

(8,3,5), то после несложных преобразований получится  $(\alpha' + \beta') \beta' = 0$  или, согласно (8,3,6),

$$(\rho + p) \beta' = 0. \quad (8,3,7)$$

Нетрудно убедиться в том, что это равенство является не только необходимым, но и достаточным условием совместимости уравнений поля (8,3,5).

При  $\rho = p = 0$  система (8,3,5) переходит в уравнения поля для пустого пространства и приводит к внешнему решению Шварцшильда, рассмотренному в главе V. Поскольку в нашем случае это решение не представляет интереса, остается положить  $\beta' = 0$ . Однако при этом последнее уравнение системы (8,3,5) дает  $\rho + 3p = 0$ , т. е. также  $\rho = p = 0$ . Таким образом, уравнения поля не допускают решения при постоянных положительных  $\rho$  и  $p$ ; как и закон тяготения Ньютона, уравнения поля ОТО не совместимы с концепцией однородной статической Вселенной.

4. Космологические модели Эйнштейна и де Ситтера. Космологический парадокс классической теории тяготения можно устранить путем введения поправки в закон обратных квадратов Ньютона. Подобным же образом ОТО можно примирить с концепцией однородной статической Вселенной с помощью соответствующей переделки уравнений поля Эйнштейна.

Как упоминалось в главе V, такую переделку предложил Эйнштейн в 1917 г. [5]. Уравнения поля, дополненные «космологическим членом», имеют вид

$$R_{ij} = -8\pi \left( T_{ij} - \frac{1}{2} g_{ij} T \right) + \Lambda g_{ij}, \quad (8,4,1)$$

где  $\Lambda$  — достаточно малая постоянная, значение которой должно быть определено путем сравнения космологической модели с данными астрономических наблюдений.

Как и прежде, пространственно-временной интервал принимается в форме (8,3,1), а тензор энергии-импульса — согласно соотношениям (8,3,4).

Воспользовавшись выражением для компонент тензора Риччи (8,3,3), легко представить уравнения поля (8,4,1) в развернутой форме; они приводятся к трем дифференциальным уравнениям

$$\begin{aligned} \frac{\beta''}{2} - \frac{\alpha'\beta'}{4} + \frac{\beta'^2}{4} - \frac{\alpha'}{r} &= -4\pi e^\alpha (\rho - p) - \Lambda e^\alpha; \\ \frac{1}{r^2} + \frac{\beta' - \alpha'}{2r} - \frac{e^\alpha}{r^2} &= -4\pi e^\alpha (\rho - p) - \Lambda e^\alpha; \\ -\frac{\beta''}{2} + \frac{\alpha'\beta'}{4} - \frac{\beta'^2}{4} - \frac{\beta'}{r} &= -4\pi e^\alpha (\rho + 3p) + \Lambda e^\alpha, \end{aligned} \quad (8,4,2)$$

которые отличаются от системы (8,3,5) только членами с космологической постоянной.

Повторим вычисления, выполненные в 3.

Легко убедиться в том, что соотношения (8,3,6) и выражение для второй производной функции  $\beta$  сохраняют прежнюю форму. Поэтому, комбинируя первое и второе уравнения (8,4,2) и производя соответствующие подстановки, найдем, что и в данном случае условие совместимости трех уравнений (8,4,2) имеет вид (8,3,7).

Пусть  $\beta' = 0$  при  $\rho$  и  $p$ , отличных от нуля. Последнее уравнение рассматриваемой системы определяет связь между космологической постоянной, давлением и плотностью вещества.

