

УДК 530.12:550.831

# СЦЕНАРИЙ НЕПРЕРЫВНО ПУЛЬСИРУЮЩЕЙ ВСЕЛЕННОЙ

**Ю. М. Лоскутов**

*(кафедра квантовой теории и физики высоких энергий)*

Показано, что при выполнении некоторых физических условий полученная полная система уравнений гравитации ведет к сценарию периодически пульсирующей Вселенной между состояниями с максимальной ( $\sim 10^{66}$  г/см<sup>3</sup>) и минимальной ( $\sim 5 \cdot 10^{-30}$  г/см<sup>3</sup>) плотностями энергии вещества в ней. При этом совокупная плотность энергии всей материи во Вселенной всегда остается равной нулю. С позиций риманова пространства эволюция Вселенной представляется непрерывной чередой этапов ее «расширения» и «сжатия». Продолжительность каждого этапа оценивается в  $15 \div 16$  миллиардов лет. «Ускорение» на последней трети каждого этапа «расширения» оказывается положительным и растущим со временем. Исследуется температурный режим Вселенной. В рамках предложенной концепции дается объяснение космологическому красному смещению. Проводится теоретическое объяснение наблюдаемому эффекту нефарадеевского космологического вращения плоскостей поляризации электромагнитного излучения удаленных радиогалактик.

## **Введение**

Данные астрономических наблюдений [1, 2] показали, что последние несколько миллиардов лет «расширение» Вселенной идет с положительным «ускорением». Это не укладывалось в прежние теоретические представления об эволюции Вселенной и заставило пересмотреть их. В работе [3], например, выход на положительное «ускорение» в процессе «расширения» обусловливается гипотезой о ненулевой плотности энергии вакуума. Однако предложенные здесь обоснования и получаемые результаты вызывают по целому ряду причин серьезные возражения. Во-первых, сама гипотеза о достаточно высокой постоянной плотности энергии вакуума (превышающей наблюдаемую плотность энергии вещества во Вселенной) физически не обоснована. Замена ее гипотезой о наличии во Вселенной экзотической квинтэссенции [4] с особым уравнением состояния физической ясности не вносит. Во-вторых, полученные в [3] решения не обладают полнотой, так как охватывают лишь временной интервал  $0 \leq \tau \leq \infty$ ; интервал  $-\infty \leq \tau \leq 0$  вообще оказался выпавшим. В-третьих, согласно полученному в [3] сценарию Вселенная по мере «расширения» (с момента  $\tau = 0$ ) должна в итоге выйти на стационарный режим с неограниченной длительностью, т. е. состояние, в котором Вселенная была при  $\tau = 0$ , вновь никогда не воспроизведется. Масштабный фактор  $R$ , скорость «расширения» ( $v \sim \dot{R}$ ) и ускорение «расширения» ( $a \sim \ddot{R}$ ) оказываются неограниченно растущими по близкому к экспоненциальному закону. Наконец, если учесть, что уравнения гравитации обратимы во времени (т. е. при замене  $\tau \rightarrow -\tau$  не меняют своего вида), то этап эволюции Вселенной на интервале  $-\infty \leq \tau \leq 0$  должен был бы выглядеть как этап постоянного «сжатия», если при  $\tau = 0$  плотность вещества во Вселенной предполагается максимальной. Это требует смены знака первой производной

масштабного фактора по времени ( $\dot{R}$ ) в момент  $\tau = 0$  и соответствующего физического объяснения такой смены. В [3] на этот счет ничего, естественно, не говорится. Но даже если бы приемлемое объяснение нашлось, все равно возник бы вопрос о достижимости самого состояния при  $\tau = 0$ , поскольку на это требуется бесконечное время. Таким образом, подобные сценарии следует относить скорее к физически неприемлемым, чем к допустимым. С другой стороны, неприемлемым является и сценарий стационарной Вселенной, поскольку он противоречит наблюдениям.

Физически допустимым может служить лишь сценарий непрерывно (на всем интервале  $-\infty \leq \tau \leq \infty$ ) пульсирующей Вселенной между некоторыми ее экстремальными состояниями. Ниже рассматривается именно такая возможность\*). В основу рассмотрения будет положен анализ тех глобальных физических процессов во Вселенной, которые собственно и составляют саму эволюционную картину. Затем физическая картина эволюции будет переведена на язык риманова пространства. При таком подходе, с одной стороны, хорошо видна физическая природа эволюции, а с другой — выясняется физическая природа масштабного фактора как геометрической характеристики риманова пространства, т. е. физическая природа самого риманова пространства.

## **1. Основные уравнения**

Итак, ставится задача о поиске уравнений и решений, соответствующих циклическому процессу эволюции Вселенной между некоторыми ее экстремальными состояниями. Сохраняя гипотезу об одно-

\*). Если бы уравнения гравитации не приводили к таким сценариям, а давали бы лишь физически неприемлемые решения, то несправедливыми следовало бы признать сами уравнения, с чем трудно согласиться, ибо во множестве других ситуаций они ведут к физически оправданным результатам.

родности и изотропности Вселенной в целом и об аппроксимации глобального распределения вещества в ней сплошной средой с плотностью  $\rho$  и давлением  $p$ , экстремальные состояния можно считать тогда состояниями с  $\rho = \rho_{\max}$  и  $\rho = \rho_{\min}$ . Цикл при этом будет соответствовать переходу Вселенной от одного ее состояния (например, с  $\rho = \rho_{\max}$ ) к такому же следующему, когда фаза  $\alpha$  цикла изменится на  $2\pi$ . Начало отсчета фаз  $\alpha$  всегда можно выбрать так, чтобы состояния с  $\rho = \rho_{\max}$  приходились на фазы  $\alpha_n = \pi n$ , где  $n = 0, \pm 1, \pm 2, \dots$ , с четными  $n$ . Тогда в силу инвариантности уравнений относительно операции отражения времени состояния с  $\rho = \rho_{\min}$  придется на фазы  $\alpha_n$  с нечетными  $n$ . Положение о цикличности состояний Вселенной означает, что область изменения метрических коэффициентов  $g_{\mu\nu}$  риманова пространства должна быть ограничена значениями, которых они достигают в точках, соответствующих  $\alpha_n = \pi n$ . Физическая природа этих ограничений выяснится ниже после нахождения решений.

Таким образом, постановкой задачи на метрические коэффициенты налагаются условия

$$[g_{\mu\nu} - g_{\mu\nu}(\alpha_n)] \delta(\sin \alpha) = 0, \quad (1)$$

где  $\delta(\sin \alpha)$  есть дельта-функция. Функция действия  $S$  Вселенной примет в этом случае вид

$$S = \int (dx) \{ \mathcal{L} + \Lambda^{\mu\nu} [g_{\mu\nu} - g_{\mu\nu}(\alpha_n)] \delta(\sin \alpha) \}, \quad (2)$$

где  $\Lambda^{\mu\nu}$  — неопределенные множители Лагранжа, а  $\mathcal{L}$  определено общепринятым способом. Варьирование  $S$  по  $g_{\mu\nu}$  дает уравнения

$$\tilde{R}^{\mu\nu} - \frac{1}{2} g^{\mu\nu} \tilde{R} = 8\pi T^{\mu\nu} + 16\pi \Lambda^{\mu\nu} \delta(\sin \alpha). \quad (3)$$

Здесь  $\tilde{R}^{\mu\nu} \equiv \sqrt{-g} R^{\mu\nu}$  — плотность тензора Риччи,  $\tilde{R} \equiv \sqrt{-g} R$ ,  $g \equiv \det |g_{\mu\nu}|$ , а плотность тензора  $T^{\mu\nu}$  энергии-импульса вещества имеет вид

$$T^{\mu\nu} \equiv \sqrt{-g} [(\rho + p) u^\mu u^\nu - p g^{\mu\nu}], \quad (4)$$

где  $u^\nu \equiv dx^\nu/ds$ ,  $u^k = 0$ ,  $\rho = \rho(t)$ ,  $p = p(t)$ . Уравнения (3) дополняют обычно условием гармоничности

$$\partial_\mu \tilde{g}^{\mu\nu} = 0, \quad (5)$$

которое примем и мы, считая одновременно, что координаты  $x^\nu$  в (3)–(5) выбраны галилеевыми:  $x^0 = t$ ,  $(x^1)^2 (x^2)^2 + (x^3)^2 = r^2$ .

