

Часть V

ЕДИНАЯ ТЕОРИЯ В XXI ВЕКЕ

Глава 15

Перспективы

Пройдут века, и теория суперструн (или результат ее развития в рамках М-теории) преобразится настолько, что сравниению с современной формулировкой, что станет неизвестной даже для ведущих современных исследователей. Возможно, в ходе поисков «теории всего» обнаружится, что теория струн — всего лишь один из множества необходимых шагов на пути к гораздо более величественной концепции космоса, которая оперирует понятиями, совершенно неожиданными на те, с которыми мы до сих пор сталкивались. История науки учит тому, что каждый раз, когда все вокруг складывается в единую схему, природа обязательно приберегает для нас сюрпризы, которые требуют существенных, а иногда и радикальных изменений наших представлений об устройстве мира. Как и многие до нас, мы снова и снова самонадеянно убеждаем себя, что живем в тот самый период истории человечества, когда поиск фундаментальных законов Вселенной наконец-то близок к завершению. По словам Эдварда Виттена, фрагадка теории струн кажется нам столь близкой, что в моменты оптимистического подъема мне представляется, как в один прекрасный день окончательная форма теории может просто свалиться с небес кому-то на голову. Скорее всего, однако, путь к этой теории — гораздо бо-

лее глубокой, чем любая из построенных до сих пор, — будет долгим, и когда-нибудь в XXI в., когда я буду уже слишком стар, чтобы придумать что-либо полезное по этому вопросу, молодые физики должны будут решать, нашли мы окончательную теорию или нет»¹.

Хотя мы все еще ощущаем последствия второй революции в теории суперструн и продолжаем брать на вооружение порожденные ею открытия, по мнению большинства теоретиков, потребуется третий или даже четвертый переворот такой же силы, чтобы высвободить все могущество теории струн и очертить ее роль как окончательной теории. Как мы видели, теория струн уже рисует новую замечательную картину того, как работает Вселенная, однако остаются значительные препятствия и слабые места, которые, без сомнения, станут объектом основного внимания теоретиков XXI в. Таким образом, в этой последней части книги мы не можем закончить историю поиска человечеством наиболее глубоких законов Вселенной. Поиск продолжается. Вместо этого устремим наш взгляд в будущее теории струн и обсудим пять основных вопросов, с которыми струнные теоретики обязательно будут иметь дело в процессе поиска окончательной теории.

Что является фундаментальным принципом теории струн?

Один из универсальных уроков последнего столетия состоит в том, что известные законы физики находятся в соответствии с принципами симметрии. Специальная теория относительности основана на симметрии, описываемой принципом относительности, на симметрии между всеми системами отсчета, движущимися относительно друг друга с постоянной скоростью. Гравитационное взаимодействие, в соответствии с его описанием в общей теории относительности, основано на принципе эквивалентности, обобщающим принцип относительности на случай произвольным образом движущихся систем отсчета. Наконец, сильное, слабое и электромагнитное взаимодействия основаны на более абстрактных принципах калибровочной симметрии.

Физики, как мы уже говорили, склонны придавать особое значение принципам симметрии, поднимая их на пьедестал объяснения мицроустройства. С этой точки зрения гравитация существует для того, чтобы все возможные системы отсчета были равноправны — т. е. чтобы выполнялся принцип эквивалентности. Аналогично, негравитационные взаимодействия существуют для того, чтобы в природе соблюдались соответствующие им калибровочные симметрии. Естественно, такой подход заменяет вопрос о существовании определенного типа взаимодействия вопросом о том, почему в природе действуют соответствующие принципы симметрии. Но это, определенно, и есть прогресс, особенно когда рассматривается симметрия оказывается исключительно естественной. Например, с какой стати система отсчета одного наблюдателя должна быть более предпочтительной, чем система другого? Напротив, с точки зрения фундаментальных законов вселенной кажется гораздо более естественным трактовать все системы отсчета однаково; это и достигается принципом эквивалентности и введением понятия о гравитации в структуру космоса. Аналогичное рациональное зерно есть и в калибровочных

принципах, лежащих в основе трех негравитационных взаимодействий (хотя, как обсуждалось в главе 5, для полного понимания этого факта требуется владение определенным математическим аппаратом).

В теории струн мы достигаем следующего уровня глубины при объяснении явлений, поскольку все описанные принципы симметрии, а также суперсимметрия возникают из структуры этой теории. В самом деле, если бы ход истории был иным и физики открыли бы теорию струн несколькоими столетиями раньше, можно предположить, что все эти принципы симметрии были бы открыты при изучении теории струн. Однако не стоит забывать, что в то время как принцип эквивалентности дает нам понимание того, почему существует гравитация, а калибровочные симметрии дают понимание того, почему существуют негравитационные силы, в контексте теории струн эти симметрии есть лишь следствие. И хотя их значимость никаким образом не преувеличена, они — всего лишь часть выводов, содержащихся в гораздо большей теоретической структуре.

Данное обсуждение со всей ясностью приводит к следующему вопросу: является ли сама теория струн необходимым следствием некоторого более широкого принципа, — возможно, но неизбывательно, принципа симметрии, — в том же самом смысле, в котором принцип эквивалентности с неизбежностью приводит к общей теории относительности, а калибровочные симметрии приводят к негравитационным взаимодействиям? К моменту написания данной книги ответ на этот вопрос никому не известен. Чтобы осознать его важность, достаточно представить Эйнштейна, пытающегося сформулировать общую теорию относительности без тех счастливых идей, которые посетили его в Берлине патентном борту в 1907 г. и привели к принципу эквивалентности. Нельзя утверждать, что формулировки общей теории относительности была бы невозможна, однако определенно она стала бы чрезвычайно затруднительной. Принцип эквивалентности предоставляет скользкий, систематичный и мощный организующий подход для анализа гравитационного взаимодействия. К примеру, описание общей теории относительности

сти, которое мы дали в главе 3, существенным образом опирается на принцип эквивалентности, а роль последней в полном математическом формализме теории еще более критична.

В настоящее время теоретики находятся в положении Эйнштейна, утратившего принцип эквивалентности. С момента проницательного предположения Венценко в 1968 г. теория собирается по кускам, открытие за открытием, революция за революцией. Однако центральный организующий принцип, который охватывает эти открытия, а также другие свойства теории в рамках единого универсального и систематического подхода, который делает существование каждого ингредиента абсолютно неизбежным, все еще не найден. Открытие этого принципа было бы центральным событием в развитии теории струн, так как это, вероятно, раскроет бы внутренние механизмы теории с недостатком ранее ясностью. Конечно, нет гарантии, что такой фундаментальный принцип существует, однако эволюция физики в течение последнего столетия дает теоретикам основания надеяться, что он все-таки есть. Так как мы рассматриваем следующую стадию развития теории струн, нахождение ее «принципа безальтернативности» — той базовой идеи, из которой вся теория появится с необходимостью, — имеет высший приоритет²⁾.

Что есть пространство и время на самом деле, и можем ли мы без них обойтись?

В предыдущих главах мы часто вольно использовали понятия пространства и пространства-времени. В главе 2 мы описали эйнштейновское понимание того, что пространство и время нерасторжимо перемешаны благодаря неожиданному факту, что движение объекта в пространстве влияет на его перемещение во времени. В главе 3 мы углубили наше понимание роли пространства-времени в описании космоса посредством общей теории относительности, которая показывает, что гравитационное взаимодействие

между разными областями вызвано изменениями детальной структуры пространства-времени. Как обсуждалось в главах 4 и 5, необходимость учета сильных квантовых флуктуаций в микромире привела к необходимости построения новой теории — такая была открыта теория струн. И, наконец, в последующих главах мы видели, что согласно теории струн Вселенная имеет больше измерений, чем мы наблюдаем в повседневной жизни: некоторые измерения свернуты в крошечные, но сложные многообразия, способные претерпевать чудесные превращения, в которых их ткань прокаливается, рвется и затем восстанавливается сама себя.

Мы попытались проиллюстрировать эти идеи на рис. 3.4, 3.6 и 8.10, представляя структуру пространства и пространства-времени в качестве куска материала, из которого сшита Вселенная. Эти рисунки обладают хордой наглядности и регулярно используются самими физиками в качестве наглядных пособий в практической работе. Хотя иллюстрации такого рода и дают постепенное ощущение понимания, все же напрашивается вопрос: «Что мы реально имеем в виду, говоря о структуре Вселенной?»

Это глубокий вопрос, который в той или иной форме был предметом дебатов в течение сотен лет. Ньютон обвязывал пространство и время вечными и неизменными ингредиентами в строении космоса, исходными структурами, лежащими за пределами вопросов и объяснений. В *Началах* Ньютона писал: «*1. Абсолютное, истинное, математическое время само по себе и по самой своей сущности, без всякого отношения к чему-либо внешнему, протекает равномерно и иначе называется длительностью. 2. Абсолютное пространство по самой своей сущности безотносительно к тому, бы то ни было, внешнему остается всегда однинаковым и неподвижным*»³⁾.

Готфрид Лейбниц и другие шумно спорили, провозглашая, что пространство и время — всего лишь регистрационные приборы для удобной записи соотношений между объектами и событиями во Вселенной. Положение объекта в пространстве и во времени имеет смысл только в сравнении с други-

гим объектом. Пространство и время есть лишь словарь для разговора об этих соотношениях, ничего более. Несмотря на то, что точка зрения Ньютона, поддержанная его время экспериментально проверенными законами движения, господствовала в течение более двух сотен лет, концепция Лейбница, развитая австрийским физиком Эрнстом Махом, гораздо ближе к современной картине. Как мы видели, специальная и общая теория относительности Эйнштейна решительно устранила понятие абсолютного и универсального пространства и времени. Однако можно спросить, является ли геометрическая модель пространства-времени, играющая центральную роль в общей теории относительности и теории струн, всего лишь удобной формулировкой для описания пространственно-временных отношений между различными событиями, или необходимо считать, что мы на самом деле погружены во что-то, когда говорим о наше нахождении внутри ткани пространства-времени?

Хотя мы вступаем на территорию догадок, теория струн действительно предлагает ответ на этот вопрос. Гравитон, мельчайший стукот гравитационных сил, является одним из частных примеров колебаний струны. И так же, как порождающее видимый свет электромагнитное поле состоит из огромного количества фотонов, гравитационное поле состоит из огромного числа гравитонов, т. е. из огромного числа мод колебаний струн, соответствующих этим частичкам. В свою очередь, гравитационные поля кодируются искривлениями ткани пространства-времени, и поэтому мы должны отождествить структуру пространства-времени с колоссальным числом струн, методично колеблющихся в этой моде. На языке теории поля такой огромный организованный массив вибрирующих аналогичным образом струн известен как *когерентное состояние* струн. Это довольно поэтичный образ — струны как нити ткани пространства-времени, — но нужно заметить, что его строгая формулировка все еще не разработана до конца.

Тем не менее описание ткани пространства-времени в такой сшитой из струн форме

на самом деле приводит к следующему вопросу. Обычный кусок ткани есть конечный продукт работы ткача, который аккуратно соединил вместе отдельные нити, являющиеся исходным материалом текстильных изделий. Поэтому можно спросить, не существует ли исходного материала для ткани пространства-времени, т. е. такой конфигурации струн космической структуры, в которой они еще не срослись в организованную форму, узнаваемую нами в образе пространства-времени. Заметим, что не вполне корректно представлять это состояние как беспорядочную массу отдельных колеблющихся струн, которые затем должны сшиться вместе в упорядоченное целое, поскольку наше обычное восприятие заранее использует понятия пространства и времени — пространства колеблющихся струн и текущего времени, благодаря которым мы можем наблюдать изменение конфигураций от одного момента к последующему. В исходном состоянии, когда создающие структуру пространства-времени струны еще не включились в упорядоченный, когерентный танец колебаний, пространства и времени не существует. Сам наш язык слишком груб, чтобы говорить о таких вещах: в нем нет слов, с помощью которых можно описать то, что происходило до этого танца. Можно, в каком-то смысле, представлять себе исходные несвязанные струны «осколками» пространства-времени, которые породят знакомое пространство-время лишь после того, как включаются в резонансные колебания определенного вида.

Представление такого бесструктурного исходного состояния, в котором нет понятий пространства и времени в обычном смысле, требует предельного напряжения ума у большинства людей (во всяком случае, у меня). Как в шутке Стивена Райта о фотографе, одержимом идеей получить снимок горизонта с близкого расстояния, мы вынуждены бороться со столкновением парадигм, когда пытаемся представить себе Вселенную, которая есть, но в которой каким-то образом не используются понятия пространства и времени. Тем не менее, вероятно, что нам придется привыкнуть к таким понятиям и осознать их смысл еще до того, как мы

сможем полностью оценить теорию струн. Причина состоит в том, что современная формулировка теории струн заранее предполагает существование пространства и времени, в котором струны (и другие объекты М-теории) движутся и вибрируют. Это позволяет вывести физические свойства теории струн во Вселенной с одним временным измерением, определенным числом развернутых пространственных измерений (обычно равным трем) и определенным числом дополнительных измерений, которые свернуты в одну из конфигураций, допускаемых уравнениями движения теории. Такой вывод, однако, подобен оценке творческих способностей художницы, которую для этого заставляют раскрашивать детские «раскраски». Без сомнения, она внесет персональное своеобразие в отдельные фрагменты, но при столкновении с жесткими ограничениями на стиль живописи для нас откроется лишь доля ее таланта. Аналогично, так как триумф теории струн было естественным объединение квантовой механики и гравитации и так как гравитация связана с формой пространства и времени, мы не должны ограничивать теорию, заставляя ее действовать в уже существующих рамках пространства-времени. Вместо этого, так же, как мы должны позволить нашей художнице работать с чистого листа, мы должны позволить теории струн *создавать* ее собственную пространственно-временную арену, начиная с конфигурации, в которой пространство и время отсутствуют.

Есть надежда на то, что в теории, описывающей ход эволюции Вселенной с этой начальной точки (возможно, в эпоху до Большого взрыва, если, конечно, можно использовать временные термины — в отсутствие других лингвистических конструкций), возникнет фон когерентных колебаний струн, порождающий стандартные понятия пространства и времени. В таком подходе, если его удастся реализовать, пространство, время и, соответственно, разность не являются базой для определяющими элементами Вселенной. Они были бы лишь удобными понятиями, вытекающими из существования более фундаментального первичного состояния.

Последние исследования по М-теории, возглавляемые Стивеном Шенкером, Эдвардом Виттеном, Томом Бэнксом, Вилли Фишлером, Леонардом Сассинсоном и многими другими, уже сейчас показывают, что некоторое представление о мире без пространства и времени может дать нечто, известное под названием *нуль-брэна*. Этот объект, возможно, является наиболее фундаментальным в М-теории; на больших расстояниях он ведет себя подобно точечной частице, однако на малых расстояниях его свойства совершенно иные. Исследования показали, что на масштабах, меньших планковских, нуль-брэны, как и струны, демонстрируют на неадекватность общепринятых понятий пространства и времени, однако при этом они позволяют взглянуть сквозь крошечное окошко на новый необычный мир, который там существует. Исследования с этими нуль-брэнами показывают, что обычная геометрия заменяется новым аппаратом, известным под названием *некоммутативная геометрия* — областью математики, основы которой были разработаны французским математиком Аланом Конном⁴.