$$\Lambda = 4\pi(\rho + 3p). \quad (8,4,3)$$

Два первых уравнения имеют решение

$$e^{-\alpha} = 1 - 4\pi r^2(\rho + p).$$

Если ввести обозначение \*

$$R^{-2} = \Lambda - 8\pi\rho = 4\pi(\rho + p), \quad (8,4,4)$$

то решение примет вид

$$e^{\alpha} = \left(1 - \frac{r^2}{R^2}\right)^{-1}.$$

Положив  $\beta = 0$ \*\*, получим полное решение уравнений поля, определяющее космологическую модель Эйнштейна [5] и соответствующее линейному элементу

$$ds^2 = -\left(1 - \frac{r^2}{R^2}\right)^{-1} dr^2 - r^2 d\theta^2 - r^2 \sin^2 \theta d\varphi^2 + dt^2. \quad (8,4,5)$$

При  $\beta' \neq 0$ ,  $\rho = p = 0$  система уравнений (8,4,2) имеет решение

$$e^{\alpha} = \left(1 - \frac{r^2}{R^2}\right)^{-1}; \quad e^{\beta} = 1 - \frac{r^2}{R^2}; \quad R^2 = 3\Lambda^{-1},$$

которому отвечает космологическая модель де Ситтера [6] с линейным элементом

$$ds^2 = -\left(1 - \frac{r^2}{R^2}\right)^{-1} dr^2 - r^2 d\theta^2 - r^2 \sin^2 \theta d\varphi^2 + \left(1 - \frac{r^2}{R^2}\right) dt^2. \quad (8,4,6)$$

\* В соответствии с традицией, здесь и в дальнейшем через  $R$  обозначен радиус кривизны пространства. Во избежание недоразумений следует помнить, что обозначение тензора Риччи оставлено прежним.

\*\* Численное значение постоянной  $\beta$  можно выбрать произвольно, поскольку оно определяется масштабом временной координаты.

Случай  $\beta' = 0$ ,  $\rho = p = 0$  не представляет космологического интереса, поскольку при этом получается  $\Lambda = 0$ ,  $\alpha, \beta = \text{const}$ , что соответствует континууму Минковского СТО.

Итак, дополнение уравнений поля Эйнштейна космологическим членом позволяет согласовать ОТО с представлением об однородной статической Вселенной. Из возникающих при этом двух космологических моделей, с общей точки зрения, следует отдать предпочтение первой, так как модель де Ситтера основана на принципиально неприемлемом допущении об отсутствии космических масс с объемной плотностью.

В модели Эйнштейна пространство имеет форму трехмерной сферы радиуса  $R$ , тогда как четырехмерный пространственно-временной континуум представляет собой цилиндр с неискривленной осью времени. Объем пространства конечен и равен

$$V = 2 \int_0^{2\pi} \int_0^{\pi} \int_0^R \left(1 - \frac{r^2}{R^2}\right)^{-\frac{1}{2}} r^2 \sin \theta d\varphi d\theta dr = 2\pi^2 R^3. \quad (8,4,7)$$

Если положить  $p = 0$ , то объем и радиус кривизны пространства определяется величиной космологической постоянной

$$V = 2\pi^2 \Lambda^{-\frac{3}{2}}; \quad R = \Lambda^{-\frac{1}{2}}, \quad (8,4,8)$$

которая, в свою очередь, зависит от плотности вещества

$$\Lambda = 4\pi\rho. \quad (8,4,9)$$

Полная масса

$$M = \frac{1}{2}\pi\Lambda^{-\frac{1}{2}}. \quad (8,4,10)$$

Таким образом, для определения количественных характеристик модели Эйнштейна необходимо знать плотность вещества в однородной Вселенной. Эту величину отождествляют со средней плотностью в наблюдаемой части Метагалактики, которая, по современным оценкам, составляет  $10^{-31} \text{ г/см}^3$ . Воспользовавшись этим значением, легко найти характеристики модели в обычных единицах

$$\Lambda = 9 \cdot 10^{-59} \text{ см}^{-2}; \quad R = 10^{29} \text{ см}; \quad M = 2 \cdot 10^{57} \text{ г} = 10^{24} M_{\odot}.$$

Отметим еще интересную особенность общего поля тяготения модели Эйнштейна.