Для дальнейшего тождественными преобразованиями (с учетом (5)) приведем (3) к виду [5]

$$g^{\mu\nu} \partial_\mu \partial_\nu \tilde{g}^{\varepsilon\lambda} = 16\pi \left( T^{\varepsilon\lambda} + \tau^{\varepsilon\lambda} \right) + 32\pi \Lambda^{\varepsilon\lambda} \cdot \delta(\sin \alpha), \quad (6)$$

где

$$16\pi \sqrt{-g} \tau^{\varepsilon\lambda} \equiv \frac{1}{2} \left( \tilde{g}^{\varepsilon\alpha} \tilde{g}^{\lambda\beta} - \frac{1}{2} \tilde{g}^{\varepsilon\lambda} \tilde{g}^{\alpha\beta} \right) \times \\ \times \left( \tilde{g}_{\nu\sigma} \tilde{g}_{\tau\mu} - \frac{1}{2} \tilde{g}_{\tau\sigma} \tilde{g}_{\nu\mu} \right) \partial_\alpha \tilde{g}^{\tau\sigma} \partial_\beta \tilde{g}^{\nu\mu} +$$

$$+ \tilde{g}^{\alpha\beta} \tilde{g}_{\tau\sigma} \partial_\alpha \tilde{g}^{\varepsilon\tau} \partial_\beta \tilde{g}^{\lambda\sigma} - \tilde{g}^{\varepsilon\beta} \tilde{g}_{\tau\sigma} \partial_\alpha \tilde{g}^{\lambda\sigma} \partial_\beta \tilde{g}^{\alpha\tau} - \\ - \tilde{g}^{\lambda\alpha} \tilde{g}_{\tau\sigma} \partial_\alpha \tilde{g}^{\beta\sigma} \partial_\beta \tilde{g}^{\varepsilon\tau} + \frac{1}{2} \tilde{g}^{\varepsilon\lambda} \tilde{g}_{\tau\sigma} \partial_\alpha \tilde{g}^{\sigma\beta} \partial_\beta \tilde{g}^{\alpha\tau} + \quad (7) \\ + \partial_\alpha \tilde{g}^{\varepsilon\beta} \partial_\beta \tilde{g}^{\lambda\alpha}, \quad \tilde{g}_{\varepsilon\lambda} \equiv g_{\varepsilon\lambda} / \sqrt{-g}.$$

Систему галилеевых координат  $x^\nu$  можно интерпретировать как инерциальную систему в пространстве Минковского с метрикой  $\gamma_{\varepsilon\lambda}(x)$ , на что впервые обратил внимание В. А. Фок [6]. В таком случае разность

$$\tilde{g}^{\varepsilon\lambda} - \tilde{\gamma}^{\varepsilon\lambda} \equiv \tilde{\Phi}^{\varepsilon\lambda}, \quad (8)$$

где  $\tilde{\gamma}^{\varepsilon\lambda} \equiv \sqrt{-g} \gamma^{\varepsilon\lambda}$ ,  $\tilde{\Phi}^{\varepsilon\lambda} \equiv \sqrt{-g} \Phi^{\varepsilon\lambda}$  обретает смысл плотности тензора гравитационного поля в этом пространстве. Гравитационное поле как материальная субстанция должно быть первичным, фундаментальным понятием; метрические же коэффициенты  $g_{\varepsilon\lambda}$  риманова пространства — понятием вторичным, обвязанным своим происхождением гравитационному полю, обладающему необходимыми для этого тензорными свойствами и универсальностью своего действия. Но поскольку наблюдатель и его приборы одинаково подвержены влиянию гравитационного поля, то он будет воспринимать окружающее пространство как риманово. Поэтому физические процессы можно рассматривать двояко: как процессы, протекающие в римановом пространстве, или как процессы, протекающие в пространстве Минковского под действием гравитационного поля. Эквивалентность этих рассмотрений и составляет по существу «принцип эквивалентности» (отражающийся в (8)). И все-таки рассмотрение с позиций поля является предпочтительней, поскольку условия, налагаемые на поля, прозрачны, а условия, налагаемые на метрические коэффициенты (в чисто геометрической постановке задачи) не прозрачны. Полевой подход раскрывает природу поведения временных и пространственных интервалов, определяемых в римановом пространстве метрическими коэффициентами  $g_{\mu\nu}$ . Если, например, в пространстве с зависящей от времени  $t$  метрикой  $g_{\mu\nu}$  фиксировать пространственные координаты  $x^k$  двух точек, то определяемое этой метрикой расстояние между точками окажется изменяющимся со временем, несмотря на то что точки остаются на своих местах, т. е. изменение расстояния будет кинематическим, а не динамическим. С полевых позиций это объясняется достаточно просто: гравитационное поле, воздействуя на приборы, изменяет стандарты (масштабы) измерений; изменение единиц измерений и ведет к изменению измеряемых величин.

Принимая предложенную выше интерпретацию, уравнения (6) следует трактовать как уравнения для подчиненных условию (5) потенциалов  $\Phi^{\varepsilon\lambda}$  гравитационного поля, а  $\tau^{\varepsilon\lambda}$  — как плотность его (поля) тензора энергии-импульса. Уравнениям (5), (6) можно придать ковариантную форму, если в них и в (7) частные производные  $\partial_\nu$  заменить

ковариантными  $D_\nu$  в метрике Минковского  $\gamma_{\mu\nu}(x)$  с произвольно выбранными координатами  $x$  и считать, что все входящие в (5)–(7) величины преобразованы к этим координатам<sup>\*)</sup>. Так как поиск решений всегда требует фиксации координат, то в последующих расчетах будет сохранен первоначальный выбор галиеевых координат. Тогда сохранится структура (4) плотности  $T^{\varepsilon\lambda}$  с  $u^k = 0$ , а потенциалы  $\Phi^{\varepsilon\lambda}$  не будут содержать примеси неинерциальностей, которые могут возникнуть при произвольно выбираемых координатах.