В этом геометрическом подходе общепринятые понятия пространства и расстояния между точками набирают свое место совершенно иначе, чем в науке понятий. Физики показали, однако, что если мы будем работать с расстояниями, большими планковской длины, стандартное представление о пространстве-времени действительно восстановится. Возможно, подобно некоммутативной геометрии все же недостает существенных моментов для описания самого изначального состояния, однако в нем уже содержится намек на то, что должно входить в более полный формализм для исследования пространства и времени.

Нахождение корректного математического аппарата для формулировки теории струн без обращения к изначальным понятиям пространства и времени является одной из наиболее важных задач, с которыми сталкиваются теоретики. Разобравшись в том, как возникает пространство и время, мы могли бы сделать огромный шаг к ответу на ключевой вопрос, какая геометрическая структура возникает *на самом деле*.

Приведет ли теория струн к переформулировке квантовой механики?

Мгновенное квантово-механическое рождение пар (виртуальных струн), а число петьель определяет точность, с которой учтены квантово-механические эффекты.

Стратегия, в которой сначала используется классическое теоретическое описание, а затем включаются квантово-механические эффекты, в течение многих лет являлась в высшей степени плодотворной. В частности, именно она лежит в основе стандартной модели физики частиц. Однако возможно и, судя по последним результатам, вероятно, что подобный метод слишком консервативен для обращения с теориями такого высокого полета, как теория струн и М-теория. Принципиально состоит в том, что колы скоро мы осознали, что Вселенной управляют квантово-механические принципы, наши теории должны являться квантово-механическими с самого начала. Ранее нам успешно удавалось менять классическую точку зрения на квантовую, поскольку мы зондировали Вселенную недостаточно глубоко, чтобы этот грубый подход нас подводил. Однако, учитывая глубину теории струн/М-теории, мы вполне можем подойти к последней черте этой проверенной на практике стратегии.

Основы основания для этого возникают при пересмотре некоторых результатов второй революции в теории суперструн (подтвержденных на рис. 12.11). Как мы обсуждали в главе 12, дуальности, лежащие в основе пяти струнных теорий, говорят о том, что физические процессы, происходящие в одной формализации теории струн, могут быть переформулированы на языке любой из остальных. На первый взгляд, это перефразированная формулировка имеет мало общего с исходным описанием, но в этом и состоит сила дуальности: дуальность позволяет описывать один и тот же физический процесс несколькими совершенно различными способами.

Эти результаты нетривиальны и удивительны, однако мы еще не упомянули об их следствии, которое, возможно, важнее всего. Появление в одной из пяти теорий струн, который сильно зависит от квантовых эффектов (например, включающий струнные взаимодействия, которые не могли бы произойти в мире, управляемом классическими, а не квантовыми законами), преобразова-

ниями дуальности может быть часто связан к процессу, слабо зависящему от квантовых эффектов с точки зрения других теорий струн (например, к процессу, характеристики которого уточняются с учетом квантовых поправок, но качественная форма которого напоминает то, что могло происходить в чисто классическом мире). Это означает, что квантовая механика тесно переплетается с симметриями дуальности, лежащими в основе теории струн/М-теории: они являются неотъемлемыми квантово-механическими симметриями, так как одно из дуальных описаний сильно зависит от квантового рассмотрения. Из этого с необходимостью следует, что полная формулировка теории струн/М-теории, которая в основе своей включает обнаруженные симметрии дуальности, не может начинаться с классического рассмотрения, а затем подвергаться квантования, как в обычном подходе. Если начинать с классической формулировки, то симметрии дуальности неизбежно будут упущены, так как они имеют место только в случае, если квантовые эффекты принимаются во внимание. Вместо этого оказывается, что полная формулировка теории струн/М-теории должна разрушить традиционный подход и дать жизнь полновесной квантово-механической теории.

В настоящее время никто не знает, как реализовать такой подход. Однако в качестве следующего краткого поворота в нашем понимании многие теоретики предвидят переформулировку того, как квантовые принципы встраиваются в наше теоретическое описание Вселенной. Например, как сказал Кумрун Ваф: «Я думаю, что переформулировка квантовой механики, которая разрешит многие из ее загадок, уже очень близка. Я думаю, многие разделают точку зрения, что недавно обнаруженные дуальности указывают на новое, более геометрическое описание квантовой механики, в котором пространство, время и квантовые свойства будут неразрывно связаны друг с другом»^{5).}

Или, согласно Эдварду Виттену, «я вижу, что логический статус квантовой механики скоро изменится, и это будет похоже на то, как изменился логический статус гравитации, когда Эйнштейн открыл принцип

эквивалентности. В случае квантовой механики такой процесс далек от завершения, однако я думаю, что люди когда-нибудь будут рассматривать нашу эпоху как период начала этой науки»^{6).}

С разумным оптимизмом можно предположить, что переформулировка принципов квантовой механики в рамках теории струн может привести к более мощному формализму, который позволит понять, как рождалась Вселенная и почему есть такие существа, как пространство и время — к формализму, который продвинет нас на шаг вперед к ответу на вопрос Лейбница: почему есть «что-то», а не «ничто».

Можно ли теорию струн проверить экспериментально?

Среди многих свойств теории струн, которые мы обсудили в предыдущих главах, возможно, особенно важно три нижеследующих. Во-первых, гравитация и квантовая механика являются неотъемлемыми принципами устройства Вселенной, и поэтому любой проект единой теории обязан включать и то, и другое. В теории струн это реализуется. Во-вторых, исследования на протяжении последнего столетия показали, что существуют и другие ключевые идеи, — многие из которых были проверены экспериментально, — являющиеся центральными для нашего понимания Вселенной. Среди этих идей мы упомянем спин, существование поколений частиц материи и частиц-переносчиков взаимодействия, калиброчную симметрию, принцип эквивалентности, нарушение симметрии и суперсимметрии. Все эти идеи естественным образом вытекают из теории струн. В-третьих, в отличие от более общепринятых теорий, таких, как стандартная модель с ее 19 свободными параметрами, которые могут подгоняться для обеспечения согласия с экспериментом, в теории струн свободных параметров нет. Впринципе, ее выводы должны быть совершенно определенными — они должны обеспечить однозначную проверку того, верна теория или нет.

На пути от этого общего теоретизирования к практическому воплощению есть

много препятствий. В главе 9 мы описали некоторые технические преграды, которые и сегодня стоят перед нами, например, определение вида добавочных измерений. В главах 12 и 13 мы рассмотрели эти и другие препятствия в более широком контексте необходимости точного понимания теории струн, которое, как мы видели, естественным образом приводит нас к М-теории. Без сомнения, для достижения полного понимания теории струн/М-теории потребуется очень много работы и столы же много изобретательства.

На каждом этапе исследований в теории струн физики искали и будут продолжать искать экспериментально наблюдаемые следствия теории. Мы не должны терять из виду и более отдаленные возможности для поиска подтверждений теории струн, обсужденные в главе 9. В будущем, по мере углубления нашего понимания, без сомнения будут открыты другие эффекты или свойства теории струн, и они подсажут нам новые пути для косвенного экспериментального подтверждения. Важно отметить, что главной вехой для теории струн могло бы стать подтверждение суперсимметрии после открытия частиц-суперпартнеров, рассмотренных в главе 9. Напомним, что суперсимметрия была открыта в процессе теоретического исследования теории струн, и что это — центральная часть теории. Ее экспериментальное обнаружение могло бы стать убедительным, хотя и косвенным, подтверждением теории струн. Более того, открытие частиц-суперпартнеров могло бы стимулировать новые исследования: важность подтверждения суперсимметрии не исчерпывается лишь выяснением ответа на вопрос о том, имеет ли она отношение к нашему миру. Значения масс и зарядов частиц-суперпартнеров покажут, каким конкретным образом суперсимметрия реализуется в законах природы. И у теоретиков, занимающихся струнами, будет шанс проверить, допускает ли эта реализация законченную формулировку и объяснение в рамках теории струн. Конечно, с еще большими оптимизмом можно надеяться, что в течение следующих десяти лет, перед тем, как заработает Большой адронный ускоритель в Женеве, прогресс в по-

нимании теории струн будет достаточным для того, чтобы сделать детальные предсказания о суперпартнерах до их ожидаемого открытия. Подтверждение таких предсказаний стало бы моментом фундаментальной важности в истории науки.

Существуют ли пределы познания?

Объяснение всего — даже в ограниченном смысле понимания всех сторон взаимодействий и элементарных составляющих Вселенной — есть одна из величайших задач, с которыми когда-либо сталкивалась наука. И теория струн впервые дает нам достаточно глубокий подход для решения этой задачи. Но сможем ли мы когда-нибудь понять все, на что способна теория, и, например, вычислить массы кварков или константы связи электромагнитного взаимодействия, от которых значений которых так много зависит Вселенная? Как говорилось выше, на пути к цели стоят многочисленные теоретические преграды; сегодня важнее всего построить законченную формулировку теории струн/М-теории, не опирающуюся на теории возмущений.

Но может ли случиться так, что даже при полном понимании теории струн/М-теории в рамках новой и более прозрачной формулировки квантовой механики мы окажемся неспособными ответить на вопрос о вычислении масс частиц и констант взаимодействий? Возможно ли, что вместо теоретических вычислений нам опять придется прибегнуть к экспериментальным измерениям для определения этих значений? И, более того, может ли так стать, что причиной этому будет не то, что требуется еще более глубокая теория, а то, что объяснений этим наблюдаемым свойствам реального мира не существует?

На все эти вопросы можно сразу ответить «да». Как в свое время сказал Эйнштейн: «Наиболее необъяснимое во Вселенной — это то, что она объяснима»^{7).}

Удивление нашей способностью понимания Вселенной в целом легко улучшается в век быстрого и впечатляющего прогресса,

Возможно, однако, что существует предел познания. И существование этого предела мы будем вынуждены признать после того, как достигнем самого глубокого уровня понимания, который может предложить наука, а некоторые черты Вселенной все же останутся необъяснимыми. Может быть, нам придется принять, что определенные черты Вселенной таковы, каковы они есть, лишь вследствие стечения обстоятельств, случая или божественного предопределения. Успех научного подхода в прошлом дал нам смелость думать, что, обладая достаточным количеством времени и прилагая достаточные усилия, мы сможем раскрыть загадки природы. Однако столкновение с абсолютным пределом научных объяснений, а не с техническим превышением или с текущими границами человеческого понимания, которые постепенно расширяются, будет шоком, к которому опыт прошлого не может нас подготовить.

Несмотря на то, что эта проблема непосредственно относится к поискам окончательной теории, разрешить ее мы все еще не в силах; на самом деле, проблема предела научного познания (в приведенном выше широком смысле), возможно, не будет разрешена никогда. Мы видели, например, что даже для гипотезы мульти-вселенной, ограничивающей, на первый взгляд, возможность научного познания, существуют столь же гипотетические теории, в которых возможность познания восстанавливается (по крайней мере, в принципе).

Один из основных вопросов, возникающих при таком анализе — вопрос о роли космологии в установлении проявления единой теории. Как мы обсуждали, суперструнная космология — это молодая наука, даже по стандартам молодой теории струн. Она, без сомнения, будет объектом пристального внимания исследователей в течение ближайших лет и, вероятно, станет одной из наиболее быстро развивающихся областей теории. По мере того, как мы продолжаем получать новые сведения о свойствах теории струн/М-теории, наша способность оценивать космологические проявления этой впечатляющей попытки построения единой теории станет даже сильнее. Возможно, конеч-

но, что такие исследования однажды убедят нас в том, что предел научному познанию действительно существует. Но возможно и обратное: что они возвестят о новой эре, в которой фундаментальное объяснение Вселенной будет, наконец, найдено.

Достичь звезд

Хотя технологические ограничения приводят нас к Земле и ее ближайшим спутникам в Солнечной системе, способность мыслить и экспериментировать позволила нам прощупать дальние зоны внутреннего и внешнего космического пространства. За последние сто лет коллективными усилиями многих физиков были раскрыты некоторые из самых глубочайших тайн природы. И эти добьтые драгоценные крупицы познания расширили границы мира, который мы считали известным, но великолепие которого мы не могли себе и близко вообразить. Один из критерии глубины физической теории — это степень, в которой она изменяет наше мировоззрение в отношении тех понятий, которые до этого считались незыблемыми. В соответствии с этим критерием, квантовая механика и теория относительности находятся за границу самых безумных ожиданий. Волновые функции, вероятности, квантовое туннелирование, беспорядочные флуктуации вакуумной энергии, перемещение пространства и времени, относительность одновременности, искривание пространства, черные дыры, Большой взрыв. Кто мог предположить, что интуитивный, механический, раз и навсегда заведенный мир Ньютона окажется жалким частным случаем, и что существует целый мир, лежащий прямо за порогом мира обычных вещей?

Но даже эти потрясающие основы открытия — лишь элементы всеобъемлющей схемы. С твердой верой, что законы большого и малого должны слияться вместе в согласованное целое, физики упорно охотятся за ускользающей единой теорией. Попытка не завершена, но благодаря теории суперструн, обобщенной до М-теории, возникла, в конце концов, убедительная схема для объединения квантовой теории, об-

шей теории относительности, а также теории сильного, слабого и электромагнитного взаимодействий. Изменения наших взглядов на мир, порожденные этими достижениями, фундаментальны: мы представляем себе струнные петли и вибрирующие капли, которые увлекают все элементы мироздания в танец колеблющихся мод, педантично исполняемый во Вселенной с многочисленными скрытыми измерениями, способными претерпевать экстремальные изгибы, при которых структура пространства-времени рвется и затем снова себя восстанавливают. Кто мог подумать, что слияние гравитации и квантовой механики в единую теорию материи и взаимодействий приведет к такой революции в нашем понимании устройства Вселенной?

Без сомнения, поиск законченного и удобного вычислительного формализма теории суперструн сулит еще более грандиозные сюрпризы. Уже сейчас в исследований по М-теории мы увидели скрывающуюся за планковской длиной новую область Вселенной, в которой, возможно, нет понятий пространства и времени. И вот противоположная крайность: мы видели, что наша Вселенная может оказаться всего лишь одним из неисчислимых пузьрей пены на поверхности широкого и турбулентного космического океана мульти-вселенной. Эти рассуждения, казутся невероятными, но они могут предвещать следующий скачок в нашем понимании Вселенной.