Пусть какое-либо тело в данный момент времени покоится относительно окружающих космических масс. Согласно уравнениям геодезической линии,

$$\frac{d^2 x^{\sigma}}{dt^2} + \left( \Gamma_{\alpha\beta}^{\sigma} - \Gamma_{\alpha\beta}^4 \frac{dx^{\sigma}}{dt} \right) \frac{dx^{\alpha}}{dt} \frac{dx^{\beta}}{dt} = 0; \quad \sigma = 1, 2, 3;$$

ускорение тела в этот момент имеет составляющие

$$\frac{d^2x^\sigma}{dt^2} = -\Gamma_{44}^\sigma.$$

Символы Кристофеля в случае статической метрики (8,4,5) приводятся к величинам  $-\frac{1}{2}g^{\sigma\sigma}\frac{\partial g_{44}}{\partial x^\sigma}$  и исчезают. Следовательно,  $\frac{d^2x^\sigma}{dt^2} = 0$ . Это показывает, что общее гравитационное поле модели не может привести покоящееся тело в движение.

Переходим к краткому описанию космологической модели де Ситтера. Согласно линейному элементу (8,4,6), пространственно-временной континуум модели представляет собой четырехмерную сферу, радиус которой определяется космологической постоянной. По форме трехмерного пространства модель де Ситтера не отличается от модели Эйнштейна: как и в последней, пространство сферическое и имеет конечный объем. Различие в метрике моделей относится к измерению времени.

Характерная особенность модели де Ситтера состоит в отсутствии массы с объемной плотностью. Следует, однако, иметь в виду, что «мир де Ситтера» не является совершенно пустым, поскольку его метрика удовлетворяет уравнениям поля для пустоты лишь при  $r < R$ . При  $r = R$  уравнения нарушаются, показывая, что в модели существует сферическая поверхность, на которой тензор энергии-импульса не равен нулю.

В отличие от модели Эйнштейна, общее поле тяготения модели де Ситтера вызывает ускорение покоящихся тел. Действительно, ускорение неподвижной частицы определяется, как указывалось, формулой  $\frac{d^2x^\sigma}{dt^2} = -\Gamma_{44}^\sigma$ . Символы Кристофеля  $\Gamma_{44}^\sigma$  при  $\sigma = 2, 3$  исчезают. При  $\sigma = 1$  имеем  $\Gamma_{44}^1 = -\frac{1}{2g_{11}}\frac{\partial g_{44}}{\partial x^1}$ . Поэтому неподвижное тело обладает радиальным ускорением

$$\frac{d^2r}{dt^2} = \frac{r}{R^2} \left( 1 - \frac{r^2}{R^2} \right),$$

которое равно нулю лишь в начале координат и на сфере  $r = R$ . Это показывает, что в модели де Ситтера общее гравитационное поле вызывает рассеяние небесных тел.

Отметим интересную оптическую особенность этой модели. Положив в линейном элементе (8,4,6)  $d\theta = d\varphi = 0$  и  $ds = 0$ , получим уравнение

$$\frac{dr}{dt} = \pm \left( 1 - \frac{r^2}{R^2} \right),$$

интегрирование которого показывает, что для распространения света между сферой  $r = R$  и какой-либо точкой  $r < R$  необходим бесконечно большой промежуток времени. Световой сигнал о событии, которое произошло на сфере, недоступен для наблюдателя внутри нее.

Рассмотрим еще эффект Допплера в модели де Ситтера.

Пусть источник света, имеющий радиальную скорость, излучает в момент  $t_1$  световой импульс длины волны  $\lambda$ . Найдем длину волны  $\lambda + \delta\lambda$ , измеренную в момент  $t_2$  наблюдателем, находящимся в начале координат.

Согласно общей формуле (6,7,1), принцип Допплера в данном случае выражается соотношением

$$\frac{\lambda + \delta\lambda}{\lambda} = \frac{dt_2}{dt_1} : \left( \frac{ds}{dt} \right)_1,$$

в котором индексом 1 отмечена производная, относящаяся к источнику излучения.