В полевой интерпретации условие (5), принимающее вид

$$\partial_\varepsilon \tilde{\Phi}^{\varepsilon\lambda} = 0, \quad (9)$$

обретает физический смысл: оно избавляет потенциалы  $\Phi^{\varepsilon\lambda}$  от нефизических состояний со спинами  $S = 1, 0'$ . Физическое гравитационное поле становится благодаря (9) полем со спиновыми состояниями  $S = 2, 0^{**}$ . В этом можно убедиться, разложив, следуя [8, 9], тензор  $\Phi^{\varepsilon\lambda}$  по неприводимым представлениям с  $S = 2, 1, 0, 0'$  и проверив, какие из них удовлетворяют (9). Состояние с  $S = 2$  будет соответствовать полю гравитонов (с положительной плотностью энергии), а состояние с  $S = 0$  – связанному полу (с отрицательной плотностью энергии). В задачах островного типа оно обеспечивает гравитационные взаимодействия тел (см., например [10]), а в случае однородной изотропной Вселенной – баланс плотности энергии всей материи в процессе ее эволюции (как станет видно из дальнейшего).

Будем считать, что вещества, распределение которого по Вселенной в целом аппроксимируется сплошной средой с плотностью тензора энергии-импульса (4), включает в себя все его формы (нуклоны, лептоны, фотоны, гравитоны и пр.) за исключением гравитационного поля в состоянии  $S = 0$ . Тогда (5), (6) будут представлять собой уравнения для потенциалов  $\Phi^{\varepsilon\lambda}$  связанного гравитационного поля. В силу заложенных в модель Вселенной симметрий они могут зависеть лишь от времени  $t$ . Учитывая все это в (9), получим, что компоненты  $\Phi^{0k}$  потенциалов должны быть равными нулю, а  $\Phi^{00} = \text{const}$ . Соответственно из (6) будем иметь  $\Lambda^{0\nu} = 0$  и уравнение

$$T^{00} + \tau^{00} = 0, \quad (10)$$

представляющее собой закон сохранения плотности энергии всей материи (т. е. вещества и гравитационного поля вместе взятых), оказавшейся равной нулю. С физической точки зрения закон сохранения

<sup>\*)</sup> Соответствующую систему уравнений можно было бы назвать уравнениями Гильберта–Эйнштейна в полевой интерпретации.

<sup>\*\*) Кстати, если бы в [7] при анализе теорий гравитации с нулевой и ненулевой массой покоя гравитона были учтены оба спиновые состояния единого тензорного поля, а не только  $S = 2$ , то противоречий в выводах этих теорий, касающихся отклонения лучей и смещения перигелия, не возникло бы. В этом легко убедиться, заменив проекционный оператор с  $S = 2$  на сумму проекционных операторов с  $S = 2$  и  $S = 0$ .</sup>

$t^{00} \equiv T^{00} + \tau^{00}$  очевиден (бесспорен): он отражает собой тот простой факт, что в совокупной материи могут происходить лишь процессы взаимопревращений одних ее форм в другие.

Поскольку  $\Phi^{00}$  как константа ни на каких физических процессах во Вселенной сказаться не может, то будем далее считать ее равной нулю. Потенциалы  $\Phi^{kn}$  и лагранжевы множители  $\Lambda^{kn}$  в соответствии с наложенными симметриями представим в форме:  $\tilde{\Phi}^{kn} = \Phi \tilde{\gamma}^{kn}$ ,  $\Lambda^{kn} = \Lambda \tilde{\gamma}^{kn}$ . В таком случае квадрат интервала риманова пространства<sup>\*)</sup> примет вид

$$ds^2 = (1 + \Phi)^{3/2} dt^2 - (1 + \Phi)^{1/2} [(dx^1)^2 + (dx^2)^2 + (dx^3)^2]. \quad (11)$$

Становится ясной физическая природа римановости пространства — определяющий метрические коэффициенты риманова пространства масштабный фактор  $R$  оказывается связанным с потенциалом  $\Phi$  гравитационного поля с  $S = 0$  соотношением

$$R = (1 + \Phi)^{1/4}. \quad (12)$$

Границные условия (1) трансформируются при этом к виду

$$R(2\pi n) \leq R \leq R(\pi(2n \pm 1)). \quad (13)$$

Выясним их физический смысл. С этой целью «поместим» во Вселенную частицу массы  $m$ . Находясь в состоянии покоя, она будет обладать, как известно, энергией

$$E_0 = m\sqrt{g_{00}} = m(1 + \Phi)^{3/4} = mR^3. \quad (14)$$

До сих пор в природе не встречались случаи, когда  $E_0$  превышала бы  $m$ ; всегда имело место неравенство  $E_0 \leq m$ . Это объясняется тем, что плотность энергии связанного гравитационного поля отрицательна. Естественно предположить, что неравенство  $E_0 \leq m$  является универсальным, справедливым для любых гравитационных полей с отрицательной плотностью энергии. В случае Вселенной признание указанной универсальности ведет к ограничению области физических значений потенциала  $\Phi$  сверху величиной  $\Phi_{\max} = 0$ , т. е. области  $R$  – величиной  $R_{\max} = 1$ . Это значит, что потенциал  $\Phi$ , достигнув на этапе роста нуля, должен затем перейти в режим спада вплоть до  $\Phi_{\min} > -1$ ; причина ограничения снизу разъяснится позже. Таким образом, наложение граничных условий (1) является не чем иным, как требованием ограничить потенциал  $\Phi$  связанного гравитационного поля областью его физических значений и запретом его выхода за эту область.

Полевая трактовка римановости пространства раскрывает физический смысл «расширения» и «сжатия» Вселенной. Из (11) видно, что в любой фиксированный момент времени расстояние  $l$  между двумя

<sup>\*)</sup> Переход к нему обязателен всегда, так как под влиянием гравитационного поля стандарты времени и длины модифицируются, и наблюдатель будет воспринимать окружающее пространство как риманово.

фиксированными в пространстве  $x^k$  точками  $A$  и  $B$  будет даваться выражением  $l = (1 + \Phi)^{1/4}l_0 = Rl_0$ , где  $l_0 = |\mathbf{x}_A - \mathbf{x}_B|$ . На этапах роста и спада  $\Phi$ , т. е. и  $R$ , расстояние  $l$  будет соответственно увеличиваться или уменьшаться, хотя точки  $A$  и  $B$  останутся на своих местах. Стало быть, в реальной действительности «расширение» и «сжатие» Вселенной оказываются эффектами не динамическими, а кинематическими, обусловленными изменениями физического гравитационного поля (с  $S = 0$ ), формирующего риманово пространство, в котором находится наблюдатель.