И в то время как наши взоры обращены в будущее в предвкушении грядущих чудес, мы можем отглянуться назад и изумиться проделанному пути. Поиск фундаментальных законов Вселенной — это определенно человеческая драма, которая укрепила разум и обогатила дух людей. Вот яркое описание Эйнштейна его собственного поиска смысла гравитации: «Годы беспокойного поиска во тьме с огромной жаждой результата, чeredованы уверенности и опустошения, и, наконец, прорывом к свету»⁹. Без сомнения, эта фраза — свидетельство человеческой борьбы. Мы все, каждый по-своему, искатели истины, и мы все жаждем ответа на вопрос, зачем мы в этом мире. Выбираясь вместе на гору познания, физики следующих поколений крепко стоят на плечах предыдущих, смело устремляясь к вершине. Удастся ли кому-нибудь из наших потомков получить полную картину и увидеть обширную и элегантную Вселенную во всей ее ослепительной красе? Мы не можем этого предсказать. Но мере того как каждое новое поколение выбирается немного выше, мы понимаем изречение Якова Броневски: «В каждом веке есть поворотный момент, новый способ видения и признания согласованности мира»¹⁰. И так как наше поколение уже восхищается новым видением Вселенной — нашим новым способом признания согласованности мира, мы выполнили часть задачи, построив свою ступеньку на лестнице, ведущей человека к звездам.

Примечания

Глава 1

- Таблица справа — расширенный вариант табл. 1.1. В нее входят массы и константы взаимодействия элементарных частиц всех трех семейств. Кварк каждого типа может обладать тремя значениями сильного заряда, которые называются (довольно придумано) цветами. Приведенные значения константы слабого взаимодействия представляют собой, строго говоря, «третьи компоненты» слабого изотропина. (Мы не привели «правосторонние» компоненты частиц — они отличаются отсутствием заряда слабого взаимодействия.)
- Помимо показанных на рис. 1.1 петель (замкнутых струй), могут также существовать струны со свободными концами (так называемые «открытые струны»). Чтобы упростить изложение, в большей части книги мы ограничимся замкнутыми струнами, хотя практически все, о чем мы будем говорить, справедливо для струн обоих типов.
- Из письма Альберта Эйнштейна к другу. Написано в 1942 г., опубликовано в книге: Tony Hey, Patrick Walters, *Einstein's Mirror*, Cambridge, Eng.: Cambridge University Press, 1997.
- Steven Weinberg, *Dreams of a Final Theory*, New York: Pantheon, 1992, p. 52. (Рус. пер.: Вайнерб. С. Мечты об окончательной теории, М.: YРСС, 2004.)
- Интервью с Эдвардом Виттеном, 11 мая 1998 г.

Глава 2

- Приступите к изучению тел, подобных нашей Земле, уложив картины за счет добавления гравитационных сил. Поскольку мы сфокусируем свое внимание на движении в горизонтальном, а не в вертикальном направлении, можно игнорировать присутствие Земли. В следующей главе мы подробно рассмотрим гравитацию.
- Если выражать более точно, 300 000 км/с — это скорость света в вакууме. Когда свет распространяется в какой-либо среде, например в воздухе или стекле, его скорость уменьшается, потому что, как камень, брошенный со склонки, замедляет свое движение, войдя в воду. Поскольку замедление скорости света в среде по отношению к его скорости в вакууме не оказывает никакого влияния на рассматриваемые нами релятивистические эффекты, мы будем его в дальнейшем игнорировать.
- Для читателей, любящих математику, заметим, что эти наблюдения могут быть выражены в количественной форме. Например, если движущиеся световые часы имеют скорость v , а фотон совершают свое движение «туда и обратно» за t секунд

(по показаниям неподвижных часов), то за время, которое потребуется фотону, чтобы вернуться к нижнему зеркалу, световые часы пройдут расстояние vt . Используя теорему Пифагора, можно рассчитать длину пути по диагонали на рис. 2.3. Она составит $\sqrt{(vt/2)^2 + h^2}$, где h представляет собой расстояние между зеркалами световых часов (равное 15 см). Суммарная длина двух диагональных отрезков будет равна $2\sqrt{(vt/2)^2 + h^2}$. Поскольку скорость света является константой, которая обычно обозначается c , фотону потребуется $2\sqrt{(vt/2)^2 + h^2}/c$ секунд на то, чтобы пройти обе диагональные отрезки. Таким образом, у нас есть уравнение $t = 2\sqrt{(vt/2)^2 + h^2}/c$, из которого мы можем найти значение $t = 2h/\sqrt{c^2 - v^2}$. Чтобы избежать недоразумений, обозначим это значение как $t_{\text{инф}} = 2h/\sqrt{c^2 - v^2}$, индекс у t в этом выражении указывает на то, что мы измеряем продолжительность одного цикла для движущихся часов. С другой стороны, время цикла для неподвижных часов $t_{\text{непод}}$ можно рассчитать по формуле $t_{\text{непод}} = 2h/c$. Используя несложные алгебраические преобразования, получим выражение $t_{\text{инф}} = t_{\text{непод}}/\sqrt{1 - v^2/c^2}$, которое непосредственно свидетельствует о том, что продолжительность тика движущихся часов больше, чем у неподвижных. Это означает, что для промежутка времени между двумя выбранными событиями движущиеся часы покажут меньшее число тиков, чем неподвижные, т. е. для движущегося наблюдателя проходит меньше времени.

- Если опять с ускорителем частиц, понятный узкому кругу специалистов, не выглядит для вас очень убедительным, приведем еще один пример. В октябре 1971 г. Дж. С. Хафеле, работавший в то время в университете Вашингтона в Сент-Луисе и Ричард Киттинг из Военно-морской лаборатории США провели эксперимент, в ходе которого цезиевые атомные часы прошли около 40 часов на борту самолетов, совершивших коммерческие авиарейсы. После того, как был упущен ряд точных эффектов, связанных с действием гравитации (которая будет обсуждаться в следующем главе), расчеты с использованием специальной теории относительности показали, что показания движущихся часов должны быть меньше показаний неподвижных часов на несколько сотен миллиардов долей секунды. Именно такие данные и получили Хафеле и Киттинг для движущихся часов время действительно замедлено ход.
- Хотя на рис. 2.4 правило изображено скатие тела в направлении движения, этот рисунок не дает представления о том, что мы в действительности

Частица	Massa*	Электрический заряд**	Заряд слабого взаимодействия	Заряд сильного взаимодействия
Семейство 1				
Электрон	0,00054	-1	-1/2	0
Электронное нейтрино	< 10 ⁻⁸	0	1/2	0
u-кварк	0,0047	2/3	1/2	красный, зеленый, синий
d-кварк	0,0074	-1/3	-1/2	красный, зеленый, синий
Семейство 2				
Мюон	0,11	-1	-1/2	0
Мюонное нейтрино	< 0,0003	0	1/2	0
s-кварк	1,6	2/3	1/2	красный, зеленый, синий
b-кварк	0,16	-1/3	-1/2	красный, зеленый, синий
Семейство 3				
Tau-частица	1,9	-1	-1/2	0
Tau-нейтрино	< 0,033	0	1/2	0
t-кварк	189,0	2/3	1/2	красный, зеленый, синий
b-кварк	5,2	-1/3	-1/2	красный, зеленый, синий

* В единицах массы протона.

** В единицах заряда протона.

Тогда «скорость в пространстве-времени» будет представлять собой величину 4-вектора u ,

$$\sqrt{\frac{(c^2 dt^2 - d\vec{x}^2)}{(dt^2 - c^{-2} d\vec{x}^2)}},$$

которая равна скорости света c . Теперь уравнение

$$c^2 \left(\frac{dt}{dx} \right)^2 - \left(\frac{d\vec{x}}{dx} \right)^2 = c^2,$$

можно переписать в форме

$$c^2 \left(\frac{dx}{dt} \right)^2 + \left(\frac{d\vec{x}}{dt} \right)^2 = c^2.$$

Это показывает, что увеличение скорости тела в пространстве $\sqrt{(dx/dt)^2}$ должно сопровождаться уменьшением величины dx/dt , которая представляет собой скорость объекта во времени (скорость, с которой идет его собственные часы dt по отношению к скорости наших неподвижных часов dt).

$$u = \frac{dx}{dt},$$

где t — собственное время, определяемое соотношением

$$d\tau^2 = dt^2 - c^{-2} (dx_1^2 + dx_2^2 + dx_3^2).$$

Глава 3

- Isaac Newton, *Sir Isaac Newton's Mathematical Principle of Natural Philosophy and His System of the World*, trans. A. Motte and Florian Cajori. Berkeley: University of California Press, 1962, v. 1, p. 634. (В рус. пер.: Ньютоны архитектору Бентли от 25 февраля 1693 г. // Письма Ньютона и Ньютона. М.: ВИЕТ, 1993, № 1, с. 33–45.)
- Если говорить точнее, Эйнштейн осознал, что принцип эквивалентности сохраняется до тех пор, пока наблюдения ограничены достаточно малой областью пространства, т. е. до тех пор, пока выше «купе» достаточно мало. Причина этого состоит в следующем. Интенсивность (и направление) гравитационных полей могут изменяться от точки к точке. Однако мы считаем, что купе в целом ускоряется как единую цель, и следовательно, это ускорение имитирует действие однородного гравитационного поля. Чем меньше будет купе, тем меньше пространство, в котором гравитационное поле может изменяться, и следовательно, тем более применимым станет принцип эквивалентности. Разность между однородным гравитационным полем, имитируемым ускорением, и возможностью однородным «реальным» гравитационным полем, созданным совокупностью массивных тел, носит название «приливного» гравитационного поля (поскольку им обзываются влияние тяготения Луны на приливы на Земле). Подтверждая данное применение, можно сказать, что уменьшая размер купе, можем сделать приливные гравитационные поля менее заметными и добиться того, что ускоренное движение и «реальное» гравитационное поле будут неразличимы.
- Цитируется по книге: Albrecht Fölsing, *Albert Einstein*. New York: Viking, 1997, p. 315.
- John Stachel, *Einstein and the Rigidly Rotating Disk*. Опубликовано в *General Relativity and Gravitation*, ed. A. Held. New York: Plenum, 1980, p. 1.
- Анализ атрактории *Верхом на торнадо* или «хоккейного вращающегося лиска», как он называется на более профессиональном языке, может легко привести к некоторому изумлению. Так, например, и по сей день нет общего согласия по ряду деталей этого примера. В тексте мы слушали двух анализа, выполненного сыном Эйнштейном; в примечании мы, оставаясь на той же точке зрения, постарались пояснить некоторые особенности, которые могут привести к некоторому изумлению. Во-первых, может показаться непонятным, почему длина окружности колеса не испытает дорожесского сокращения в той же мере, что и линии. В этом случае результат, полученный Слиманом, совпадал бы с первоначальным. Задесь следует иметь в виду, что мы все время считали, что колесо непрерывно вращается и никогда не рассматривали его в состоянии покоя. Таким образом, с точки зрения неподвижных наблюдателей, единственное различие между измерениями длины окружности и измерениями Слимана будет состоять в том, что линии Слимана испытала дорожеское сокращение; колесо осталось во время наших измерений, и тогда, когда мы наблюдали за измерениями Слимана. Видя, что линии Слимана испытала сокращение, мы понимали, что ему придется приложить ее большее число раз, чтобы пройти все эти длины окружности и, следовательно, он получит большее значение, чем мы. Лоренцевское сокращение окружности колеса можно установить, только сравнив результаты измерений на покоящемся и вращающемся колесе, однако такое сравнение нас не интересовало. Во-вторых, хотя нам и не требовалось анализировать атракторию в состоянии покоя, у вас может остаться вопрос, а что случится с колесом, когда оно замедлит свое движение и остановится? Может показаться, что в этом случае следует учитывать изменение длины окружности при изменении скорости вращения, вызванное сокращением Лоренца. Но как можно согласовать это с изначальным радиусом? Это точная проблема, решение которой опирается на тот факт, что в реальном мире не существует абсолютно жестких тел. Тела могут растягиваться и изгибаться в ответ на испытываемое ими растяжение или сжатие. Если этого не произойдет, то, как указал Эйнштейн, диск, изготовленный путем охлаждения вращающейся отливки, может разрушиться при изменении скорости вращения. Более подробно история с жестким вращающимся диском описана в работе Сталхейса⁴.
- Искущенный читатель поймет, что в примере с атракторией *Верхом на торнадо*, т. е. в случае равномерно вращающейся системы отсчета, искривленные трехмерные пространственные сечения, на которых мы сконцентрировали наше внимание, обединяются в четырехмерное пространство-время с нулевой кривизной.
- Цитата Германа Минковского взята из работы: Albrecht Fölsing, *Albert Einstein*. New York: Viking, 1997, p. 189.
- Интервью с Джоном Уилером, 27 января 1998 г.
- Точность существующих атомных часов достаточно для того, чтобы обнаружить столь малые и даже еще меньшие изменения времени. Например, в 1976 г. Робер Вессо и Мартин Левин из Смитсоновской астрономической обсерватории Гарвардского университета совместно со своими коллегами из Национального управления по аeronавтике и космическим исследованиям США (NASA) установили на ракете Scout D, стартовавшей с о. Уоллопс в штате Вирджиния, атомные часы, точность которых составляет одну триллионную долю секунды в час. Они наделились продемонстрировать, что когда ракета достигнет достаточной высоты (в результате чего уменьшится влияние гравитационного притяжения Земли), идентичные часы, расположенные на Земле (которые будут в полной мере подвергнуты действию земного тяготения) будут идти медленнее. Благодаря двухстороннему обмену микроволновыми сигналами исследователи смогли сравнить положения двух атомных часов и установить, что действительностью, на достигнутой ракетой максимальной высоте 10 000 км установленные на ней атомные часы обогнали на 4 миллиардах долей секунды часы, оставшиеся на Земле. Расход-

