

Вводная лекция

- 1 Релятивистская инвариантность
- 2 Электромагнитное поле
- 3 Скалярное поле, лагранжианы
- 4 Электромагнитное поле. Волны
- 5 Запаздывающие потенциалы
- 6 Энергия и импульс в теории поля
- 7 Взаимодействующие скалярные поля
- 8 Скалярная электродинамика
- 9 Топологические решения в теории поля
- 10 Теории на нетривиальных многообразиях
- 11 Метрика и гравитация

12 Общая теория относительности

Мы выяснили, что принцип эквивалентности может указывать на то, что эффекты гравитации могут быть описаны в терминах нетривиальной метрики, и что по крайней мере одной из характеристик, отличающей нетривиальную метрику от метрики пространства Минковского, является ее кривизна.

12.1 Уравнения ОТО

Для того, чтобы получить уравнения гравитационного поля, выберем действие Гильберта

$$S[g] = -\frac{c^3}{16\pi\kappa} \int d^4x \sqrt{-g} R \quad (12.1)$$

где R - скалярная кривизна. Численный коэффициент перед действием произволен (а выбор знака заранее непонятен!), однако важно, что гравитационная постоянная κ - размерная величина в следующем смысле.

Метрика пространства-времени $ds^2 = g_{\mu\nu}(x)dx^\mu dx^\nu$ безразмерна, поэтому кривизна имеет размерность ℓ^{-2} в единицах длины (две производные). Интеграл от кривизны по 4-мерному пространству-времени соответственно имеет размерность квадрата длины ℓ^2 , и соответственно $[c]^3 \ell^2 / \kappa \sim [\hbar]$, или

$$\kappa \sim [c]^3 \ell^2 / [\hbar] \quad (12.2)$$

В релятивистской системе единиц $c = 1$, а в квантовой $\hbar = 1$, тогда гравитационная постоянная κ сама имеет размерность квадрата длины. Отвечающая ее величине в этих единицах длина Планка

$$\alpha' = \ell_{\text{Pl}}^2 = \frac{\kappa \hbar}{c^3} \approx \frac{(7 \cdot 10^{-8}) \cdot (1 \cdot 10^{-27})}{27 \cdot 10^{30}} \approx 2.5 \cdot 10^{-66} \text{ см}^2 \quad (12.3)$$

т.е. $\ell_{\text{Pl}} \sim 10^{-33}$ см - очень мала¹. Отметим, что в той же системе единиц ($c = 1$, $\hbar = 1$) константа электромагнитного взаимодействия (электрический заряд) безразмерна, т.е. является числом.

¹Масштаб, на котором гравитационное взаимодействие становится “квантовым” или сильным.

Проварьируем действие Гильберта

$$\begin{aligned} \delta \int d^4x \sqrt{-g} R &= \delta \int d^4x \sqrt{-g} g^{\mu\nu} R_{\mu\nu} = \\ &= \int d^4x (\delta g^{\mu\nu} R_{\mu\nu} \sqrt{-g} + \delta \sqrt{-g} g^{\mu\nu} R_{\mu\nu} + \sqrt{-g} g^{\mu\nu} \delta R_{\mu\nu}) \end{aligned} \quad (12.4)$$

Заметив, что $\delta \sqrt{-g} = -\frac{1}{2\sqrt{-g}} \delta \det g_{\mu\nu} = -\frac{1}{2} \sqrt{-g} g_{\mu\nu} \delta g^{\mu\nu}$, получим

$$\begin{aligned} \delta \int d^4x \sqrt{-g} R &= \int d^4x \sqrt{-g} \delta g^{\mu\nu} (R_{\mu\nu} - \frac{1}{2} g_{\mu\nu} R) + \\ &+ \int d^4x \sqrt{-g} g^{\mu\nu} \delta R_{\mu\nu} \end{aligned} \quad (12.5)$$

Для последнего “плохого” члена к счастью верно, что

$$\begin{aligned} g^{\mu\nu} \delta R_{\mu\nu} &= \frac{1}{\sqrt{-g}} \partial_\mu (\sqrt{-g} W^\mu) \\ W^\mu &= g^{\nu\lambda} \delta \Gamma_{\nu\lambda}^\mu - g^{\nu\mu} \delta \Gamma_{\nu\lambda}^\lambda \end{aligned} \quad (12.6)$$

и его можно отбросить, считая что мы отбрасываем поверхностные члены, где вариации переменных равны нулю. В формуле (12.6) легче всего убедиться в локально-геодезической системе координат, где

$$\begin{aligned} \partial_\lambda g_{\mu\nu} &= 0, \quad \partial_\lambda g^{\mu\nu} = 0, \quad \Gamma_{\mu\nu}^\lambda = 0 \\ \frac{1}{\sqrt{-g}} \partial_\mu (\sqrt{-g} W^\mu) &= \partial_\mu W^\mu = g^{\nu\lambda} \partial_\mu \delta \Gamma_{\nu\lambda}^\mu - g^{\nu\lambda} \partial_\lambda \delta \Gamma_{\nu\sigma}^\sigma = \\ &= g^{\nu\lambda} \delta (\partial_\mu \Gamma_{\nu\lambda}^\mu - \partial_\lambda \Gamma_{\nu\sigma}^\sigma) \stackrel{\Gamma=0}{=} g^{\nu\lambda} \delta R_{\nu\lambda} \end{aligned} \quad (12.7)$$