Учитывая в (10) структуру  $\tilde{g}^{kn} = (1 + \Phi)\tilde{\gamma}^{kn}$ , придем к уравнению

$$\rho - \frac{3}{128\pi} \frac{\dot{\Phi}^2}{(1 + \Phi)^{7/2}} = 0, \quad (15)$$

где точка над  $\Phi$  означает производную по  $t$ . К нему следует добавить получаемое из общих принципов уравнение  $\nabla_\varepsilon T^\varepsilon_\lambda = 0$ :

$$\dot{\rho} = -\frac{3}{4}(\rho + p) \frac{\dot{\Phi}}{1 + \Phi}. \quad (16)$$

Перейдя в этих уравнениях от  $\Phi$  к  $R$  и к собственному времени  $d\tau = R^3 dt$ , приведем их к известному виду

$$\frac{\dot{R}^2}{R^2} = \frac{8\pi}{3}\rho, \quad (17)$$

$$\dot{\rho} = -3(\rho + p) \frac{\dot{R}}{R}, \quad (18)$$

где точки над  $R$  и  $\rho$  означают уже производные по  $\tau$ . Необходимое для замыкания системы уравнение состояния  $p = p(\rho)$  можно ввести, основываясь на следующих фактах. Из (17), (18) видно, что в случае  $\rho = \text{const} \neq 0$  уравнения удовлетворялись бы лишь\*) при  $p = -\rho$ . Это значит, что если в процессе эволюции Вселенной  $\rho$  выходит на  $\rho_{\max}$  или  $\rho_{\min}$ , то одновременно  $p$  должно выходить на  $-\rho_{\max}$  или  $-\rho_{\min}$  соответственно. Таким состояниям может отвечать однородно распределенное массивное (покоящееся) вещество. В промежутке Вселенная должна пройти радиационно-доминирующую стадию, которой должно отвечать  $p \sim \rho/3$ . Общее уравнение состояния, охватывающее все стадии эволюции и согласующееся с отмеченными выше требованиями, можно постулировать в виде

$$p = \nu\rho, \quad \nu \equiv \frac{4}{3} \left(1 - \frac{\rho}{\rho_{\max}}\right)^{1/2} \left(1 - \frac{\rho_{\min}}{\rho}\right)^{1/2} - 1. \quad (19)$$

Из последнего имеем  $-1 \leq \nu \leq (1 - 4\sqrt{\delta})/3$ , где  $\delta \equiv \rho_{\min}/\rho_{\max}$ ; значению  $\nu_{\max}$  соответствует критическая плотность  $\rho_c = (\rho_{\min} \cdot \rho_{\max})^{1/2}$ . Система уравнений первого порядка (17)–(19) образует полную систему, так как число неизвестных в ней  $(\rho, p, R)$  равно числу уравнений. Ее решения необходимо искать при наложенных на  $R$  условиях

$$R_{\min} \leq R \leq 1, \quad (20)$$

органически связанных с требованием цикличности.

При циклическом характере эволюции Вселенной (а ищутся именно такие решения) этапам уменьшения и роста плотности  $\rho$  можно сопоставить полуцикли  $\pi n \leq \alpha \leq \pi(n+1)$  соответственно с четными и нечетными  $n$ . Согласно (18) масштабный фактор  $R$  будет на этих полуциклах соответственно расти и падать, всегда оставаясь в границах, определенных условиями (20). Это значит, что (17) эквивалентно уравнению

$$\frac{\dot{R}}{R} = \left(\frac{8\pi}{3}\rho\right)^{1/2} \frac{\sin \alpha}{|\sin \alpha|}, \quad (21)$$

где  $\alpha \equiv 2\pi\tau/\tau_0$ , а  $\tau_0$  является периодом цикла.

Уравнения (17), (18) не могут вызывать никаких сомнений, ибо первое из них представляет собой бесспорный закон сохранения совокупной плотности энергии всей материи, а второй — вытекающий из общих принципов закон изменения плотности тензора энергии-импульса вещества. Свойство полноты указанной системы уравнений первого порядка дает основание «забыть» об оставшемся в (6) еще одном уравнении, поскольку оно должно быть следствием полной системы. Покажем это.

Дифференцируя (21) по  $\tau$  и учитывая при этом (18), придем к уравнению

$$\frac{\ddot{R}}{R} = -\frac{4\pi}{3}(\rho + 3p) + \frac{2\pi}{\tau_0} \left(\frac{32\pi}{3}\rho\right)^{1/2} \cos \alpha \cdot \delta(\sin \alpha). \quad (22)$$

«Забытое» уравнение (его проще всего получить сверткой (6) с  $\tilde{g}_{\varepsilon\lambda}$ ), приведенное к  $R$  и  $\tau$ , имеет вид

$$\frac{\ddot{R}}{R} = -\frac{4\pi}{3}(\rho + 3p) + 8\pi \frac{\Lambda}{R^4} \delta(\sin \alpha). \quad (23)$$

Сравнением (23) с (22) можно установить лишь значения лагранжевых множителей  $\Lambda(\pi n)$ . Ничего нового уравнение (23) к уже имеющейся полной системе уравнений не добавляет. Следовательно, за дальнейшей ненадобностью о нем можно забыть буквально. Это избавило от необходимости переформулировать в [12] постановку задачи путем введения в рассмотрение лагранжевых множителей; «реакции связей» следовали из полученной в [12] полной системы уравнений (17)–(19) при граничном условии (20). Решения этих уравнений не противоречат, как это видно из (22), (23), исходной системе уравнений Гильберта–Эйнштейна (3), которая возникла

\*) Заметим, что в случае уединенного однородного статического сферически-симметричного тела с большой плотностью вещества или (и) с большим радиусом (см. [11]) внутреннее давление  $p$  при достаточном удалении от центра тоже получается стремящимся к  $-\rho$ . При очень больших радиусах практически во всей внутренней области (за исключением центральной) будет выполняться условие  $p \simeq -\rho$ .

бы в [12], если бы необходимость переформулировки задачи не была в [12] игнорирована из-за ее ненадобности для дальнейших целей. Зная полную структуру  $\Lambda^{\mu\nu}$ , легко убедиться, что член с  $\Lambda^{\mu\nu}$  в (3) удовлетворяет уравнению  $\nabla_\nu \Lambda^{\mu\nu} \delta(\sin \alpha) = 0$ .

## 2. Эволюция Вселенной

В теории любых полей всегда считалось, что структура и поведение потенциалов поля (в нашем случае  $\Phi$  или  $R$ ) определяется структурой и поведением источника этих полей (в нашем случае  $\rho$ ), но не наоборот. Поэтому при решении системы (17)–(19) сначала надо установить структуру самого источника  $\rho$ , удовлетворяющего уравнению

$$\dot{\rho} = -3 \left( \frac{8\pi}{3} \rho \right)^{1/2} (\rho + p) \frac{\sin \alpha}{|\sin \alpha|},$$

и только после этого искать  $\Phi(\tau)$  или  $R(\tau)$ , подчиненных граничным условиям (20). Учитывая здесь (19), получим следующий закон изменения со временем  $\tau$  плотности  $\rho$  вещества во Вселенной:

$$\rho = \frac{2\rho_{\min}}{1 + \delta - (1 - \delta) \cos \omega_0 \tau}, \quad (24)$$

где  $\omega_0 \equiv 8(2\pi G \rho_{\min}/3)^{1/2}$ , а отсчет  $\tau$  введен от состояния с  $\rho = \rho_{\max}$ . Как видно, решения, соответствующие циклическому характеру эволюции Вселенной (при  $-\infty \leq \tau \leq \infty$ ), существуют, что ожидалось ранее исходя из гипотезы об ограниченной области физических значений потенциала  $\Phi$  гравитационного поля с  $S = 0$ . Получим оценки некоторых физических характеристик Вселенной в разные моменты времени.