Примечания

- жение экспериментальных данных с результатами теоретических расчетов составило менее 0,01 %.
- В середине XIX в. французский ученый Урбен Жан-Козеф Леверье установил, что орбита планеты Меркурий немного отличается от орбиты, по которой она должна пролегать вокруг Солнца в соответствии с ньютоновским законом всемирного тяготения. В течение более чем полутора столетий предлагались самые разные объяснения так называемой аномальной пресекцииperiеллипса (на обычном языке, в крайних точках своей орбиты Меркурий оказывался не в том месте, в котором он должен был находиться согласно теории Ньютона). В качестве возможных причин рассматривались гравитационное влияние неизвестной планеты или ложка астероидов, влияние неизвестного спутника, возействие междузвездной пыли, сплюснутость Солнца, однако ни одно из этих объяснений не получило общего признания. В 1915 г. Эйнштейн рассчитал пресекциюperiеллипса с помощью уравнений только что открытой им общей теории относительности. Он получил результат, который по его собственному свидетельству заставил его сердце учащенно биться: значение, полученное с помощью общей теории относительности, в точности совпадало с экспериментальными данными. Этот успех, несомненно, был одной из важных причин, заставивших Эйнштейна поверить в свою теорию, но большинство других исследователей ожидало предсказания новых явлений, а не объяснения уже известных аномалий. Более подробно эта история описана в книге: Abraham Pais. *Subtle Is the Lord: The Science and the Life of Albert Einstein*. New York: Oxford University Press, 1982. (Рус. пер.: Павел А. Научная деятельность и жизнь Альберта Эйнштейна. М.: Наука, Физматлит, 1989.)
 - Richard Feynman, *QED: The Strange Theory of Light and Matter*. Princeton: Princeton University Press, 1988. (Рус. пер.: Фейнман Р. Квантова электродинамика: странная теория света и материи. М.: Наука, 1988. [Библиотека «Квант». Вып. 66].)
 - Stephen Hawking, *A Brief History of Time*. New York: Bantam Books, 1988, p. 175. (Рус. пер.: Хокинг С. От Большого взрыва до черных дыр. М.: Мир, 1998.)
 - Цитируется по книге: Timothy Ferris, *The Whole Shebang*. New York: Simon & Schuster, 1997, p. 97.
 - Если мы все еще озабочены тем, как вообще что-либо может происходить в пустом пространстве, мы должны понять, что соотношение неопределенностей накладывает ограничения на то, насколько «пустой» может в действительности быть область в пространстве: оно изменяет наше понимание пустого пространства. Например, применительно к волнам, распространяющимся в электромагнитном поле, соотношение неопределенности утверждает, что амплитуда волны и скорость изменения амплитуды связаны тем же самым образом обратной пропорциональности, которая выполняется для положения частицы и ее скорости. Тем более указана амплитуда, тем менее точно мы знаем скорость, с которой она изменяется. Когда мы говорим, что область в пространстве является пустой, мы обычно имеем в виду, что, помимо всего прочего, в ней не распространяются волны и что все поля имеют нулевую интенсивность. Планеты, гравитационные поля и т. д. – это не пустые губки, но очень наглазанные языки, можно перепрограммировать данное выражение, скажем, что амплитуды всех волн, проходящих через единую область, в тоиности, равны нулю. Однако если амплитуды точно известны, то согласно соотношению неопре-

Глава 4

- Richard Feynman, *The Character of Physical Law*. Cambridge, Mass.: MIT Press, 1965, p. 129. (Рус. пер.: Фейнман Р. Характер физических законов. М.: Мир, 1968.)
- Хотя работа Планка разрешила загадку бесконечной энергии, по всей видимости, не эта загадка была непосредственной причиной, побудившей его к этому исследованию. Планк пытался решить другую, очень близкую проблему, связанную с экспериментальными данными, описываемыми распределением энергии в духовой (или, если быть более точным, в «черном теле») по длинам волн. Дополнительные сведения по истории этих работ интересующимся читатель может найти в книге Thomas S. Kuhn, *Black-Body Theory and the Quantum Discontinuity, 1894–1912*. Oxford, Eng.: Clarendon, 1978.
- Более точно, Планк показал, что волны, минимальная энергия которых превышает их ожидаемый средний энергетический вклад (согласно термодинамике девятнадцатого века), подавляются по экспоненциальному закону. Степень подавления резко увеличивается с увеличением частоты.
- Постоянная Планка равна $1,05 \times 10^{-27}$ ($\text{r} \cdot \text{с}^2$)/с.
- Timothy Ferris, *Coming of Age in the Milky Way*. New York: Anchor, 1989, p. 286.
- Стивен Хокинг. Доклад на Амстердамском симпозиуме по гравитации, черным дырам и теории струн, 21 июня 1997 г.
- Следует отметить, что с помощью фейнманского подхода к квантовой механике можно вывести множество различных парадигм, способствующих возникновению неизвестного спутника, Солнца, однако ни одно из этих объяснений не получило общего признания. В 1915 г. Эйнштейн рассчитал пресекциюperiеллипса с помощью уравнений только что открытой им общей теории относительности. Он получил результат, который по его собственному свидетельству заставил его сердце учащенно биться: значение, полученное с помощью общей теории относительности, в точности совпадало с экспериментальными данными. Этот успех, несомненно, был одной из важных причин, заставивших Эйнштейна поверить в свою теорию, но большинство других исследователей ожидало предсказания новых явлений, а не объяснения уже известных аномалий. Более подробно эта история описана в книге: Abraham Pais. *Subtle Is the Lord: The Science and the Life of Albert Einstein*. New York: Oxford University Press, 1982. (Рус. пер.: Павел А. Научная деятельность и жизнь Альберта Эйнштейна. М.: Наука, Физматлит, 1989.)

деленности это означает, что скорость изменения амплитуды является совершенно неопределенной и может принимать любое значение. Но если амплитуда изменяется, это означает, что в следующий момент она уже не может быть нулевой, даже несмотря на то, что область пространства, по-прежнему остается «пустой». Опять же, в *среднем* поле будет нулевым, поскольку в одних областях оно будет принимать положительные значения, а в других — отрицательные; средняя суммарная энергия области не изменится. Но это верно только в среднем. Квантовая неопределенность предполагает, что энергия поля (даже в пустой области пространства) флуктуирует от больших значений к меньшим. При этом амплитуда флуктуаций увеличивается по мере уменьшения расстояния и промежутков времени, в которых исследуется эта область. Согласно формуле $E = mc^2$ энергия, заключенная в таких кратковременных флуктуациях, может быть преобразована в массу путем мгновенного образования частицы, состоящей из частицы и соответствующей античастицы, которые затем быстро аннигилируют, чтобы сохранить средний баланс энергии.

4. Даже несмотря на то, что первоначальное уравнение Шредингера (то, в котором учитывались специальная теория относительности) не давало точного описания квантово-механических характеристик электронов в атомах водорода, ученые вскоре поняли, что это ценный инструмент при использовании в надлежащем контексте, который и сегодня еще не вышел из употребления. Однако к тому времени, как Шредингер опубликовал свое уравнение, его опередили Оскар Клейн и Уолтер Гораун, поэтому его реалистическое уравнение носит название уравнения «Клейна—Гордана».

5. Для математически подготовленного читателя заметим, что принципы симметрии, используемые в физике элементарных частиц, обычно основаны на группах, чаще всего на группах Ли. Элементарные частицы систематизируются по представлениям различных групп; уравнения, описывающие эволюцию частиц во времени, должны удовлетворять соответствующим преобразованиям симметрии. Для сильного взаимодействия такой группой симметрии является группа $SU(3)$ (аналог обычных трехмерных вращений, но в комплексном пространстве); при этом три цветовых изотропии квакара заданного типа преобразуются по трехмерному представлению. Смещение (от красного, зеленого и синего к желтому, иницио и фиолетовому), которое упомянуто в тексте, если быть более точным, представляет собой $SU(3)$ преобразование, применение к «цветовым координатам» квакара. Калибривной является симметрия, в которой групповые преобразования могут зависеть от точек пространства-времени: в этом случае «вращение» цветов квакара будет происходить по-разному в различных точках пространства и в различные моменты времени.

6. При разработке квантовых теорий трех нетравиционных взаимодействий физики также столкнулись с вычислениями, которые приводили к бесконечным результатам. Однако со временем учеными осознано, что от бесконечностей можно из-

бавиться с помощью процедуры, известной как *перенормировка*. Бесконечности, возникающие при попытках объединить общую теорию относительности и квантовую механику, являются гораздо более серьезными, от них нельзя избавиться с помощью перенормировки. Позднее стало ясно, что бесконечные результаты сигнализируют о том, что теория используется за пределами области своей применимости. Поскольку цель исследований — «окончательная» или «последняя» теория, область применимости которой в принципе не ограничена, физики ищут теории, в которых которой не появляются бы бесконечные величины, независимо от того, насколько экстремальной является анализируемая физическая система.

7. Величину планковской длины можно получить с использованием простых рассуждений, основанных на том, что физики называют *размерным анализом*. Идея состоит в следующем. Когда та или иная теория формулируется в виде набора уравнений, то чтобы теория приобрела связь с действительностью, абстрактным символам должны быть поставлены в соответствие физические характеристики реального мира. В частности, нужно ввести систему единиц измерения. Например, если мы обозначим некоторую длину символом a , то на нее должна быть школа для интерпретации этого значения. В конце концов, если уравнение говорит нам, что искомая длина равна 5 m , мы должны знать, означает ли это 5 cm , 5 km или 5 световых лет и т. п. В теории, которая включает в себя общую теорию относительности и квантовую механику, естественный выбор единиц измерения выглядит следующим образом. В природе есть две константы, которые входят в уравнения общей теории относительности: скорость света c и ньютонаанская гравитационная постоянная G . Квантовая механика определяется постоянной Планка \hbar . Исследуя единицы, в которых выражены эти константы (например, с представляющей собой скорость и поэтому выражается как расстояние, деленное на время, и т. п.), можно заметить, что величина $\hbar G/c^3$ имеет размерность длины; ее значение составляет $1.616 \times 10^{-33} \text{ см}$. Это и есть планковская длина. Поскольку она содержит гравитационный и пространственно-временной параметры (G и c), а также квантово-механическую константу (\hbar), она устанавливает школу для измерений (естественную единицу длины) для любой теории, которая пытается объединить общую теорию относительности и квантовую механику. Когда мы используем в тексте выражение «планковская длина», мы часто имеем в виду приближенное значение, отличающееся от 10^{-33} см не более чем на несколько порядков.
8. В настоящее время, помимо теории струн, активно развиваются две другие подходы к объединению общей теории относительности и квантовой механики. Один из них, возглавляемый Роджером Пенроузом из Оксфордского университета, известен под названием *теории струн*. Другой подход, появление которого отчасти было спонсировано работами Пенроуза, развивается Абхаем Аштекаром

из университета штата Пенсильвания, и получил название *метода новых переменных*. Мы не будем рассматривать эти подходы в данной книге, однако появляются все более обоснованные предположения о том, что они могут иметь глубокую связь с теорией струн, и, возможно, все три подхода ведут к одному и тому же решению проблемы объединения общей теории относительности и квантовой механики.

В этом заключении. Используя ее, Ликкен предложил, что струны могут находиться под гораздо меньшим натяжением, и, следовательно, иметь гораздо больший размер, чем считалось первоначально. В действительности это может оказаться столь большим, что могут быть обнаружены с помощью ускорителей частиц следующего поколения. Если эта маловероятная возможность окажется реальностью, открываются волнующие перспективы того, что многие замечательные следствия теории струн, обсуждаемые в этой и в последующих главах, смогут быть экспериментально проверены в течение ближайшего десятилетия. Но, как мы увидим в главе 9, даже в случае более «традиционного» сценария, разделенного специалистами по теории струн, согласно которому струны обычно имеют длину порядка 10^{-33} см , они являются косвенными методами экспериментальной проверки.

9. Знавший читатель поймет, что в данной главе рассматривается только пертурбативная теория струн, выходящая за рамки теории, возмущений аспекты обсуждаются в главах 12 и 13.
10. Интервью с Джоном Шварцем, 23 декабря 1997 г.
11. Сложные предположения были независимо высказаны Тимаком Йоне, а также Коркютом Бардакчи и Мартином Гальпериным. Значительный вклад в разработку теории струн на ранних этапах существования был также сделан шведским физиком Ларсом Бринком.
12. Интервью с Джоном Шварцем, 23 декабря 1997 г.
13. Интервью с Майклом Гироном, 20 декабря 1997 г.
14. Стандартная модель предлагает механизм, дающий частицам массы, так называемый механизм *Хиггса*, получивший свое имя в честь шотландского физика Питера Хиггса. Однако с точки зрения объяснения значений масс частиц, задача здесь просто передвигается на гипотетическую «частицу, дающую массу» — *хiggsовский bosон*. В настоящее время ведутся поиски этой частицы, но, опять же, даже если удастся обнаружить ее и определить ее свойства, они будут представлять собой *ходовые* данные для стандартной модели, не имеющие никакого теоретического объяснения.
15. Для читателей, имеющих математическую подготовку, укажем, что связь между модами колебаний струны и константами взаимодействия может быть более точно описана следующим образом. При колебании струны ее возможные состояния, как и состояния любой квантово-механической системы, могут быть представлены векторами в гильбертовом пространстве. Эти векторы могут быть разложены по собственным значениям некоторого набора коммутирующих эрмитовых операторов. Среди этих операторов имеется гамильтониан, собственные значения которого дает энергию и, следовательно, массу этой колебательной молды, а также операторы, генерирующие различные калибривные симметрии этой теории. Собственные значения этих последних операторов и дают константы взаимодействия, которые несут соответствующие колебательные моды струны.
16. Основываясь на догадках, сделанных в ходе второй революции в теории суперструн (обсуждаемой в главе 12), Виттен и Джо Ликкен (из Национальной лаборатории высокозернистических исследований) нашли маленьенькую, но возможную лазейку

2. Если говорить более точно, спин, равный $\frac{1}{2}$, означает, что момент импульса электрона, связанный с его спином, составляет $\hbar/2$.

3. Открытие и развитие понятия суперсимметрии имеет непростую историю. В дополнение к тем, кто указан в тексте, основополагающий вклад внесли Р. Хагг, М. Соннус, Дж. Т. Лопушанский, Ю. А. Гольфанд, Е. П. Лихтен, Дж. Л. Шерзо, Б. Сакита, В. П. Акулов, Д. В. Волков и В. А. Сорокин. Некоторые из их работ вошли в обзор Rosanne Di Stefano, *Notes on the Conceptual Development of Supersymmetry*, Institute for Theoretical Physics, State University of New York at Stony Brook, preprint ITP-SB-887.

4. Для читателя, имеющего математическую подготовку, заметим, что это расширение включает дополнение обычных декартовых координат в пространстве-времени новыми, квантовыми координатами, скажем i и v , которые антикоммутируют: $i \times v = -v \times i$. Это позволяет рассматривать суперсимметрию как симметрию относительно трансляций в квантово-механическом расширении пространства-времени.

5. Для читателя, интересующегося деталями этого технического вопроса, заметим следующее. В примечании 6 к главе 6 мы упоминали, что стандартная модель вводит «частичку, дающую массу», хитсовский бозон, которая генерирует измеримые экспериментально массы элементарных частиц, перечисленных в табл. 1.1 и 1.2. Для того чтобы эта процедура работала, хитсовская частица сама по себе не должна быть слишком тяжелой; проведенные исследования показывают, что ее масса, во всяком случае, не должна превышать примерно 1 000 масс протона. Однако оказалось, что квантовые флукутации могут вносить значительный вклад в масу хитсовской частицы: это, в принципе, может приводить к массам, близким к планировской. Тем не менее теоретикам удалось установить, что можно избежать этого результата, указывающего на ссыльный дефект стандартной модели, путем тонкой настройки некоторых параметров стандартной модели (прежде всего так называемой гаммы москвы хитсовской частицы) с точностью порядка 10^{-15} , что позволяетнейтрализовать влияние квантовых флукутаций на массу хитсовской частицы.