где, напомним,

$$\begin{aligned} R_{\mu\nu} &= R_{\mu\sigma\nu}^\sigma = \\ &= \partial_\sigma \Gamma_{\mu\nu}^\sigma - \partial_\nu \Gamma_{\mu\sigma}^\sigma + \Gamma_{\mu\nu}^\lambda \Gamma_{\lambda\sigma}^\sigma - \Gamma_{\mu\sigma}^\rho \Gamma_{\nu\rho}^\sigma \end{aligned} \quad (12.8)$$

что означает равенство соответствующих *тензоров* в любой системе координат.

Таким образом, из вариации действия Гильберта следует зануление “тензора Эйнштейна”² $R_{\mu\nu} - \frac{1}{2} g_{\mu\nu} R = 0$, или же просто

$$R_{\mu\nu} = 0 \quad (12.9)$$

²См. *принцип Арнольда*.

т.е. уравнения Эйнштейна в пустом пространстве, означающие что оно обязано быть риччи-плоским. Если же рассматривается гравитация, взаимодействующая с материей, то вариация полного действия

$$\delta \left(-\frac{c^3}{16\pi\kappa} \int d^4x \sqrt{-g} R + S[\text{matter}; g] \right) = 0 \quad (12.10)$$

приводит к уравнениям ОТО

$$R_{\mu\nu} - \frac{1}{2}g_{\mu\nu}R = \frac{8\pi\kappa}{c^4}T_{\mu\nu} \quad (12.11)$$

где использовано определение $\delta S[\text{matter}; g] = \frac{1}{2c} \int d^4x \sqrt{-g} \delta g^{\mu\nu} T_{\mu\nu}$ тензора энергии-импульса, как вариации любого действия по внешней метрике.

- Действие Гильберта зависит *не только* от первых производных $\partial_\lambda g_{\mu\nu}$, и уже этим отличается от канонических действий теории поля, хотя

$$\int d^4x \sqrt{-g} R \simeq \int d^4x \sqrt{-g} g^{\mu\nu} (\Gamma_{\mu\rho}^\lambda \Gamma_{\nu\lambda}^\rho - \Gamma_{\mu\nu}^\lambda \Gamma_{\lambda\rho}^\rho) \quad (12.12)$$

(с точностью до поверхностного члена), где в правую часть уже входят только первые производные (но она *не* является интегралом от скалярной плотности!).

- Непротиворечивость уравнений (12.11) предполагает, что

$$\nabla^\mu R_{\mu\nu} = \frac{1}{2}\partial_\nu R \quad (12.13)$$

вследствие $\nabla^\mu T_{\mu\nu} = 0$ сохранения тензора энергии-импульса на уравнениях движения.

- Кривизна окружающего нас пространства *очевидно* мала. Это означает, что в действии Гильберта можно было бы заменить кривизну R её медленно-меняющейся функцией $f(R) = f_0 + f_1 R + f_2 R^2 + \dots$, или

$$S[g] = -\frac{c^3}{16\pi\kappa} \int d^4x \sqrt{-g} (\Lambda + R + \alpha' R^2 + \dots) \quad (12.14)$$

(на самом деле уже квадратичных по кривизне инвариантов несколько: R^2 , $R^{\mu\nu}R_{\mu\nu}$, $R^{\mu\nu\lambda\rho}R_{\mu\nu\lambda\rho}$, есть среди них “топологическая” комбинация в 4-мерии) $R^{\mu\nu\lambda\rho}R_{\mu\nu\lambda\rho} - 4R^{\mu\nu}R_{\mu\nu} + R^2$. В них слишком много производных, и возникают они (а также остальные старшие степени), например, как поправки в эффективное действие гравитации из теории струн.

Вариация постоянного члена даёт вклад в уравнения движения

$$R_{\mu\nu} - \frac{1}{2}g_{\mu\nu}R = \frac{1}{2}g_{\mu\nu}\Lambda + \frac{8\pi\kappa}{c^4}T_{\mu\nu} \quad (12.15)$$

где космологическая постоянная или “энергия вакуума” Λ ($[\Lambda] = \ell^{-2}$) очень мала. На сегодняшний день считается, что

$$\Lambda < 0, \quad L \sim \frac{1}{\sqrt{|\Lambda|}} \sim 3 \cdot 10^{28} \text{ см}, \quad (L/\ell_{\text{Pl}})^2 \sim 10^{123} \quad (12.16)$$

а соответствующая плотность вакуумной энергии

$$\rho_{\text{vac}} = \frac{\varepsilon_{\text{vac}}}{c^2} \sim \frac{c^2}{\kappa}|\Lambda| \sim 10^{-29} \text{ г/см}^3 \quad (12.17)$$

т.е. этот член может начинать давать вклад лишь на очень больших расстояниях - масштабы галактик или скоплений галактик. Таким образом, если во все это верить, на больших расстояниях Вселенная ($R \approx -\Lambda$) похожа на пространство постоянной кривизны.