Связь (19) отвечает феноменологическому учету квантовых процессов рождения, уничтожения и взаимопревращения частиц ( $g, \gamma, \nu\bar{\nu}, e^+e^-, p^+p^-$  и т. д.) при одновременном изменении плотности  $\rho$  связанного гравитационного поля. С физической точки зрения естественно предположить, что значение  $\nu_{\max}$  достигается в момент  $\tau_c$  интенсивной трансформации массивного вещества в излучение (на полуцикле  $\dot{\rho} < 0$ ) и обратно (на полуцикле  $\dot{\rho} > 0$ ). Если принять, что это соответствует моменту открытия канала аннигиляции нуклон-антинуклонных пар (при  $\dot{\rho} < 0$ ) или канала их рождения (при  $\dot{\rho} > 0$ ), т. е. моменту достижения критической плотности  $\rho_c \sim 2 \cdot 10^{18}$  г/см<sup>3</sup>, то из соотношения  $\rho_c = \sqrt{\rho_{\max} \rho_{\min}}$ , зная  $\rho_{\min}$ , можно оценить  $\rho_{\max}$ . Согласно наблюдениям (и выводам, вытекающим из данных по динамике Галактик и их скоплений) сегодняшнее значение плотности вещества во Вселенной принято считать близким к  $\rho_p \sim 5 \cdot 10^{-30}$  г/см<sup>3</sup>. При этом плотность  $\rho_\gamma$  излучений оценивается величиной на четыре порядка меньшей  $\rho_p$  ( $\rho_\gamma/\rho_p \sim 10^{-4}$ ). С точки зрения принятой в работе концепции последнее означает, что в настоящий момент Вселенная находится достаточно близко к точке перехода

от состояния «расширения» (если  $\rho_\gamma$  со временем продолжает падать) к состоянию «сжатия». Если измерения дали бы  $\dot{\rho}_\gamma > 0$ , то это означало бы, что Вселенная уже перешла в режим «сжатия». Так или иначе, но малость отношения  $\rho_\gamma/\rho_p$  указывает на то, что  $\rho_{\min}$  можно считать достаточно близким к  $\rho_p$ , так как в современной Вселенной число нуклонов, приходящихся на единичный объем пространства Минковского, остается неизменным, а средняя плотность их кинетической энергии должна быть (в силу квазиравновесности процессов) сравнима с  $\rho_\gamma$ . Это ведет к оценке  $\rho_{\max} \sim 10^{66}$  г/см<sup>3</sup>, т. е.  $\delta \sim 5 \cdot 10^{-96}$ . Вычисления  $R$  дадут тогда  $R_{\min} = \delta^{1/4}/2$ , откуда становится видной физическая природа ограничения  $R$  (т. е. и  $\Phi$ ) снизу — оно обуславливается физическим условием реализации  $\nu_{\max}$  в связи  $p = \nu \rho$ . Приведенные значения  $\rho_{\min}$ ,  $\rho_{\max}$  и  $\rho_\gamma$  дают следующие оценки для современных величин функции Хаббла  $H_p$  и параметра замедления  $q_p$ , а также для периода  $\tau_0$  полного эволюционного цикла, времени  $\tau_c$ , когда  $\nu$  достигает  $\nu_{\max}$ , и времени  $\Delta\tau$ , оставшегося (при  $\dot{\rho}_\gamma < 0$ ) до завершения цикла «расширения»:

$$H_p \simeq 50 \text{ км} \cdot \text{с}^{-1} \cdot \text{Мпс}^{-1}, \quad q_p \simeq -1, \\ \tau_0 \simeq 3 \cdot 10^{10} \text{ лет}, \quad \tau_c \simeq 4.7 \cdot 10^{-7} \text{ с}, \quad \Delta\tau \simeq 10^8 \text{ лет}. \quad (25)$$

Эти оценки могут заметно измениться, если окажется, что часть темной массы Вселенной связана с какой-либо формой излучения, так как  $\rho_{\min}$  станет в таком случае иным. Например, если всего 1% темной массы будет обязан излучениям, то оставшееся время  $\Delta\tau$  «расширения» составит уже  $10^9$  лет. На начальном этапе «расширения» плотность  $\rho$  падает чрезвычайно быстро:  $\rho$  уменьшается в десять раз за время  $\tau' \simeq 3\tau_0 \sqrt{\delta}/\pi \simeq 2 \cdot 10^{-30}$  с. С этого момента излучение уже превалирует над массивным веществом, так как  $\nu$  достигает значения  $\nu' \simeq 0.265$ , т. е. при  $\tau > \tau'$  Вселенная вступает в релятивистскую стадию ее эволюции (переходящую впоследствии снова в нерелятивистскую). В области  $\tau' < \tau < \tau_0/2$  с хорошей точностью (тем большей, чем больше  $\tau$ ) плотность  $\rho$  можно определить выражением

$$\rho \simeq \rho_{\min} / \sin^2 \frac{\omega_0 \tau}{2}. \quad (26)$$

Соответственно функция Хаббла и параметр замедления примут вид

$$H(\tau) \simeq H_{\min} / \sin \frac{\omega_0 \tau}{2}, \quad q(\tau) \simeq - \left( 1 - 2 \cos \frac{\omega_0 \tau}{2} \right). \quad (27)$$

На интервале  $(\tau_0/3) < \tau < (\tau_0/2)$  параметр  $q$  оказывается отрицательным, что согласуется с данными [1, 2] последних наблюдений. Масштабный фактор  $R$  в области  $\tau' < \tau \leq \tau_0/2$  будет определяться с хорошей точностью значением

$$R(\tau) \simeq \operatorname{tg}^{1/2} \frac{\omega_0 \tau}{4}. \quad (28)$$

Зависимость (27) параметра замедления  $q$  от  $\tau$ , т.е. от расстояния до удаленного источника, является отличительной особенностью рассматриваемого сценария. Это делает предложенный сценарий *проверяемым экспериментально*. Другие теории, содержащие несколько свободных параметров, проверить экспериментально весьма затруднительно — подбирая параметры, теоретические результаты (по крайней мере, для целого ряда точек), можно близко (в рамках экспериментальных ошибок) подогнать к экспериментальным.

В принятом классическом описании состоянию  $\rho = \rho_{\max}$  с  $p = -\rho_{\max}$  соответствует покоящаяся массивная среда, представляющая собой сложную квантовую смесь (содержащую, по-видимому, и сверхтяжелые бозоны<sup>\*)</sup>). В момент  $\tau = 0$  абсолютная температура  $T$  смеси равна нулю. К моменту  $\tau'$  содержание смеси изменится, а ее температура повысится до значений порядка  $10^{25}$  К. После завершения процессов аннигиляции частиц и античастиц количество оставшихся нуклонов, приходящихся на единицу объема в пространстве Минковского, сохранится неизменным<sup>\*\*)</sup> до конца «расширения». Это значит, что усредненная плотность их масс покоя сравнивается с  $\rho_{\min}$ . Следовательно, плотность всех форм тепловой энергии составит на последующем этапе величину

$$\rho_\gamma = \rho - \rho_{\min} \simeq \rho_{\min} \operatorname{ctg}^2 \frac{\omega_0 \tau}{2}. \quad (29)$$

Предполагая режим дальнейшего расширения квазиравновесным, отсюда получим

$$T = \left( \frac{\rho_{\min}}{a} \right)^{1/4} \operatorname{ctg}^{1/2} \frac{\omega_0 \tau}{2} = \left( \frac{\rho_{\min}}{4a} \right)^{1/4} \frac{\sqrt{1 - R^4}}{R}, \quad (30)$$

где  $a = 7.56 \cdot 10^{-15}$  эрг · см<sup>-3</sup> град<sup>-4</sup>. Моменту завершения аннигиляционных процессов лептонов ( $\tau_l \sim 2.5$  с) соответствует температура  $T_l \sim 10^{10}$  К. Рекомбинация водорода, возникающая при  $T_H \sim 2 \times 10^4$  К, начнется в момент  $\tau_H \sim 10^4$  лет, что согласуется с ранее существовавшими оценками. Последнее становится очевидным, если учесть, что при  $\tau \ll \tau_0/2$  согласно (28) и (30) возникают известные ранее связи:  $R \sim \tau^{1/2}$ ,  $T \sim R^{-1} \sim \tau^{-1/2}$ . При  $\tau > \tau'$  давление  $p$  с хорошей точностью будет определяться согласно (29), (30) выражением

$$p \simeq \left[ \frac{4}{3} \left( \frac{aT^4}{\rho_{\min} + aT^4} \right)^{1/2} - 1 \right] \rho.$$

При  $aT^4 \gg \rho_{\min}$  это дает известную связь  $p \simeq \rho/3$ .