6. Один тонкий момент, относящийся к рис. 7.1, состоит в том, что на этом рисунке интенсивность слабого взаимодействия занимает промежуточное положение между интенсивностью сильного и электромагнитного взаимодействия, хотя неизвестно, что она слабее всех. Объяснение этому можно найти в табл. 1.2, из которой видно, что чисто-переносчики слабого взаимодействия являются достаточно массивными, тогда как частицы, передающие сильное и электромагнитное взаимодействие, являются безмассовыми. В действительности интенсивность слабого взаимодействия (определенная соответствующей константой — идея, с которой мы столкнулись в главе 12) является такой, как показано на рис. 7.1, но массивная частица, передающая это взаимодействие, довольно пассивно выполняет свою функцию, что приводит

к уменьшению интенсивности этого вида взаимодействия. В главе 14 мы увидим, как вписывается в картину рис. 7.1 гравитационное взаимодействие.

7. Эдвард Виттен, из цикла лекций в память Хайнца Пателса, г. Аспен, Колорадо, 1997 год.

8. Углубленное обсуждение этой и ряда других емечных идей приведено в книге Steven Weinberg, *Dreams of a Final Theory*. (Рус. пер.: Вайнберг С. Мечты об окончательной теории. М.: УРСС, 2004.)

Глава 8

- Это простая идея, однако, поскольку несовершенство нашего обычного языка приводит иногда к недопониманию, приведем два выражения. Во-первых, мы считаем, что муравай живет на поверхности Салового шланга. Если бы муравай мог зарываться вглубь шланга, т. е. если бы он мог проникнуть внутрь резинки, из которой сделан шланг, нам бы потребовалось три числа, чтобы указать его местоположение, поскольку нужно было указать, как глубоко он заскользил. Однако если муравай живет только на поверхности шланга, то чтобы указать его положение, достаточно двух чисел. Отсюда следует необходимость второго пояснения. Даже тогда, когда муравай живет на поверхности шланга, мы можем, если захотим, указывать его положение с помощью трех чисел: обычных положений в направлениях лево-право, вперед-назад и вверх-вниз в нашем привычном трехмерном пространстве. Однако когда известно, что муравай живет на поверхности шланга, два числа, упомянутые в тексте, представляют собой минимальный набор величин, определяющих предположение о муравае. Именно это имелось в виду, когда мы говорили, что поверхность шланга двумерна.
- Как ни удивительно, физики Сава Димитров, Нима Аркан-Хамед и Риа Дали, основываясь на более ранних догадках Игнатиоса Антонидисса и Джозефа Лиукена, смогли показать, что даже если бы свернутые дополнительные измерения были столь велики, что достигали размера в один миллиметр, они могли бы оставаться необнаружимыми экспериментально. Причина состоит в том, что ускорители частиц исследуют микромир с помощью сильного, слабого и электромагнитного взаимодействий. Гравитационное взаимодействие, которое при технологических достижимых энергиях остается чрезвычайно слабым, обычно игнорируется. Однако Димитров и коллегами показали, что свернутые измерения оказывают влияние преимущественно на гравитационное взаимодействие (что выглядит вполне естественно в теории струй); этот эффект вполне может быть пропущен во всех экспериментах, выполненных до настоящего времени. В ближайшем будущем с помощью новых высокоточных аппаратов будут выполнены новые эксперименты по изучению гравитационных эффектов, предназначенные для поиска таких «зарулевых» свернутых измерений. Положительный результат будет означать одно из величайших открытий в истории человечества.

3. Edwin Abbott, *Flatland*, Princeton: Princeton University Press, 1991. (Рус. пер.: Эббот Э. Флатландия. М.: Амфора, 2001.)

4. Письмо А. Эйнштейна к Т. Калузе. Цитируется по книге: Abraham Pais, *Subtle Is the Lord*, New York: Oxford University Press, 1982, p. 330. (Рус. пер.: Пайс А. Научная деятельность и жизнь Альберта Эйнштейна. М.: Наука, Физматлит, 1989.)

5. Письмо А. Эйнштейна к Т. Калузе. Цитируется по статье: D. Freedman and P. van Nieuwenhuizen, *The Hidden Dimensions of Spacetime*, *Scientific American*, 252 (1985), 62.

6. Там же.

7. Физики установили, что в многомерную формулировку труднее всего включить такое понятие стандартной модели как *цифровость*. Поэтому, чтобы не перегружать обсуждение, мы не стали рассматривать это понятие в основном тексте. Для читателей, интересующихся этим вопросом, дадим здесь его краткое описание. Представьте, что кто-то показывает вам фильм, демонстрирующий некоторый научный эксперимент, и предлагает необязательное задание — определить, показывает ли фильм сам эксперимент или его отражение в зеркале. Поскольку оператор был очень опытным, никаких признаков наличия зеркала на ленте не видно. Может ли вы решить эту задачу? В середине 1950-х гг. теоретические работы Т. Д. Ли и Ч. Н. Инга, а также экспериментальные работы Ч. С. Ву и его коллег показали, что вы можете решить эту задачу, если в пленке снят подвойщик эксперимента. А именно, их работы показали, что законы мироздания не обладают полной зеркальной симметрией в том смысле, что зеркальные аналогии некоторых процессов, определяемых слабым взаимодействием, не могут существовать в нашем мире, даже если исходные процессы существуют. Таким образом, если, просматривая фильм, вы увидите, что он демонстрирует один из таких запрещенных процессов, вы будете знать, что наблюдаете зеркальное отражение, а не сам эксперимент. Поскольку зеркальное отражение меняет местами левое и правое, работы Ли, Инга и Ву показали, что Вселенная не обладает полной симметрией левого и правого, или, используя специальную терминологию, что Вселенная является *цифровой*. Именно это свойство стандартной модели (в частности, слабого взаимодействия) физики считали почти неизвестным включить в theory of supergravitation высших размерностей. Чтобы избежать недоразумений, отметим, что в главе 10 будем обсуждать концепцию теории струй, известную под названием «зеркальной симметрии», но там слово «зеркальная» будет использоваться в совершенно ином смысле.

8. Для читателя, имеющего математическую подготовку, отметим, что многообразие Калаби—Яу представляет собой комплексное калабро многообразие с нулем первым классом Черни. В 1957 г. Калаби высказал предположение, что каждое такое многообразие допускает Риччи-плоскую метрику, а в 1977 г. Яу доказал справедливость этого предположения.

9. Эта иллюстрация была любезно предоставлена Эндрю Хэнсоном из университета штата Индиана, она была создана с использованием графического пакета *Mathematica* 3-D.

10. Для читателя, имеющего математическую подготовку, заметим, что это конкретное пространство Калаби—Яу представляет собой действительное трехмерное сечение гиперповерхности пятого порядка в комплексном проективном четырехмерном пространстве.

Глава 9

- Edward Witten, *Reflections on the Fate of Spacetime*, *Physics Today*, April 1996, p. 24.
- Интервью с Эдвардом Виттеном, 11 мая 1998 г.
- Sheldon Glashow and Paul Ginsparg, *Desperately Seeking Superstrings?* *Physics Today*, May 1986, p. 7.
- Sheldon Glashow. Опубликовано в *The Superworld I*, ed. A. Zichichi, New York: Plenum, 1990, p. 250.
- Sheldon Glashow, *Interactions*, New York: Warner Books, 1988, p. 335.
- Richard Feynman. Опубликовано в *Superstrings: A Theory of Everything?* ed. Paul Davies and Julian Brown, Cambridge, Eng: Cambridge University Press, 1988.
- Howard Georgi. Опубликовано в *The New Physics*, ed. Paul Davies, Cambridge: Cambridge University Press 1989, p. 446.
- Интервью с Эдвардом Виттеном, 4 мая 1998 г.
- Интервью с Кумруном Ваффой, 12 января 1998 г.
- Цитируется по книге: Robert P. Crease and Charles S. Mann, *The Second Creation*. New Brunswick, N.J.: Rutgers University Press, 1996, p. 414.
- Интервью с Шелдоном Глоузом, 28 декабря 1997 г.
- Там же.

13. Интервью с Говардом Джорджи, 28 декабря 1997 г. Во время интервью Джорджи также отметил, что экспериментальное опровержение пресказанного распада протонов, которое следовало из предложенной им и Эйнштейном теории великого объединения (см. главу 7), сыграло существенную роль в его нежелании проверять теорию суперструн. Он горько заметил, что эта теория великого объединения требует намного больших энергий, чем любая другая теория, когдато либо выносила на суд, и когда эта пресказание оказалось неверным, когда «он» был опровергнут природой, его отнешение к изучению физики предельно высоких энергий резко изменилось. Когда я спросил его, не будет ли для него экспериментальное подтверждение теории на великого объединения стимулом включиться в науку, он ответил: «Да, очень может быть».

14. David Gross, *Superstrings and Unification*. Опубликовано в *Proceedings of the XXIV International Conference on High Energy Physics*, ed. R. Kotthaus and J. Kuhn, Berlin: Springer-Verlag, 1988, p. 329.

15. Сказав это, следует помнить о возможности, указанной в примечании 8 к главе 6, что струны могут иметь значительно больший размер, чем считалось первоначально, и следовательно, могут стать объектом прямого экспериментального изучения на ускорителях в течение ближайших десятилетий.

16. Для читателя, имеющего математическую подготовку, заметим, что согласно более точной математической формулировке число семейства равно половине абсолютного значения числа Эйлера для пространства Калаби–Яу. Число Эйлера представляет собой сумму размерностей групп гомологий многообразия, где группа гомологий это то, что мы на нашем нестрогом языке называем многомерными отверстиями. Таким образом, количество семейств, равное тринадцати, следует из того, что число Эйлера для этого пространства Калаби–Яу равно ± 6 .

17. Интервью с Джоном Шварцем, 23 декабря 1997 г.

18. Для читателя, имеющего математическую подготовку, заметим, что мы ставим в соответствие многообразия Калаби–Яу концепцию нетривиальную фундаментальную группу, порядок которой в некоторых случаях определяет знаменатель дробного заряды.

19. Интервью с Эвардом Виттеном, 4 марта 1998 г.

20. Для читателей, хороших знакомых с рассматриваемыми вопросами, заметим, что некоторые из этих процессов нарушают закон сохранения лептонного числа, а также СРТ-симметрию (инвариантность относительно изменения знака заряда, четности и направления времени).

Глава 10

1. Отметим для полноты, что хотя большая часть приведенных выше аргументов в равной степени справедлива как для открытых струн (струн со свободными концами), так и для замкнутых струн (которым мы уделили основное внимание), в рассматриваемом вопросе два типа струн могут, кажется, пропалить различные свойства. Действительно, открытые струны не может быть «насыщены» на циклическое пространство. Тем не менее, в результате исследования, затраченных в конце концов ключевую роль во второй революции сыграли, Джо Польински из Конфирфордского университета в городе Санта-Барбара и двое его студентов, Джеки-Хоуп Дэй и Роберт Лей, в 1989 г. продемонстрировали, что открытые струны прекрасно вписываются в смесь, которая будет описана в данной главе.

2. Чтобы ответить на вопрос о том, почему возможны энергии однородных колебаний равны целым кратным $1/R$, достаточно вспомнить обсуждение квазитоновой механики (в частности, примера с антарием) в главе 4. Там мы узнали о том, что согласно квазитоновой механике энергии, как и деньги, существуют в виде дискретных порций, т. е. в виде целых кратных различных энергетических единиц. В случае однородного колебательного

движения струны во всемирной Салловом шланге эта энергетическая единица в точности равна $1/R$, как объясняется в основном тексте на основе соотношения неопределенностей. Таким образом, энергия однородных колебаний равна произведению целых чисел на $1/R$.

3. Математически равенство энергий струн во всемирной с радиусом циклического измерения R или $1/R$ есть следствие формулы для энергии $v/R + wR$, где v — колебательное число, а w — топологическое число. Данное уравнение инвариантно относительно одновременных взаимных замен в w и R на $1/R$, т. е. при перестановке колебательных и топологических чисел с одновременной инверсией радиуса. Мы используем плаковские единицы, но можно работать и в более привычных единицах, если переписать формулу для энергии через так называемую струнную шкалу $\sqrt{a'}$, значение которой примерно равно планковской длине, т. е. 10^{-33} сантиметра. В результате энергия записывается в виде выражения $v/R + w/R^2$, инвариантный относительно взаимной замены w на w/R на a'/R , где последние две величины выражены в стандартных единицах расстояния.

4. У читателя может возникнуть вопрос, каким образом с помощью струны, намотанной вокруг циклического измерения радиусом R , можно измерить значение радиуса $1/R$. Хотя этот вопрос совершенно правомерен, ответ на него, в действительности, заключается в том, что сам вопрос сформулирован некорректно. Когда мы говорим, что струна намотана на окружность радиуса R , мы не необходимости использовать определение расстояния («точка фраза «радиус R » имела смысл»). Однако это определение расстояния относится к модам намотанной струны, т. е. к колебательным модам. С точки зрения этого определения расстояния (и только этого!) конфигурация намотанной струны выглядит так, что струна обернута вокруг циклической компоненты пространства. Однако с точки зрения другого определения расстояния, соответствующего конфигурациям намотанных струн, топологические моды тоже так же локализованы в пространстве, как и колебательные моды с точки зрения первого определения, и радиус, который они «видят», равен $1/R$, что и отмечено в тексте.

Этот пояснения дают некоторое представление о том, почему расстояния, измеренные с помощью намотанных и намотанных струн, обратно пропорциональны друг другу. Однако, так как данный момент достаточно тонкий, возможно, имеет смысл привести технические подробности для читателя, склонного к математическому образу мышления. В обычной квазитоновой механике точечных частиц связана преборьзование Фурье. Иными словами, собственный вектор оператора координаты $[x]$ на окружности радиусом R можно определить как $|x\rangle = \sum_n e^{i\pi p_n} |p\rangle$, где $p = v/R$, а $|p\rangle$ есть собственный вектор оператора импульса (прямой аналог того, что мы называли общей колебательной модой струны — движением без изменения формы). В терминах струн, однако, есть еще один собственный

однопараметрическое семейство пространственно-временных многообразий, чья топология меняется при изменении параметра семейства. Формально этот параметр является временем, но в определенном контексте может с ним отождествляться.

2. Для математически подкованного читателя отметим, что процедура включает сложные рациональные кривые на многообразии Калаби–Яу. Далее используется тот факт, что при определенных условиях образовавшаяся сингулярность может быть устранена серией последовательных разложений.

