

## 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  $\kappa$  - размерная величина в следующем смысле.

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

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

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

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

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

---

<sup>1</sup>Масштаб, 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 <sup>2</sup> 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,

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

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

---

<sup>2</sup>В том смысле, что его еще надо проварьировать.

Таким образом, из вариации действия Гильберта следует зануление “тензора Эйнштейна”<sup>3</sup>  $R_{\mu\nu} - \frac{1}{2}g_{\mu\nu}R = 0$ , или же просто

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

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  $\delta S[\text{matter}; g] = \frac{1}{2} \int d^4x \sqrt{-g} \delta g^{\mu\nu} T_{\mu\nu}$  тензора энергии-импульса, как вариации действия любой материи 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.

---

<sup>3</sup>См. *принцип Арнольда*.

- 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 - полная дивергенция)  $R^{\mu\nu\lambda\rho} R_{\mu\nu\lambda\rho} - 4R^{\mu\nu} R_{\mu\nu} + R^2$ . В них слишком много производных, и возникают они (а также остальные старшие степени), например, как поправки в эффективное действие гравитации из теории струн по параметру  $\alpha'$  - квадрату струнной длины или длины Планка (12.3).

Вариация члена, пропорционального  $f_0 = \Lambda$ , 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”  $\Lambda$  ( $[\Lambda] = \ell^{-2}$ ) очень мала. На сегодняшний день считается, что

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

а соответствующая плотность вакуумной энергии

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

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 ( $R \approx -2\Lambda$ ) 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 частице 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. тензор энергии-импульса

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

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

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

Для покоящейся массивной частицы единственная нетривиальная компонента  $T_0^0 = Mc^2\delta^{(3)}(\mathbf{x})$ , 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.