<sup>\*)</sup> Однако монополи Дирака в ней появиться не могут, так как при полученной плотности энергии их рождение будет экспоненциально подавленным.

<sup>\*\*)</sup> В римановом пространстве единичному объему пространства Минковского соответствует объем  $R^3$ . Следовательно, с точки зрения наблюдателя, совмещенного с римановым пространством, сохраняться будет  $R^3 \rho_{\min}$ .

После завершения всех аннигиляционных процессов (при  $\tau \geq 2.5$  с) плотность  $\rho$  будет формироваться за счет масс покоя нуклонов и лептонов и тепловой энергии вещества. Следовательно, на этом этапе  $\rho$  можно представить (в римановом пространстве) в виде

$$\rho = \rho^* (1 + \Pi), \quad d\Pi = -pd \left( \frac{1}{\rho^*} \right), \quad (31)$$

где  $\Pi$  — отнесенная к единице массы потенциальная энергия упругого сжатия вещества, обусловленная давлением  $p$ . Учитывая (31) в (18), получим

$$\rho^* R^3 = \text{const}, \quad (32)$$

что можно трактовать как закон сохранения числа частиц в объеме  $R^3$  риманова пространства или в единичном объеме пространства Минковского (см. сноску<sup>\*\*</sup>)). Как видно, имеет место равенство  $\rho^* = \rho_{\min}$ , отвечающее самому физическому смыслу введенных определений  $\rho^*$  и  $\rho_{\min}$ . Решение (32) следует также из уравнения

$$\partial_\varepsilon \left( \sqrt{-g} \rho^* u^\varepsilon \right) = 0, \quad (33)$$

справедливого при выбранной модели Вселенной.

В окрестностях точек «поворота»  $\alpha_n = \pi n$ , где температура  $T$  Вселенной оказывается близкой к нулю, классическое описание поведения  $\rho$  и  $\Phi$ , строго говоря, должно терять свою справедливость. В этих окрестностях важную роль начинают играть квантовые флуктуации ( $\Delta\rho$ ,  $\Delta\Phi$ ). Их учет сделает область перехода  $\Phi$ , т.е. и  $R$ , от одного режима (роста или спада) к другому (спада и роста) не дельта-образной, как всегда бывает при наложении идеальных связей, а размытой. При  $\alpha \rightarrow \alpha_n$  средние значения флуктуационных изменений  $\Phi$  и  $\rho$ , т.е.  $\overline{\Delta\Phi}$  и  $\overline{\Delta\rho}$ , могут стремиться к нулю, хотя сумма  $\rho + p$  из-за тех же флуктуаций обращаться в нуль не будет. Ширины областей переходов будут определяться среднеквадратичными значениями  $(\Delta\Phi)^2$  и  $(\Delta\rho)^2$ . Все это требует модификации классических уравнений (17), (18) в указанных окрестностях. Такая модификация изменит картину эволюции Вселенной на малых временных интервалах<sup>\*)</sup>; в остальном классическая картина может быть сохранена.

### 3. Космологическое красное смещение

Рассмотрим эффект космологического красного смещения не с точки зрения «разбегания» Галактик, как это делалось всегда, а с точки зрения влияния гравитационного поля Вселенной на соответствующие физические процессы.

Пусть источником излучения фотонов, принимаемых наблюдателем, является атом водорода. Сопо-

<sup>\*)</sup> Флуктуации в окрестности состояний с максимальной плотностью могут стать причиной зарождения будущих Галактик и их скоплений.

ставляемое ему уравнение Шрёдингера, записанное в приближении неподвижного ядра, примет в присутствии поля  $\Phi$  (далее его удобнее учитывать через фактор  $R$ ) вид

$$i\partial_0\psi = \left( -\frac{1}{2m}\sqrt{g_{00}}g^{kn}\hat{p}_k\hat{p}_n + eA_0 \right) \psi, \quad (34)$$

где  $e$  и  $m$  — заряд и масса покоя электрона,  $A_0 = g_{00}A^0$ , а  $A^0$  определяется уравнением

$$\tilde{g}^{\alpha\beta}\partial_\alpha\partial_\beta A^0 = 4\pi j^0, \quad (35)$$

в котором  $j^0$  является плотностью заряда ядра; координаты  $x^\alpha$  в (34), (35) — галилеевы.

Нас будет интересовать промежуток  $\Delta t$  испускания фотона и дальнейшее его распространение к наблюдателю. В присутствии поля время жизни  $\Delta t$  атома в возбужденном состоянии соответствует промежутку  $\Delta\tau \sim R^3\Delta t$ . За этот промежуток относительное изменение  $R$  составит величину  $(\Delta R/R) \sim (\dot{R}/R)\Delta t \sim (\dot{R}/R)R^3\Delta t$ , пренебрежимо малую на любом этапе эволюции Вселенной. Поэтому на промежутке испускания фотона значение  $R$  можно считать с высокой степенью точности постоянным. Это позволяет воспользоваться в (34) равенством  $i\partial_0\psi = E\psi$ , а в (35) пренебречь вкладом производных от  $A^0$  по времени  $t$ . В итоге получим

$$A_0 = -R^2\frac{e}{r}, \quad \left( -\frac{R}{2m}\nabla^2 - R^2\frac{e^2}{r} \right) \psi = E\psi. \quad (36)$$

Сравнивая последнее уравнение с уравнением Шрёдингера для атома водорода в отсутствие поля  $\Phi$  (см., напр., [13]), находим энергетический спектр атома в присутствии поля:

$$E_n = -R^3\frac{me^4}{2n^2}, \quad n = 1, 2, 3, \dots. \quad (37)$$

Частоты излучения атома определяются, следовательно, выражением\*)

$$\omega_{n'n} = R^3\omega_{n'n}^0. \quad (38)$$

Можно сделать общее утверждение: если в отсутствие поля  $\Phi$  источник испускает в момент  $\tau_1$  фотон частоты  $\omega_0$ , то в присутствии поля тот же источник

\*) Если бы атом находился над поверхностью статического сферически-симметричного тела массы  $M$  (например, над поверхностью Земли), то в случае слабого гравитационного поля в (37), (38) вместо  $R^3$  вошел бы (см. [14]) множитель  $[1 - (M/r)]$ , где  $r$  — расстояние атома от центра тела. Энергии  $E_i$  фотонов, испущенных атомами, расположенными на разных расстояниях  $r_i$  от центра тела, окажутся, следовательно, разными. Так как распространение фотонов подчиняется уравнению  $E_i = [1 - (2M/r)]p(r)$ , в котором  $E_i = \omega_{n'n}(r_i) = \text{const}$ , то атом, расположенный в точке  $r_1$ , не сможет поглотить фотон, испущенный атомом, расположенным в точке  $r_2 \neq r_1$ , и наоборот. Например, при  $r_2 < r_1$  энергия  $\omega_{n'n}(r_2)$  окажется недостаточной для возбуждения выше расположенного атома, так как  $\omega_{n'n}(r_2) < \omega_{n'n}(r_1)$ . Именно в этом состоит эффект гравитационного красного смещения, а не в том (как иногда полагают), что с удалением фотона от центра тела его частота падает; если последнее допустить, то отклонение лучей телом и гравитационная задержка сигнала получились бы противоречащими наблюдениям.