3. K. C. Cole, *New York Times Magazine*, October 18, 1987, p. 20.

Глава 12

1. Цитируется по книге: John D. Barrow, *Theories of Everything*, New York: Fawcett Columbine, 1992, p. 13. (В рус. пер. цитата есть в книге: Кузнецов Б. Г., Эйткенай Ж. Жизнь. Смерть. Бессмертие. М.: Наука, 1980, с. 363.)

2. Кратко поясним различия между пятью теориями струн. Для этого отметим, что колебательные возбуждения вдоль струнной петли могут распространяться по часовой стрелке и против нее. Теории струн типов IIA и IIB отличаются тем, что в последней теории колебания в обоих направлениях идентичны, а в первой теории противоположны по форме. Противоположность в данном контексте имеет точный математический смысл, но нагляднее ее можно представить в терминах вращений колебательных мод в каждой теории. В теории типов IIA оказывается, что все частицы врашаются в одном направлении (у них одна и та же киральность), а в теории типа IIA — в разных направлениях (у них разная киральность). Тем не менее, в каждой теории реализуется суперсимметрия. Для гетеротеории имеют аналогичные, но более фундаментальные отличия. Все моды колебаний по часовой стрелке выглядят так же, как и моды струн типов IIA (если рассматривать только колебания по часовой стрелке, то теории струн типов IIA и IIB идентичны), но колебания против часовой стрелки совпадают с колебаниями исходной теории бозоновных струн. Хотя в бозонных струнах возникают неравнозначные проблемы, если рассматривать их колебания в обоих направлениях, в 1985 г. Дэвид Росс, Джекфири Харди, Эндрю Мартинес и Райан Ром (все они в то время работали в Принстонском университете и их прозвали «Принстонский струнный квартет») показали, что при использовании этих струн в комбинации со струнами типов IIB получается вполне согласованная теория. Однако в этом союзе была странная особенность, известная со времен работ Клода Лавельса из Университета Раттерса 1971 г. и Ричарда Броуза из Бостонского университета, Питера Годзара из Кембриджского университета и Чарльза Торна из Гейнсвильского университета (штат Флорида) 1972 г. А именно, для

Глава 11

1. Для читателя, склонного к математической строгости рассуждений, будет понятно, что вопрос состоит в том, является ли топология пространства-времени, описанного в примере, идентична или нет. Отметим, что хотя представление о динамических изменениях топологии часто используется в этой книге, на практике обычно рассматривается

бозонной строки требовалось 26 пространственно-временных измерений, а для суперструн, как обсуждалось, требовалось 10. Так что гетеротропические струны (от греческого *ετερος*, т. е. разный) являются странными гибридами, в которых колебательные моды против часовой стрелки живут в 26 измерениях, а колебательные моды по часовой стрелке — в 10! Пока читатель окончательно не запутался, пытаясь понять это странный союз, сообщим ему о работе Гросса и его коллег, в которой было показано, что 16 лишился бозонных измерений должны скрустиваться в одно из двух торообразных многообразий очень специального вида, приводя к теории О- и Е-гетеротропических струн. Так как 16 добавочных бозонных измерений компактифицированы, каждая из этих теорий ведет себя так, как если бы в ней было 10 измерений, т. е. как теория струн типа II. В гетеротропических теориях также реализован свой вариант суперсимметрии. И, наконец, теория типа I аналогична теории ПВ, за исключением того, что помимо замкнутых струн, рассмотренных в предыдущих главах, в ней имеются струны со свободными концами, называемые *открытыми струнами*.

3. Понятие «точный» в смысле данной главы (например, «точное» уравнение движения Земли) в действительности относится к точному предсказанию некоторой физической величины в рамках выбранного теоретического формализма. До тех пор, пока у нас не будет истинной окончательной теории (возможно, она уже есть, а возможно, ее вообще не будет) все наши теории сами являются приближениями реальности. Но это понятие приближения не имеет никакого отношения к приближениям, рассматриваемым в данной главе. Здесь нас интересует тот факт, что в рамках выбранной теории часто сложно или невозможно сделать точные предсказания. Вместо этого приходится искать эти предсказания с помощью приближенных методов в рамках теории возмущений.

4. Эти диаграммы являются струйными вариантами так называемых диаграмм Фейнмана, предложенных Ричардом Фейнманом для вычислений по теории возмущений в квантовой теории поля точечных частиц.

5. Точнее, каждая пара виртуальных струн, т. е. каждая пятерка конкретной диаграммы, приводит (наряду с другими более сложными слагаемыми) к мультилинейному вкладу, пропорциональному константам связи струны. Чем больше петель, тем выше показатель степени константы связи струны в ответе. Если константа связи струны меньше, то повторные умножения сделают вклад следующих петель меньше, в противном случае эти вклады будут того же порядка или будут расти с числом

6. Для читателя, осведомленного в математике, отметим, что в силу этого уравнения пространство-время должно иметь Риччи-плоскую метрику. Если разбить пространство-время на прямое произведение четырехмерного пространства Минковского и шестимерного компактного кольца многообра-

зия, то обращение в нуль кривизны Риччи будет эквивалентно требованию того, что кольцо многообразие должно быть многообразием Калаби-Яу. Так почему многообразия Калаби-Яу так важны в теории струн?

7. Разумеется, никто не гарантирует правомочность таких космических подходов. Например, некоторые лица несимметричны, а в физике могут быть законы, разные в далеко удаленных частях Вселенной (это вкратце обсуждается в главе 14).
8. Для знающего читателя должно быть ясно, что для справедливости этих утверждений потребуется так называемая $N = 2$ суперсимметрия.
9. Более точно, если обозначить константу связи О-гетеротропической струны символом $g_{\text{ог}}$, а константу связи струны типа I символом g_1 , то соотношение между константами, для которых состояния в данных физических теориях эквивалентны, имеет вид $g_{\text{ог}} = 1/g_1$ или $g_1 = 1/g_{\text{ог}}$. Если одна из констант связь мала, то другая константа велика, и наоборот.
10. Это близкий аналог рассмотренной выше ($R, 1/R$) дуальности. Если обозначить константу связи струны типа ПВ через $g_{\text{ПВ}}$, то кажется едва ли не очевидной гипотеза, что значения констант $g_{\text{ог}}$ и $1/g_{\text{ПВ}}$ приводят к одинаковым физическим результатам. Если $g_{\text{ог}}$ велико, то $1/g_{\text{ПВ}}$ мало, и наоборот.

11. Если свернуты все измерения, кроме четырех, то в теории с двадцатью измерениями и более обязательно возникнут бесшансовые частицы со спином, большим 2, что непременно ни с теоретической, ни с экспериментальной точки зрения.
12. Заметным исключением явилась важная работа 1987 г. Даффи, Поля Хоуза, Такео Итами и Келлога Стедле, в которой более ранние наблюдения Эрика Бергроффса, Эргина Сезтина и Таунсенда использовались для обоснования того, что десятимерная теория струн может иметь глубокую связь с 11-мерной теорией.
13. Более точно, эту диаграмму следует интерпретировать в том смысле, что у нас есть единственная теория, которая зависит от нескольких параметров. В число этих параметров входит константы связи, а также геометрические размеры и форма. В принципе теорию можно использовать для вычисления определяющих значений всех этих параметров, но в настоящий момент неясно, как выполнить такие расчеты. Поэтому, чтобы лучше разобраться в этой теории, физики исследуют ее свойства при всевозможных значениях параметров. Если параметры выбираются в любой из шести полуостровных частей рис. 12.11, свойства теории будут наследоваться одной из пяти теорий струн или 11-мерной суперпараметрической, как отмечено на рисунке. Если параметры выбираются в центральной части, физическими законами будет управлять все еще мистическая М-теория.

14. Следует отметить, однако, что даже в полустровных областях существует ряд экзотических типов вложений бран в обычную физику. Например, высказывалось предположение, что три из наших пространственных измерений могут *сами* быть крупной

и несферической 3-брюней. Если это предположение справедливо, то всю свою жизнь мы просто скользим по внутренности трехмерной мембраны. В настоящее время проводится анализ подобных гипотез.

15. Интервью с Эвардом Виттеном, 11 мая 1998 г.

Глава 13

1. Знающему читателю будет понятно, что при преобразованиях зеркальной симметрии колапсирующая трехмерная сфера одного пространства Калаби-Яу отображается в колапсирующую двумерную сферу другого пространства Калаби-Яу, приводя на первый взгляд, к той же ситуации «фон-перестрек», которая рассматривалась в главе 11. Разница, однако, в том, что в подобном зеркальном описании антисимметрический тензорное поле $B_{\mu\nu}$ (действительная часть комплексной калеброванной формы на зеркальном пространстве Калаби-Яу) обращается в нуль, и сингулярность гораздо сильнее, чем в случае, который описывался в главе 11.
2. Более точно, примерами *экстремальных* черных дыр являются черные дыры с минимальными для данных зарядов массами, в полной аналогии с рассмотренными в главе 12 БПС- состояниями. Такие черные дыры будут играть важнейшую роль при обсуждении энтропии черной дыры.
3. Излучение черной дыры должно быть подобно излучению теплоты раскаленным камином. Это как раз та проблема, которая обсуждалась в главе 4 и сыграла важнейшую роль в развитии квантовой механики.
4. Так как черные дыры, участвующие в конифидальных переходах с разрывом пространства, являются экстремальными, оказывается, что ни при каких малых массах они не излучают по Хокингу.
5. Лекция Стивена Хокинга, прочитанная на Амстердамском симпозиуме по гравитации, черным дырам и струнам, 21 июня 1997 г.

6. В действительности, конифидальные переходы с разрывом пространства, рассмотренные в этой главе, затрагивают черные дыры. Поэтому может показаться, что анализ снова упирается в проблему сингулярностей черных дыр. Вспомним, однако, что конифидальный возникает в тот момент, когда масса черной дыры становится нулем, следовательно, данный вопрос не имеет прямого отношения к проблеме сингулярностей черных дыр.

Глава 14

1. Более точно, в данном температурном диапазоне Вселенная должна быть заполнена фотонами и соответствовать с законами излучения идеально поглощающего тела («блескучего черного тела на языке термодинамики»). Тот же спектр излучения на квантово-механическом уровне имеет, согласно Хокингу, черные дыры, или, согласно Планку, раскаленный камни.
2. Обсуждение правильно передано смысл общей идеи, но опущены некоторые тонкие моменты, относящиеся к распространению света в раскаленящемся Вселенной. Учет этих моментов влечет за собой конкретные численные значения. В частности, хотя в специальной теории утверждается, что никакие объекты не могут двигаться быстрее света,

из нее не следует, что два фотона, движущихся по расширяющемуся пространству, должны удаляться друг от друга со скоростью, не превышающей скорость света. Например, в период «просветления» Вселенной (примерно через 300 000 лет после Большого взрыва) две области, разделенные расстоянием около 900 000 световых лет, могли ранее участвовать в энергетическом обмене, хотя это расстояние превышает 300 000 световых лет. Увеличение допустимого расстояния зон обмена сопровождается расширением структуры пространства. Оно означает, что обратной перемотки пленки к моменту 300 000 лет после Большого взрыва минимальное расстояние, при котором будет возможен теплообмен, равно 900 000 световых лет. Конкретные значения не влияют на правильность качественного анализа ситуации.

3. Подробное и живое обсуждение открытия инфляционной космологической модели и решаемых ею проблем можно найти в книге Alan Guth, *The Inflationary Universe*, Reading, Mass: Addison-Wesley, 1997.

4. Для приверженцев математической строгости обсуждений приспособленная главная мысль, лежащая в основе этого вывода. Если суммы пространственно-временных размерностей траекторий, заметаемых двумя объектами, не меньше размерности пространственно-временной области, в которой они движутся, траектории, вообще говоря, будут пересекаться. Например, точечные частицы заметают одномерные пространственно-временные траектории, и сумма равна двум. Размерность пространства-времени Линдингтон тоже равна двум, и траектории будут пересекаться (в предположении, что скорости частиц не подогнаны точно). Аналогично, струны заметают двумерные пространственно-временные траектории (мировые поверхности): сумма равна четырем. Поэтому движущиеся в четырех (трех пространственных и одном временном) измерениях струны, вообще говоря, должны столкнуться.

5. С открытием М-теории и одиннадцатого измерения теоретики начали искать способы свертывания всех семи добавочных измерений более или менее равнopravным образом. Для компактификации могут использоваться семимирные многообразия, которые называют *многообразиями Джойса*, по фамилии Доменика Джойса из Оксфордского университета, впервые предложившего метод их математического построения.

6. Интервью с Кумруном Ваффом, 12 января 1998 г.

7. Искущенный читатель заметит, что наше описание относится к так называемой струнной системе отчета, в которой увеличение кризиса в период до Большого взрыва обусловлено увеличением (благодаря дилатону) силы гравитационного воздействия. В так называемой эпинштейновской системе счета эволюция описывалась бы фазой ускоренного скатия.

8. Интервью с Габриэле Венциано, 19 мая 1998 г.

9. Илси Смолин излагается в его книге: L. Smolin, *The Life of the Cosmos*, New York: Oxford University Press, 1997.

10. Например, в теории струн эти мутации могут объясняться небольшими изменениями вида свернутых измерений у потоков. Итак, результатов о конифидальных переходах с разрывом пространства ясно, что достаточно длинная цепочка таких небольших изменений может привести к превращению одного пространства Калаби—Яу в любое другое, позволяя мультивселенной судить об эффективности воспроизведения всех ее вселенных на основе аргументов теории струн. Согласно гипотезе Смолина, после того, как сменится достаточно много поколений, можно ожидать, что компоненты Калаби—Яу типичной вселенной будут оптимальны для воспроизведения потомства.

Глава 15

1. Интервью с Эдвардом Виттеном, 4 марта 1998 г.

2. Некоторые теоретики усматривают указание на эту идею в *голографическом принципе* — концепции, выдвинутой Сасскиндом и известным латским физиком Герардом т'Хофтом. Подобно тому, как на голограмме можно воспроизвести трехмерное изображение, используя специальным образом изготовленную двумерную пленку, все физические явления, согласно Сасскинд и т'Хофту, можно полностью закодировать уравнениями, определенными в мире меньшей размерности. И хотя это может показаться столь же неординарным, сколь и рисование портрета человека по его тени, можно уловить смысл этого утверждения и постулат некоторые аргументы Сасскинда и т'Хофта, вспомнив обсуждение энтропии черной дыр из главы 13. Напомним, что энтропия черной дыры определяется *площадью поверхности* ее горизонта событий, а не полным объемом, который ограничен этим горизонтом. Поэтому беспорядок черной дыры, а, следовательно, и хранящая в ней информация об этом беспорядке, закодированы двумерными данными на поверхности. Все происходит примерно так, как если бы горизонт черной дыры играл роль голограммы, запечатывающей весь объем информации во внутренней трехмерной области. Сасскинд и т'Хофт обобщили эту идею на всю Вселенную и предположили, что все происходит «внутри» Вселенной событий есть просто отражение данных и уравнений, определенных на далекой поверхности ее границы. Неславные результаты гарднеровского физика Хуана Малласены, а также последовавшие важные работы Виттена и пристрастившихся к физикам Стивена Губера, Игоря Клейбманова и Александра Позникова показали, что (по крайней мере, в ряде конкретных случаев) в теории струн заложен *голографический принцип*. В конструкции, которая в настоящем времени интенсивно исследуется, управляемые теорией струн физические законы Вселенной имеют эквивалентное описание в терминах законов, относящихся лишь к граничной поверхности, размерность которой с необходимостью меньше, чем размерность пространства внутри. Некоторые теоретики

считают, что полное понимание смысла голографического принципа и его роли в теории струн приведет к третьей революции в теории суперструн.

