 100 M_{\odot}$. Массы самых больших планет-гигантов типа Юпитера не превышают нескольких тысячных долей M_{\odot} .

Массы галактик: $M_{MW} \approx 10^{11} M_{\odot}$ — совокупная масса звезд и газа Млечного Пути (типичной галактики). Массы барионного ве-

Конец ознакомительного фрагмента.
Приобрести книгу можно
в интернет-магазине
«Электронный универс»
e-Univers.ru