при том же квантовом переходе испустит фотон с энергией

$$E_\gamma(\tau_1) = \omega_0 R^3(\tau_1). \quad (39)$$

Его движение к наблюдателю подчинено уравнению

$$g^{00}E_\gamma^2 + g^{kn}p_k p_n = 0. \quad (40)$$

В силу однородности и изотропности пространства канонический ковариантный импульс  $p_k$  фотона будет сохраняющейся величиной. Действительно, согласно (40), функция Гамильтона для фотона оказывается равной

$$H = pR^2. \quad (41)$$

Отсюда имеем

$$\frac{dp_k}{dt} = -\frac{\partial H}{\partial x^k} = 0, \quad (42)$$

т. е.  $p_k = \text{const}$ . Таким образом, при распространении фотона в силу (39)–(42) возникнет связь

$$\frac{E_\gamma(\tau)}{R^2(\tau)} = p = \omega_0 R(\tau_1). \quad (43)$$

В точке наблюдения при том же квантовом переходе такой же источник испустит фотон частоты

$$\omega(\tau_p) = \omega_0 R^3(\tau_p). \quad (44)$$

Из сравнения (43) и (44) видно, что частота  $E_\gamma(\tau_p)$  пришедшего фотона меньше частоты  $\omega(\tau_p)$  испущенного в точке наблюдения фотона (если  $R(\tau_1) < R(\tau_p)$ ). Это и есть космологическое красное смещение

$$z = \frac{\omega(\tau_p) - E_\gamma(\tau_p)}{E_\gamma(\tau_p)} = \frac{R(\tau_p)}{R(\tau_1)} - 1. \quad (45)$$

Физическая природа его заключается, следовательно, во влиянии гравитационного поля на процессы рождения и распространения фотонов.

#### 4. Космологическое гравитационное вращение плоскости поляризации электромагнитного излучения

Обширный экспериментальный материал [15–19] по вращению плоскостей поляризации электромагнитного излучения, испускаемого далекими радиогалактиками (получены данные по 160 галактикам), достоверно свидетельствует, что эти плоскости подвержены не только фарадеевскому, но и некоему дополнительному вращению, не зависящему от частоты излучения. В работах [20, 21] после обработки данных по 71 галактике с  $z > 0.3$  были предприняты попытки найти интерполяционную формулу, связывающую углы дополнительного вращения с расстояниями до галактик и другими возможными величинами. Однако их выводы существенно разошлись.

Если не привлекать к объяснению обнаруженного эффекта экзотических полей и экзотических внутренних характеристик фотонов, то наиболее

естественной представляется гипотеза о различии во взаимодействиях с гравитационным полем левых и правых фотонов. Такая гипотеза была выдвинута в [14, 22], где на основе идеи об универсальности в природе закона нарушения зарядовой (С) и пространственной (Р) четности ( $CP = \text{const}$ ) теория гравитации была обобщена так, чтобы она удовлетворяла этому закону. По существу это обобщение свелось к однозначно определенному включению в плотность лагранжиана спинорных и векторных частиц дополнительного, гравислабого взаимодействия, нарушающего С- и Р-четность, но сохраняющего  $CP$ -четность.

Согласно этой теории уравнение распространения левых ( $\zeta = -1$ ) и правых ( $\zeta = 1$ ) фотонов в однородной изотропной Вселенной приобретает вид

$$E_\gamma^2 - R^4 p^2 + 2\zeta C E_\gamma R^2 \dot{R} = 0, \quad (46)$$

где  $C$  — безразмерная константа гравислабых взаимодействий. В первом порядке по  $\hbar$ , отвечающем классическому учету сдвига фаз лево- и правополяризованных электромагнитных волн, т. е. классическому определению угла поворота плоскости поляризации, из (46) следует связь

$$E_\gamma = pR^2 - \zeta CR^2 \dot{R}. \quad (47)$$

Если излучение испущено в момент  $\tau$ , а принято наблюдателем в момент  $\tau_p$ , то угол  $\chi$  космологического гравитационного поворота плоскости поляризации составит согласно (47) величину

$$\chi(\tau) = C \ln \frac{R(\tau_p)}{R(\tau)} = C \ln(1+z). \quad (48)$$

Выбрав некоторую радиогалактику за условный стандарт  $c\tau = \tau_s$ ,  $z = z_s$  и  $\chi = \chi_s$ , углы поворотов  $\chi_i = \chi(z_i)$  можно выразить через  $\chi_s$ , что делает измеримым отношение  $\chi_i/\chi_s$ . На эти углы будут накладываться еще повороты, возникающие вследствие гравислабых взаимодействий фотонов с гравитационными полями, порождаемыми крупномасштабными неоднородностями вещества (в том числе самими галактиками). Согласно [22] эти углы поворотов ( $\Delta\chi_i$ ) определяются величиной

$$\Delta\chi_i = C(\Phi_i - \Phi_0), \quad (49)$$

где  $\Phi_i$  — гравитационный потенциал неоднородности в окрестности формирования излучения, а  $\Phi_0$  — гравитационный потенциал в окрестности точки приема (т. е. потенциал нашей Галактики в точке наблюдения). Если наша Метагалактика образовалась вследствие большой флуктуации на начальном этапе «расширения» Вселенной (и, значит, в настоящее время Вселенная представляет собой бесконечный набор случайно разбросанных по пространству подобий нашей Метагалактики, но, возможно, в несколько разных стадиях эволюции), то роль  $\Phi_i$  и  $\Phi_0$  может перейти к потенциалам Метагалактики в соответствующих точках. При несовпадении положения наблюдателя с центром Метагалактики  $\Delta\chi_i$  будут зависеть от углов между направлениями на центр Метагалактики и на источник излучения. Обнаружение подобной асимметрии свидетельствовало бы в пользу предположения о существовании во Вселенной метагалактических скоплений. Это потребовало бы пересмотра космологических красных смещений, так как вклад в них (с соответствующими асимметриями) дали бы гравитационные потенциалы Метагалактики. При отсутствии метагалактических скоплений асимметрии не возникнут.