Связь между моментами излучения и наблюдения определяется формулой

$$\frac{dr}{dt} = - \left( 1 - \frac{r^2}{R^2} \right),$$

которая дает

$$t_2 = t_1 + \int_0^r \left( 1 - \frac{r^2}{R^2} \right)^{-1} dr$$

и после дифференцирования приводит к соотношению

$$\frac{dt_2}{dt_1} = 1 + \left( 1 - \frac{r^2}{R^2} \right)^{-1} \left( \frac{dr}{dt} \right)_1, \quad (8,4,11)$$

где  $\left( \frac{dr}{dt} \right)_1$  — скорость источника в момент излучения.

Для вычисления  $\left( \frac{ds}{dt} \right)_1$  воспользуемся последним из уравнений геодезической линии

$$\frac{d^2t}{ds^2} + \Gamma_{\alpha\beta}^4 \frac{dx^\alpha}{ds} \frac{dx^\beta}{ds} = 0,$$

которое в нашем случае принимает вид

$$\frac{d^2t}{ds^2} + \Gamma_{44}^4 \left( \frac{dt}{ds} \right)^2 + 2\Gamma_{14}^4 \frac{dt}{ds} \frac{dx}{ds} = 0.$$

Для метрики, отвечающей линейному элементу де Ситтера (8,4,6), имеем

$$\Gamma_{44}^4 = 0; \quad \Gamma_{14}^4 = - \frac{r}{R^2} \left( 1 - \frac{r^2}{R^2} \right)^{-1}.$$

Следовательно,

$$\frac{d^2 t}{ds^2} - \frac{2r}{R^2} \left(1 - \frac{r^2}{R^2}\right)^{-1} \frac{dt}{ds} \frac{dr}{ds} = 0.$$

Это уравнение легко интегрируется и дает

$$\frac{dt}{ds} = h \left(1 - \frac{r^2}{R^2}\right)^{-1}, \quad (8,4,12)$$

где  $h$  — постоянная интегрирования, которая может иметь только положительное значение и зависит от скорости движения источника. Для определения ее нужно воспользоваться линейным элементом (8,4,6), из которого непосредственно получаем

$$h^2 = \frac{\left(1 - \frac{r^2}{R^2}\right)^3}{\left(1 - \frac{r^2}{R^2}\right)^2 - \left(\frac{dr}{dt}\right)_1}.$$

С помощью (8,4,11) и (8,4,12) выражение принципа Допплера приводится к следующему виду:

$$\frac{\lambda + \delta\lambda}{\lambda} = h \left(1 - \frac{r^2}{R^2}\right)^{-1} + h \left(1 - \frac{r^2}{R^2}\right)^{-2} \left(\frac{dr}{dt}\right)_1. \quad (8,4,13)$$

В частности, если источник излучения неподвижен, наблюдатель должен зарегистрировать красное смещение

$$\frac{\lambda + \delta\lambda}{\lambda} = \left(1 - \frac{r^2}{R^2}\right)^{-\frac{1}{2}},$$

возрастающее с приближением переменной  $r$  к радиусу модели.

Космологическую модель де Ситтера пытались привлечь для объяснения красного смещения в спектрах внегалактических туманностей. Однако эти попытки нельзя признать удачными, поскольку для вывода линейной корреляции между величиной красного смещения и расстоянием в модели де Ситтера приходится принять очень искусственное допущение о пространственно-временном распределении галактик.

**5. Решение А. Фридмана.** Если исключить линейный элемент Минковского СТО, то для однородной статической Вселенной уравнения поля имеют, как мы видим, только два решения, которым отвечают космологические модели Эйнштейна и де Ситтера. Сохраняя условие однородности, можно получить новые решения уравнений поля лишь при отказе от условия статичности. Впервые нестатическое решение уравнений поля ОТО получил А. Фридман [7], исследования которого были важным этапом в развитии релятивистской космологии.