3. Цитируется по книге: Sir Isaac Newton's Mathematical Principles of Natural Philosophy and His System of the World, trans. Motte and Cajori. Berkeley: University of California Press, 1962, v. I, p. 6. (Рус. пер.: Исаак Ньютона, Математические начала натуральной физики. М.: Наука, 1989.)
4. Если читатель знаком с линейной алгеброй, ему можно предложить простой способ представить себе некоммутативную геометрию: обычные декар-

това координаты, для которых умножение коммутативно, можно считать матрицами, которые не коммутируют.

5. Интервью с Кумруном Ваффом, 12 января 1998 г.
6. Интервью с Эдвардом Виттеном, 11 мая 1998 г.
7. Banesh Hoffmann and Helen Dukas, *Albert Einstein, Creator and Rebel*. New York: Viking, 1972, p. 18.
8. Martin J. Klein, *Einstein: The Life and Times*, by R. W. Clark. Science 174, pp. 1315–16.
9. Jacob Bronowski, *The Ascent of Man*. Boston: Little, Brown, 1973, p. 20.

Словарь научных терминов

Абслеева калибрювочная симметрия. Калибрювочная симметрия в квантовой электродинамике.

Абсолютный нуль. Низнейшая возможная температура, равная 0 К или примерно -273°C .

Амплитуда. Максимальная высота вершины волны или минимальная глубина впадины волны.

Антиматерия. Материя, имеющая гравитационные свойства обычной материи, но противоположные по знаку электрический заряд и константы взаимодействия ядерных сил.

Антигравитация. Частица антиматерии.

Антитропный принцип. Ученые, обясняющие наблюдаемые свойства Вселенной тем, что при других свойствах возникновения жизни было бы малоэнергетично, и, следовательно, не было бы наблюдателей, способных увидеть эти отклонения.

Атом. Фундаментальная строительная единица материи, состоящая из ядра (в которое входят протоны и нейтроны) и движущихся по орбитам электронов.

Безматерия. Черная дыра. Особый тип черных дыр в теории струн, начальные массы которых могут быть велики, но уменьшаются по мере сжатия частицы многообразия Калаби—Яу. Когда эта часть пространства сжимается в точку, изначально массивные черные дыры становятся бесматериями. В таком состоянии черная дыра не обладает более такими обычными для черных дыр свойствами, как горизонт сжатия.

Бесконечность. Бесконечные результаты, характерные для вычислений в общей теории относительности и квантовой механике в формулировках, основанных на поисках точечной частицы.

Бозон. Частица или колебательная мода струны в целочисленном спином; как правило, бозоны являются частицами-переносчиками взаимодействий.

Большое скание. Гипотеза о том, что в будущем расширение Вселенной прекратится, сменится сканием и закончится колапсом всего пространства и всей материи; понятие, противоположное понятию Большого взрыва.

Большой взрыв. Принятая в настоящие времена теория, судя которой состоит в том, что расширяющаяся Вселенная родилась около 15 миллиардов лет назад из состояния с огромной энергией, плотностью и степенью скания.

Браны. Платформенный объект в теории струн. 1-бранны называют струной, 2-бранны называют мембраной, у 3-брани имеются три прояженных измерения, и т. д. В общем случае, n -брана имеет n пространственных измерений.

Великое объединение. Класс теорий, объединяющих три гравитационных взаимодействия в рамках единого формализма.

Виртуальные частицы. Частицы, которые на мгновение извергаются из вакуума; в соответствии с соотношением неопределенности, они существуют за счет заимствованного из вакуума энергии и быстро аннигилируют, возвращая тем самым энергетический долг.

Волновая функция. Вероятностные волны; понятие, на основе которого строится квантовая механика.

Вторая революция в теории суперструн. Этап развития теории струн, начавшийся примерно в 1995 г., когда начали проявляться некоторые непротурбативные аспекты теории.

Второе начало термодинамики. Закон, согласно которому полная энтропия постоянно растет.

Гладкий, гладкое многообразие. Область пространства, в которой его структура является плоской или гладко искривленной, и не имеет никаких зажимов, разрывов или складок.

Глюон. Наименший ступок поля ядерных сил; частица, передающая сильное взаимодействие.

Горизонты событий. Характеристика для черной дыры поверхности «в направлении только туда»: согласно законам гравитации, после пересечения этой поверхности обратного пути нет, настолько сильно гравитационное притяжение черной дыры.

Гравитационное взаимодействие. Самое слабое из четырех типов фундаментальных взаимодействий в природе. Описанная японской теорией гравитации Ньютона, а затем общей теорией относительности Эйнштейна.

Гравитон. Наименший ступок поля гравитационных сил; частица, передающая гравитационное взаимодействие.

Двумерная сфера. См. сфера.

Детерминант Лапласа. Идея Вселенной как часового механизма, состоящая в том, что полное знание состояния Вселенной в заданный момент времени полностью определяет ее состояние в будущие и прошлые моменты.

Длина волны. Расстояние между соседними горбами или впадинами волн.

Дальность сильной и слабой связи. Ситуация, в которой теория с сильной связью оказывается физической, т. е. физически эквивалентной, теории со слабой связью.

Дуальность, дуальные симметрии. Ситуация, в которой две или более теорий кажутся совершенными различными, но в действительности приводят к одинаковым физическим следствиям.

Единичная теория поля. Любая теория, описывающая все четыре типа взаимодействий и все типы материи в рамках единого универсального формализма.

Замедление времени. Эффект специальной теории относительности, согласно которому для движущегося наблюдателя течение времени замедляется.

Замкнутая струна. Струна, имеющая вид петли.

Заряд. Свойство частицы, определяющее способность частицы взаимодействию определенного типа. Например, электрический заряд определяет поведение частицы при электромагнитном взаимодействии.

Зеркальная симметрия. В контексте теории струн это симметрия, благодаря которой два различных многообразия Калаби—Яу, выбранные в качестве сингулярных измерений, приводят к одинаковым физическим результатам. Такие многообразия называются зеркальной парой.

Излучение. Перенос энергии волнами или частицами.

Измерение. Незадаваемая ось или направление в пространстве или пространство-времени. Пространство вокруг нас имеет три измерения (направления слева-направо, сзади-вперед, снизу-вверх), а наше пространство-время имеет четыре измерения (три уже упомянутых оси и также ось из прошлого в будущее). В теории суперструн требуется, чтобы Вселенная имела дополнительные пространственные измерения.

Интерференционная картина. Волновая картина, возникающая в результате наложения и смешения волн, изучаемых из различных точек.

Инфляция, инфляционная космология. Модификация стандартной космологической модели Большого взрыва, в которой предполагается, что на ранних этапах развития Вселенная претерпевает колоссальное расширение с огромной скоростью.

Калибрювочная симметрия. Симметрия, лежащая в основе квантово-механического описания трех гравитационных взаимодействий; она означает инвариантность физической системы относительно различных сдвигов значений зарядов, которые могут меняться от точки к точке в пространстве-времени.

Калибрювочная симметрия слабого взаимодействия. Калибрювочная симметрия, лежащая в основе слабого взаимодействия.

Калибрювочная сила блога взаимодействия. Наименьший спуск поля слабого взаимодействия; частица, передающая слабое взаимодействие, различают W -бозоны и Z -бозоны.

Картина колебаний. Точное число горбов и впадин (а также их амплитуд) колеблющейся струны.

Кваттровая геометрия. Модификация римановой геометрии, необходимая для точного описания физических свойств пространства на ультрамикроскопических масштабах, где важную роль начинают играть квантовые эффекты.

Кваттровая гравитация. Теория, объединяющая квантовую механику и общую теорию относительности (возможно, с изменениями). Теория струн является примером теории кваттровой гравитации.

Кваттровая глаустрофобия. Свод физических законов, лежащих в основе Вселенной, чьи нетривиальные свойства, например, соотношение неопределенностей, квантовые флукутации и короткодальнозонные взаимодействия, становятся ярко выраженным на микроскопических масштабах атомов и субатомных частиц.

Кваттровая пена. См. пространственно-временная пена.

Кваттровая теория поля. См. реалистическая квантовая теория поля.

Кваттровая теория электростатических взаимодействий. См. теория электростатических взаимодействий.

Кваттровая хромодинамика (КХД). Реалистическая квантовая теория поля, описывающая сильное взаимодействие и свойства кварков.

Кваттровая электродинамика (КЭД). Реалистическая квантовая теория поля, описывающая электроны и электромагнитное взаимодействие.

Кваттровые флукутации. Случайное поведение системы на микроскопических масштабах вследствие соотношения неопределенности.

Кваттрово-механическое туннелирование. Кваттрово-механическое явление, состоящее в том, что объекты могут проходить сквозь препятствия, которые, в отличие от классических законов Ньютона, являются непроподолимыми.

Кваттровый детерминизм. Свойство квантовой механики, состоящее в том, что знание кваттрового состояния системы в некоторый момент времени полностью определяет кваттровое состояние системы в прошлом и будущем моментах времени. Знание кваттрового состояния однако, определяет лишь вероятность того или иного будущего.

Кваттровы. Мельчайшие единицы, на которые, в соответствии с законами кваттровой механики, дробятся другие физические сущности. Например, фотоны являются квантами электромагнитного поля.

Кварк. Частица материи, участвующая в сильных взаимодействиях. Есть шесть разновидностей кварков (u, d, s, c, t, b), и каждый из них имеет три «цвета» (красный, зеленый, синий).

Киральная, киральность. Свойство физики элементарных частиц, состоящее в различии правого и левого, и указывающее на то, что Вселенная является несимметричной относительно замен правого и левого.

Колебательное число. Целое число, описывающее энергию однородных колебаний струны; эта энергия соответствует движению струны как единого целого, в противоположность энергии, связанный с изменением ее формы.

Конфиденциальный переход. Эволюция пространства Калаби—Яу, являющегося частью Вселенной, при которой структура пространства разрывается и восстанавливается сама собой. Физические следствия такого перехода являются мягкими и допустимыми в рамках теории струн. Характер разрывов более серьезный, чем в случае фазовых переходов.

Константа связи. См. Константа связи струны.

Константа связи струны. Положительное число, определяющее вероятность основных процессов в теории струн — распада одной струны на две или соединения двух струн в одну. В каждой теории струн имеется своя константа связи, значение которой

рой должно вычисляться из некоторого уравнения. В настоящее время подобные уравнения недостаточно изучены для того, чтобы из них можно было получить какую-либо полезную информацию. Если константа связи меньше 1, применимы методы теории возмущений.

Корпускулярно-волновой дуализм. Фундаментальное понятие квантовой механики, состоящее в том, что объекты проявляют как волновые свойства, так и свойства частиц.

Космологическая постоянная. Постоянная, вводимая в исходные уравнения общей теории относительности для получения решения, описывающего статическую Вселенную; она интерпретируется как постоянная плотность энергии вакуума.

Кривизна. Отклонение объекта, пространства или пространства-времени от плоской формы и, тем самым, отклонение от законов евклидовой геометрии.

Лоренцевское сокращение. Эффект специальной теории относительности, вследствие которого движущиеся тела оказываются укороченным в направлении его движения.

Макроскопический. Относящийся к масштабам, с которыми люди сталкиваются в повседневной жизни, а также к более крупным масштабам; противоположный микроскопическому.

Мировая поверхность. Двумерная поверхность, заметная строкой при ее движении.

Многомерное отверстие. Обобщение понятия отверстия тора на случай высших размерностей.

Мода строки. Конфигурация (каспательная мода, топологическая мода), в которой может находиться строка.

M-теория. Теория, возникшая в время второй революции в теории суперструн, и объединяющая пять ранее известных теорий суперструн в рамках одного всеобъемлющего формализма. В M-теории одинадцать пространственно-временных измерений; многие ее свойства до сих пор не изучены.

Многомерные. Илиотическое обобщение, в котором наша Вселенная является лишь одной из огромного числа отдельных и самостоятельных вселенных.

Наблюдатель. Идеальное лицо или устройство, измеряющее определенные свойства физической системы. Нарушение симметрии. Понижение симметрии, присущей системе, обычно связываемое с fazовыми переходами.

Начальные условия. Данные, описывающие исходное состояние физической системы.

Нейтринно. Электрически нейтральная частица, участвующая лица в сложных взаимодействиях.

Нейтродион. Электрически нейтральная частица, обычно находящаяся в виде атома; нейтродион состоит из трех квarks (двух d-кварков и одного u-кварка).

Нульматрическая сфера. См. сфера.

Ньютонасовская механика. Законы, описывающие движение тел исходя из понятия абсолютного пространства и времени; эти законы господствовали в фи-

зике до создания Эйнштейном специальной теории относительности.

Ньютонасовская универсальная теория тяготения. Теория тяготения, в которой силы притяжения между двумя точечными неподвижными телами пропорциональны произведению масс этих тел и обратно пропорциональны квадрату расстояния между ними. Позже эта теория была заменена эйнштейновской общей теорией относительности.

Обратный. Обратный данному числу; например, обратное 3 равно 1/3, обратное 1/2 есть 2.

Общая теория относительности. Эйнштейновская формулировка теории гравитации, в которой пространство-время, вследствие его кривизны, передает гравитационное взаимодействие.

Однородные колебания. Движение строк как единого целого без изменения формы.

Однонаправленный вклад. Вклад вычислений по теории возмущений для процесса, в котором участвует одна вырвальная пара строк (или частиц, в теории точечных частиц).

Открытая строка. Страна с двумя свободными концами. Пара См. пространственно-временная пена.

Первичный нуклеосинтез. Образование атомных ядер, происходившее в течение первых трех минут после Большого взрыва.

Переход с изменением топологии. Эволюция структуры пространства, в ходе которой пространство разрывается, что приводит к изменению его топологии.

Планковская линия. Составляет около 10^{-33} см. Масштаб, ниже которого квантовые флукутации структуры пространства-времени становятся громадными. Характерный размер строки в теории строк.

Планковская масса. Приблизительно 10^{19} массы протона или приблизительно 10^{-7} грамма масса колеблющейся строки в теории строк.

Планковская энергия. Приблизительно 1 000 кВт·ч. Энергия, необходимая для изучения явлений на масштабах планковской линии. Характерная энергия колеблющейся строки в теории строк.