### Заключение

Переход от геометрической интерпретации уравнений Гильберта-Эйнштейна (см. (3)) к полевой (см. (6)) позволил провести анализ эволюции Вселенной (в модели Фридмана) на основе физических понятий плотности энергии ( $\rho > 0$ ) ее вещества (отнеся к нему  $p$ ,  $n$ ,  $e$ ,  $\gamma$ ,  $\nu$ ,  $g$  и т. д.) и плотности энергии ( $\rho_0 < 0$ ) той части единого тензорного (второго ранга) гравитационного поля, которая обязана состоянию с нулевым спином ( $\Phi^{kn} = \Phi\gamma^{kn}$ ). При таком подходе легко выясняется, что требование однородности и изотропности Вселенной влечет за собой сохранение в процессе ее эволюции совокупной плотности энергии ( $\rho + \rho_0$ ) материи, оказывающейся к тому же равной нулю (см. (10)). Постановкой задачи (с поиском сценария непрерывно пульсирующей Вселенной) область изменения метрических коэффициентов  $g_{\mu\nu}$  (или масштабного фактора  $R$ ) ограничивается сверху и снизу. Ограничение сверху обосновывается тем, что в связанном гравитационном поле (с отрицательной плотностью энергии) энергия покоящегося тела не должна превышать его массу, а, значит, масштабный фактор  $R$  не должен превышать единицы (см. (14) и текст ниже). Опираясь на основные уравнения (17), (18) и на тот факт, что во Вселенной существует этап с превалированием излучения над массивным веществом, постулируется удовлетворяющее необходимым требованиям уравнение состояния (19). Система уравнений первого порядка (17)–(19) обладает свойством полноты. Поэтому уравнение с лагранжевым множителем  $\Lambda$  может быть оставлено за рамками рассмотрения; единственное, что можно из него извлечь — это найти  $\Lambda$  путем его сравнения с соответствующим уравнением, вытекающим из (17), (18), — см. (22), (23). Полученная полная система (17)–(20) ведет к сценарию непрерывно (на всем интервале  $-\infty \leq \tau \leq \infty$ ) пульсирующей Вселенной между ее состояниями с максимальной и минимальной плотностью энергии вещества и с изменением потенциала  $\Phi$  связанного гравитационного поля в пределах  $-1 < \Phi_{\min} \leq \Phi \leq 0$  — см. (24). В римановом пространстве это эквивалентно непрерывной смене режимов «расширения» и «сжатия» Вселенной. Период полного цикла Вселенной определяется минимальной плотностью вещества и оценивается

примерно в 30 миллиардов лет. Найденные значения функции Хаббла и параметра замедления (см. (27)) показывают, что на каждой последней трети цикла «расширения» оно идет с положительным «ускорением». Максимальная плотность энергии вещества и максимальная температура во Вселенной оцениваются величинами  $\rho_{\max} \sim 10^{66}$  г/см<sup>3</sup>,  $T_{\max} \sim 10^{25}$  К, при которых рождение монополей Дирака экспоненциально подавлено.

В рамках полевой интерпретации уравнений Гильберта–Эйнштейна дано объяснение эффекту космологического красного смещения; физическая природа его заключается в том влиянии, которое связанное гравитационное поле оказывает на процессы рождения и распространения фотонов.

Приведено теоретическое объяснение наблюдаемому эффекту нефарадеевского космологического вращения плоскостей поляризации электромагнитного излучения далеких радиогалактик (см. (48)). Физической причиной его оказывается различие во взаимодействиях со связанным гравитационным полем левых и правых фотонов (см. (46)), которое возникает в теории гравитации с включенным гравислабым взаимодействием (см. [14, 22]).

Строго говоря, классическая картина эволюции Вселенной, полученная на основе классических уравнений Гильберта–Эйнштейна (17), (18) и феноменологического классического уравнения состояния (19), должна утрачивать свою справедливость при приближении температуры Вселенной к абсолютному нулю (т. е. в малых  $\varepsilon$ -окрестностях точек  $\alpha_n = \pi n$ ). При  $T \rightarrow 0$  определяющую роль начнут играть квантовые процессы, и исследование должно перейти в русло квантовых представлений. Качественно это можно сделать путем введения в рассмотрение квантовых флуктуаций  $\Delta\Phi$ ,  $\Delta\rho$ ,  $\Delta p$ , средние значения которых при  $T \rightarrow 0$  будут стремиться к нулю, а среднеквадратичные значения  $\overline{(\Delta\Phi)^2}$ ,  $\overline{(\Delta\rho)^2}$ ,  $\overline{(\Delta p)^2}$  будут определять ширины областей переходов от одного классического режима эволюции (с  $\dot{\rho} < 0$  или  $\dot{\rho} > 0$ ) к другому (с  $\dot{\rho} > 0$  или  $\dot{\rho} < 0$ ). Сочетание классического подхода (вне  $\varepsilon$ -окрестностей) с квантовым (в  $\varepsilon$ -окрестностях) сделает ненужным наложение

на  $g_{\mu\nu}$  граничных условий (1), имитирующих собой в классическом подходе квантовые условия смены режимов «расширения» и «сжатия».

## Литература

1. Riess A.G. et al. // Astron. J. 1998. **116**. P. 1009.
2. Perlmutter S. et al. // Astrophys. J. 1999. **517**. P. 565.
3. Чернин А.Д. // УФН. 2001. **171**. № 11. С. 1153.
4. Caldwell R.R., Steinhardt P.J. // Phys. Rev. 1998. **D57**. P. 6057.
5. Лоскутов Ю.М. // Вестн. Моск. ун-та. Физ. Астрон. 1991. № 4. С. 49 (Moscow University Phys. Bull. 1991. N 4. P. 46).
6. Фок В.А. // ЖЭТФ. 1939. **9**. С. 375.
7. Van Dam H., Veltman M. // Nucl. Phys. 1970. **B22**. P. 397.
8. Fronsdal C. // Suppl. Nuovo Cim. 1958. **9**. P. 16.
9. Barnes K.J. // J. Math. Phys. 1965. **6**. P. 788.
10. Лоскутов Ю.М. // Вестн. Моск. ун-та. Физ. Астрон. 2003. № 4. С. 19 (Moscow University Phys. Bull. 2003. N 4. P. 26).
11. Лоскутов Ю.М. // Вестн. Моск. ун-та. Физ. Астрон. 2001. № 4. С. 29 (Moscow University Phys. Bull. 2001. N 4. P. 33).
12. Лоскутов Ю.М. // Вестн. Моск. ун-та. Физ. Астрон. 2003. № 6. С. 3 (Moscow University Phys. Bull. 2003. N 6. P. 1).
13. Соколов А.А., Лоскутов Ю.М., Тернов И.М. Квантовая механика. М., 1965; Sokolov A.A., Loskutov Y.M., Ternov I.M. Quantum Mechanics. New York, 1966.
14. Лоскутов Ю.М. // ЖЭТФ. 1995. **107**. С. 283.
15. Alven H., Herlofson K. // Phys. Rev. 1950. **78**. P. 616.
16. Gardner F.F., Whiteoak J.B. // Nature. 1963. **197**. P. 1162; Ann. Rev. Astr. Astrophys. 1966. **4**. P. 245.
17. Burbidge G., Growne A.H. // Astrophys. J. Suppl. 1979. **40**. P. 583.
18. Clarke J.N., Kronberg P.P., Simard-Normandin M. // Mon. Not. R. Astron. Soc. 1980. **190**. P. 205.
19. Spinrad H. et. al. // Pub. Astron. Soc. Pacific. 1985. **97**. P. 932.
20. Nodland B., Ralston J.P. // Phys. Rev. Lett. 1997. **78**. P. 3043.
21. Carroll S.M., Field J.B. // Phys. Rev. Lett. 1997. **79**. P. 2394.
22. Лоскутов Ю.М. // ЖЭТФ. 1998. **113**. С. 1921.

Поступила в редакцию  
03.11.04