В остальном - на более разумных, в том числе наблюдаемых расстояниях, кривизна пространства-времени согласно ОТО определяется наличием материи.

12.2 Тензор энергии-импульса материи

Вернемся к системе частиц в произвольной метрике с действием $S[X; g] = -mc \int \sqrt{g_{\mu\nu}dX^\mu dX^\nu}$, вариация которого по метрике дает

$$\begin{aligned} \delta S[X; g] &= -mc \int \frac{1}{2\sqrt{g_{\mu\nu}dX^\mu dX^\nu}} \delta g_{\mu\nu}(X) dX^\mu dX^\nu = \\ &= -\frac{1}{2c} \int d^4x \sqrt{-g} \delta g_{\mu\nu}(x) mc^2 \int \frac{dX^\mu dX^\nu}{ds} \delta^{(4)}(x - X) = \\ &= \frac{1}{2c} \int d^4x \sqrt{-g} \delta g^{\mu\nu}(x) mc^2 \int \frac{dX_\mu dX_\nu}{ds} \delta^{(4)}(x - X) \end{aligned} \quad (12.18)$$

т.е.

$$T_{\mu\nu} = mc^2 \int \frac{dX_\mu dX_\nu}{ds} \delta^{(4)}(x - X) = mc^2 \int ds U_\mu U_\nu \delta^{(4)}(x - X) \quad (12.19)$$

где $U^\mu = dX^\mu/ds$ - 4-скорость. В собственной системе отсчета $ds = cdT$, $X^\mu = (cT, 0)$, поэтому

$$T_{\mu\nu} = mc^2 \int ds U_\mu U_\nu \delta(ct - cT) \delta^{(3)}(\mathbf{x}) = mc \delta^{(3)}(\mathbf{x}) U_\mu U_\nu \frac{ds}{dT} \quad (12.20)$$

а для системы невзаимодействующих частиц надо заменить $mc \delta^{(3)}(\mathbf{x}) \rightarrow \sum_J m_J c \delta^{(3)}(\mathbf{x} - \mathbf{X}_J) = c \rho(\mathbf{x})$. При этом компонента $T_{00} = c^2 \rho(\mathbf{x}) = \varepsilon(\mathbf{x})$ представляет собой просто плотность энергии системы. Для макроскопических тел тензор энергии-импульса любят записывать в виде

$$T_{\mu\nu} = (p + \varepsilon) U_\mu U_\nu - p g_{\mu\nu} \quad (12.21)$$

где p - давление.

12.3 Закон Ньютона

Вычислим нерелятивистский предел уравнений ОТО с помощью подстановки $g_{00} = 1 + \frac{2\Phi(\mathbf{x})}{c^2}$ в $R_{\mu\nu} - \frac{1}{2} g_{\mu\nu} R = \frac{8\pi\kappa}{c^4} T_{\mu\nu}$, или

$$R_\nu^\mu = \frac{8\pi\kappa}{c^4} (T_\nu^\mu - \frac{1}{2} \delta_\nu^\mu T) \quad (12.22)$$

Для покоящейся массивной частицы единственная нетривиальная компонента $T_0^0 = M c^2 \delta^{(3)}(\mathbf{x})$, так что

$$R_0^0 = \frac{4\pi\kappa}{c^4} T_0^0 = \frac{4\pi\kappa M}{c^2} \delta^{(3)}(\mathbf{x}) \quad (12.23)$$

Будем интересоваться в левой части равенства тоже только членами порядка c^{-2} в $R_{00} = \partial_\mu \Gamma_{00}^\mu - \partial_0 \Gamma_{0\mu}^\mu + \dots$, т.е. происходящими из пространственных производных $\partial_i g_{00}$ (все остальные - более высокого порядка малости). Тогда для символов Кристоффеля

$$\begin{aligned} \Gamma_{00}^i &= -\frac{1}{2} g^{ii} \partial_i g_{00} + o\left(\frac{1}{c^2}\right) = \frac{1}{c^2} \frac{\partial \Phi}{\partial x^i} + o\left(\frac{1}{c^2}\right) \\ \Gamma_{00}^0 &= o\left(\frac{1}{c^3}\right), \quad \Gamma \cdot \Gamma = o\left(\frac{1}{c^4}\right) \end{aligned} \quad (12.24)$$

и в уравнении для кривизны остается $R_0^0 = \frac{1}{c^2} \Delta \Phi$, где $\Delta = \sum_{i=1,2,3} \frac{\partial^2}{\partial x_i^2}$ - оператор Лапласа в 3-х пространственных измерениях. Таким образом

$$\Delta \Phi = 4\pi\kappa M \delta^{(3)}(\mathbf{x}), \quad \Phi = -\frac{\kappa M}{|\mathbf{x}|} \quad (12.25)$$

и мы получили нерелятивистский закон тяготения Ньютона.