Планковское время. Приблизительно 10^{-43} с. Время, когда размер Вселенной был примерно равен планковской линии; точнее, время, которое спустя проходит расстояние, равное планковской линии.

Планковское натяжение. Приблизительно 10^{19} Т. Характерное натяжение строки в теории строк.

Плоский. Подчиняющийся законам евклидовой геометрии, имеющий форму, похожую на поверхность совершенно гладкого стола, а также многомерные обобщения подобных объектов.

Подход с использованием теории возмущений. См. теорию возмущений.

Поле, поле сил. См. макроскопическая теория зеркала. Это способ передачи действии силы; поле описывается набором чисел в каждой точке пространства, задаваемых величиной и направление силы в этой точке.

Постоянная Планка. Фундаментальная квантово-механическая константа, обозначаемая символом \hbar . Она определяет масштаб дискретных значений энергии,

массы, спина, и т.д. на микроскопическом уровне. Ее значение равно $1,05 \times 10^{-27}$ ($\text{г} \cdot \text{см}^2$)/с.

Принцип относительности. Фундаментальный принцип специальной теории относительности, поступающий, что все наблюдатели, движущиеся с постоянной скоростью, испытывают действие одинаковых физических законов и, следовательно, каждый наблюдатель, движущийся с постоянной скоростью, вправе утверждать, что он находится в покое. Этот принцип обобщается принципом эквивалентности.

Принцип эквивалентности. Фундаментальный принцип общей теории относительности, поступающий невозможность отличить ускоренное движение от погружения в гравитационное поле (да достаточно мало областей наблюдения). Обобщает принцип относительности, утверждая, что любой наблюдатель, вне зависимости от характера его движения, может считаться покоящимся, если только допускается наличие подобного гравитационного поля.

Проблема горизонта. Космологический парадокс, связанный с тем, что области Вселенной, разделенные огромными расстояниями, имеют, тем не менее, практические одинаковые свойства (например, температуру). Решение проблемы предлагает инфляционная космология.

Произведение. Результат умножения двух чисел.

Пространственно-временная пена. Пенистая, волнистая и перегородчатая структура ткани пространства-времени на ультрамакроэскалических масштабах с точки зрения теории точечных частиц. Эта пена являлась главной причиной несовместимости квантовой механики и общей теории относительности до формулировки теории строк.

Пространство-калаби-Яу. Многообразие Калаби-Яу. Пространство (многообразие), в котором в теории строк могут скручиваться дополнительные пространственные измерения; вид пространства согласован с уравнениями движения.

Пространство-время. Обобщение пространства и времени, первоначально появившееся в специальной теории относительности. Его можно рассматривать, как «ткань», из которой скроена Вселенная; пространство-время представляет собой динамическую арену, на которой разыгрываются все события во Вселенной.

Протон. Положительно заряженная частица, обычно находящаяся в ядре атома; протон состоит из трех квarks (двух d-кварков и одного u-кварка).

Протяженное измерение. Пространственное (или пространственно-временное) измерение больших размеров, являющееся непосредственно наблюдаемым; измерение, известное из опыта, в противоположность сферному измерению.

Резонанс. Одно из единственных состояний колебательной системы.

Релеевское включение. Микроволновое излучение во Вселенной, рожденное в момент Большого взрыва, во мере расширения Вселенной его плотность и энергия уменьшаются.

Релятивистическая квантовая теория поля. Квантово-механическая теория поля (например, электромагнит-

ного), в которую заложены принципы специальной теории относительности.

Решение Шварцшильда. Решение уравнений общей теории относительности для случая сферически-симметричного распределения материи; одним из следствий этого решения является возможность существования черных дыр.

Риманова геометрия. Математический формализм описания искривленных пространств любой размерности. Играет центральную роль в эйнштейновском описании пространства-времени в общей теории относительности.

Свернутый (компактифицированное) измерение. Пространственное измерение, протяженность которого недостаточна для того, чтобы это измерение было наблюдаемым; пространственное измерение, которое скручено или скато до крайне малого размера, вследствие чего это непосредственное обнаружение невозможно.

Световые часы. Биполярные часы, измеряющие время посредством числа пролетов одного фотона, движущегося между двумя зеркалами.

Семейство. Разделение частиц материи на три группы, каждую из которых называют семейством. Частицы каждого последующего семейства отличаются от частиц предыдущего большими массами, но имеют те же электрические и ядерные заряды.

Сильное взаимодействие. Сильнейшее из четырех видов взаимодействия, удерживающее квarks внутри протонов и нейтронов, а протоны и нейтроны внутри атомных ядер.

Симметрия. Свойство физической системы, состоящее в том, что эта система не изменяется при определенных преобразованиях. Например, сфера симметрична относительно вращений, так как при вращениях ее вид не изменяется.

Симметрия сильных взаимодействий. Калибровочная симметрия, лежащая в основе сильного взаимодействия, выражаясь в неизменности системы при сдвигах цветовых зарядов квarks.

Сингулярность. Место, где структура пространства или пространства-времени претерпевает сильный разрыв.

Скорость. Быстрота и направление движения объекта.

Слабое взаимодействие, слабые ядерные силы. Один из четырех типов фундаментальных взаимодействий, наиболее известный благодаря радиоактивному распаду.

Соотношение неопределенности. Открытый Гейзенбергом закон, гласящий, что невозможно одновременно измерить положение и скорость частицы, не могут быть измерены одновременно точно. Неопределенность позиции мира становится все более выраженной, чем раньше, и это означает, что мы не можем одновременно изучать все мельчайшие детали, характеризующие частицу и поля, к которым она резко изменяется в пределах значений, допустимых соотношением неопределенности. Это означает, что микромир представляет собой пиршество хаоса, погруженное в море квантовых флюктуаций.

Состояния БПС. Состояния суперсимметричной теории, свойства которых полностью определяются из соображений симметрии.

Специальная теория относительности. Предложенные Эйнштейном законы о свойствах пространства и времени в отсутствие гравитации (см. также общая теория относительности).

Спин. Квантово-механическое понятие, соответствующее моменту импульса в классической механике. У частиц есть «врожденное» количество спина, равное целому или полуцелому числу (в спинах постоянной Планка), которое никогда не изменяется.

Стандартная космологическая модель. Теория Большого взрыва, дополненная пониманием трех нетривиальных взаимодействий, составляющих стандартную модель элементарных частиц.

Стандартная модель элементарных частиц. Стандартная модель, стандартная теория. Всемирная успешная теория, описывающая нетривиальные силы и их действие на материю. По сути, она является объединением квантовой хромодинамики и теории электрослабых взаимодействий.

Струна. Фундаментальный одномерный объект, являющийся основным понятием теории струн.

Суммирование по путям. Формализм квантовой механики, в которой учитываются движения частиц из одной точки в другую по всем возможным путям между точками.

Супергравитация. Класс теории (описывающих точечные частицы), в которых принципы общей теории относительности дополняются суперсимметрией.

Суперструны. Частицы, спины которых отличаются на $\frac{1}{2}$, и которые связаны преобразованием суперсимметрии.

Суперсимметричная квантовая теория поля. Квантовая теория поля, включающая суперсимметрию.

Суперсимметричная стандартная модель. Суперсимметрическое обобщение стандартной модели элементарных частиц. Для нее характер у doubles число известных элементарных частиц.

Суперсимметрия. Симметрия, связывающая свойства частиц с цепью спином (бозонов) со свойствами частиц с полуподспином (фермионов).

Сфера. Поверхность шара. Поверхность обычного трехмерного шара имеет два измерения (которые, аналогично поверхности Земли, можно параметризовать двумя числами — «широтой» и «долготой»). Однако понятие сферы может быть обобщено на шары и их поверхности в любом числе измерений. Одномерная сфера есть необычайно называемая окружностью, пульмерная сфера состоит из двух точек (это объясняется в основном текстом книги). Трехмерную сферу представить сложнее: это является поверхностью четырехмерного шара.

Тахион. Частица, квадрат массы которой отрицателен; ее присутствие в теории обычно приводит к несостоятельности теории.

Теории Калуца — Клейна. Класс квантовых теорий, содержащих сверхуровни измерения.

Теории супергравитации высших размерностей. Класс теорий супергравитации, в которых число пространственно-временных измерений больше четырех.

Теория 11-мерной супергравитации. Перспективная многомерная теория супергравитации, разработанная в 1970-х гг., затем почти забытая, а впоследствии оказавшаяся важной частью теории струн.

Теория бозонных струн. Первая из известных теорий струн; все ее колебательные моды — бозонные.

Теория возмущений. Формализм для упрощения сложной задачи поиска приближенного решения, в процессе которого решение последовательно уточняется путем систематического учета информации, полученной на предыдущих этапах.

Теория всего. Квантово-механическая теория, объединяющая все взаимодействия и типы материи.

Теория Е-гетерогретических струн; теория гетерогретических струн с группой симметрии $E_8 \times E_8$. Одна из пяти теорий суперструн; описывает замкнутые струны, правые колебательные моды которых похожи на моды струн типа II, а левые колебательные моды включают моды бозонных струн. Имеет важные, но нетривиальные отличия от теории Е-гетерогретических струн.

Теория О-гетерогретических струн; теория гетерогретических струн с группой симметрии O(32). Одна из пяти теорий суперструн; описывает замкнутые струны, правые колебательные моды которых похожи на моды струн типа II, а левые колебательные моды включают моды бозонных струн. Имеет важные, но нетривиальные отличия от теории Е-гетерогретических струн.

Теория Максвелла, теория электромагнитных взаимодействий. Теория, объединяющая электричество и магнетизм, предложенная Максвеллом в 1880-е годы и основанная на понятии электромагнитного поля; доказывает, что видимый свет является примером электромагнитной волны.

Теория с сильной связью. Теория, в которой константа связи струны больше 1.

Теория со слабой связью. Теория, в которой константа связи струны меньше 1.

Теория струн. Обобщенная теория мироздания, в которой поступируется, что фундаментальными объектами в природе являются не нулмерные точечные частицы, а крошащиеся одномерные нити, называемые струнами. В теории струн гармонически сочетаются квантовая механика и общая теория относительности — ранее известные законы малого и большого, — являющиеся во всех других случаях несостыкованными. Часто «теория струн» является сокращением от «теории суперструн».

Теория струн типа I. Одна из пяти теорий суперструн; включает как открытие, так и замкнутые струны.

Теория струн типа IIA. Одна из пяти теорий суперструн; включает замкнутые струны с симметрией между правыми и левыми колебательными модами.

Теория струн типа IIB. Одна из пяти теорий суперструн; включает замкнутые струны с асимметрией между правыми и левыми колебательными модами.

Теория суперструн. Суперсимметрическое обобщение теории струн.

Теория электрослабых взаимодействий. Релятивистская квантовая теория поля, описывающая слабые взаимодействия и электромагнитные взаимодействия в рамках единого формализма.

Термодинамика. Установленные в XIX в. законы, описывающие свойства, связанные с теплотой, работой, энергией, энтропией, и взаимосвязь между ними в ходе эволюции физической системы.

Топологическая мода. Конфигурация струны, намотанной вокруг циклического пространственного измерения.

Топологические неизъявляемые. Два многообразия, которые нельзя преобразовать одно в другое без какого-либо повреждения их структуры.

Топологический вклад в энергию. Энергия струны, намотанной вокруг циклического измерения пространства.

Топологическое число. Число витков струны вокруг циклического пространственного измерения.

Топология. Разбиение многообразий на группы, в каждой из которых одно многообразие можно преобразовать в другое без какого-либо разрыва или повреждения структуры.

Тор. Двумерная поверхность «бульбика».

Тор с нескользкими ручками. Обобщение многообразия тора на случай более одного отверстия.

Трехмерная сфера. См. сфера.

Туннель. Трубобороздовая область пространства, соединяющая одну часть Вселенной с другой.

Ультрамикроскопические масштабы линии коричневой плаковской длины (а также временные масштабы коричневой плаковской времени).

Уравнение Клейна — Гордана. Фундаментальное уравнение релятивистской квантовой теории поля.

Уравнение Шредингера. Уравнение, описывающее волну полярности в квантовой механике.

Ускорение. Изменение скорости объекта или его направления движения. См. также скорость.

Ускоритель частиц. Установка для разгона частиц до скорости, близкой к скорости света, и для столкновения их друг с другом с целью изучения структуры материи.

Фаза. Применительно к веществу фаза означает одно из его возможных состояний: твердая фаза, жидкость, газообразная фаза. В общем случае фаза относится к возможным описаниям физической системы при изменении параметров, от которых зависит система (например, температура, значения констант связи струн, вида пространство-времени и т. д.).

Фазовый переход. Эволюция физической системы от одной фазы к другой.

Фейнмановское суммирование по путям. См. суммирование по путям.

Фермион. Частица или колебательная мода струн, имеющая полученный спин и обычно являющаяся частицей материи.

Флон-перестройка. Эволюция компонента Калабы — Яу всего пространства, при которой ее структура разрывается и склеивается заново, при этом изменяются физические характеристики маты и допускаются в рамках теории струн.

Флон-перестройка с разрывом пространства. См. флон-перестройка.

Фотон. Минимальный пакет электромагнитного поля; частица, передающая электромагнитные взаимодействия; наименьший ступок света.

Фотофокт. Явление выбивания электронов с поверхности металлов под действием света.

Фильтрация, передающая взаимодействие. Наименьший ступок поля сил; микроскопический переносчик взаимодействия.

Частота. Число полных периодов волновых колебаний в секунду.

Черная дыра. Объект, гравитационное поле которого настолько сильно, что способно захватывать все, что попадет достаточно близко (ближе горизонта событий черной дыры), даже свет.

Шкала Кельвина. Шкала температур, в которой отсчет идет относительным абсолютным кубом.

Электромагнитная волна. Волнобородное возмущение электромагнитного поля; электромагнитные волны распространяются со скоростью света. Примеры: видимый свет, рентгеновские лучи, радиоволны, инфракрасное излучение.

Электромагнитное взаимодействие, электромагнитные силы. Одно из четырех типов фундаментальных взаимодействий, объединяющее электрические и магнитные силы.

Электромагнитное излучение. Перенос энергии электромагнитной волной.

Электромагнитное поле. Силовое поле электромагнитных сил, состоящее из силовых электрических и магнитных линий в каждой точке пространства.

Электрон. Отрицательно заряженная частица, вращающаяся по орбите вокруг ядра атома.

Энтропия. Мера беспорядка в физической системе; число перегруппировок компонент системы, не приводящих к изменению ее общего вида.

Энтропия черной дыры. Энтропия, характеризующая черную дыру.

Ядро. Сердцевина атома, состоящая из протонов и нейтронов.

2-брона. См. брана.

3-брона. См. брана.

W-бозон. См. калибровочный бозон слабого взаимодействия.

Z-бозон. См. калибровочный бозон слабого взаимодействия.