

С.С. Герштейн, А.А. Логунов, М.А. Мествришвили

**Некоторые результаты релятивистской теории
гравитации (РТГ)**

I. Эволюция Вселенной

II. Излучение гравитационных волн

Протвино, 22.12.2008

В основе **ОТО** лежит принцип эквивалентности:

Гравитационное поле описывается метрическим тензором Риманова пространства (геометрическая теория).

В основе **РТГ**:

Гравитация описывается физическим полем, источником которого является сохраняющийся в пространстве Минковского полный тензор энергии-импульса (включающий гравитационное поле).

Главная мотивация:

существование независимых законов сохранения: энергии, импульса, момента.

Исходное уравнение:

$$\gamma^{\alpha\beta} D_\alpha D_\beta \phi^{\mu\nu} + m^2 \phi^{\mu\nu} = 16\pi t^{\mu\nu}$$

($G = 1, \hbar = 1, c = 1$). Произвольная система координат пространства Минковского.

$$t^{\mu\nu} = -2 \frac{\delta L}{\delta \gamma_{\mu\nu}}$$

Следствия выбора в качестве источника сохраняющегося тензора $t^{\mu\nu}$:

- (1) Гравитационное поле описывается симметричным тензором 2-ого ранга.
- (2) Активная гравитационная масса равна инертной.
- (3) В силу универсальности возможна геометризация теории: описание движения вещества в эффективном Римановом пространстве.

Доказано, что

$$L_M = L_M(g_{\mu\nu}, \Phi_A)$$

$$\tilde{g}^{\mu\nu} = \tilde{\gamma}^{\mu\nu} + \tilde{\phi}^{\mu\nu},$$

$$\tilde{\gamma}^{\mu\nu} = \sqrt{-\gamma}\gamma^{\mu\nu}; \tilde{\phi}^{\mu\nu} = \sqrt{-\gamma}\phi^{\mu\nu}; \tilde{g}^{\mu\nu} = \sqrt{-g}g^{\mu\nu}.$$

$$R_{\mu\nu} - \frac{m_g^2}{2}(g_{\mu\nu} - \gamma_{\mu\nu}) = 8\pi(T_{\mu\nu} - \frac{1}{2}g_{\mu\nu}T) \quad (*).$$

$R_{\mu\nu}$ - калибровочно-инвариантная конструкция. Из уравнения для вещества:

$$\nabla_\nu T^{\mu\nu} = 0$$

при $m_g \neq 0$ следует

$$D_\nu \tilde{g}^{\mu\nu} = 0 \quad (**)$$

(*) и (**) - полная система уравнений.

Вопрос о космологической постоянной:

без вещества \rightarrow Риманово пространство переходит в пространство Минковского.

Вселенная и ее эволюция

Для однородной и изотропной Вселенной в эффективном Римановом пространстве

$$ds^2 = c^2 U(t) dt^2 - V(t) \left[\frac{dr^2}{1 - kr^2} + r^2 (d\theta^2 + \sin^2 \theta d\phi^2) \right]$$

здесь $k = \pm 1, 0$. В пространстве Минковского:

$$d\sigma^2 = c^2 dt^2 - dr^2 - r^2 (d\theta^2 + \sin^2 \theta d\phi^2)$$

Уравнения $D_\nu \tilde{g}^{\mu\nu} = 0$ дают:

$$\begin{aligned} \frac{d}{dt} \left(\frac{V}{U^{1/3}} \right) = 0 \rightarrow \frac{V}{U^{1/3}} = \text{const} = \beta^4 \\ -\frac{d}{dr} \left[(1 - kr^2)^{1/2} r^2 \right] + 2(1 - kr^2)^{-1/2} = 0 \rightarrow k = 0. \end{aligned}$$

т.е. ВСЕЛЕННАЯ- ПЛОСКАЯ ($k = 0$).

Полагая

$$U^{1/3} = a^2, \quad d\tau = a^3 dt,$$

имеем:

$$\begin{aligned} ds^2 &= c^2 d\tau^2 - \beta^4 a^2 (dr^2 + r^2 d\theta^2 + r^2 \sin^2 \theta d\phi^2) \\ d\sigma^2 &= \frac{c^2}{a^6} d\tau^2 - dr^2 - r^2 (d\theta^2 + \sin^2 \theta d\phi^2) \end{aligned}$$

Для масштабного фактора:

$$\begin{aligned} \left(\frac{1}{a} \frac{d^2 a}{d\tau^2} \right)^2 &= \frac{8\pi G}{3} \rho - \frac{1}{12} m^2 \left(2 - \frac{3}{a^2 \beta^4} + \frac{1}{a^6} \right) \\ \frac{1}{a} \frac{d^2 a}{d\tau^2} &= -\frac{4\pi G}{3} \left(\rho - \frac{3p}{c^2} \right) - \frac{1}{6} m^2 \left(1 - \frac{1}{a^6} \right) \\ m &= \frac{m_g c}{\hbar} \end{aligned}$$

$m \neq 0$ меняет характер эволюции при $a \rightarrow 0$ и $a \rightarrow \infty$. Изменение хода инерциального времени в гравитационном поле приводит к силам отталкивания при $a \ll 1$ и к силам притяжения на конечной стадии расширения при $a \gg 1$.

а) Отсутствие космологической особенности

Радиационно доминантная стадия: $\rho \sim 1/a^4$ при $a \ll 1$:

$$a_{min} = \left(\frac{m^2}{32stG\rho_{max}} \right)^{1/6}$$

где ρ_{max} - параметр теории.

$a_{min} \simeq 5 \cdot 10^{-11}$ - на электрослабой шкале

$a_{min} \simeq 5 \cdot 10^{-19}$ - на шкале Великого объединения

$$\frac{1}{a} \frac{d^2 a}{d\tau^2} \Big|_{\tau=0} = \frac{8\pi G}{3} \rho_{max} > 0 \rightarrow \text{отталкивание}$$

$$R \Big|_{\tau=0} = -\frac{16\pi G}{3} \rho_{max} \rightarrow \text{"упругость" поля}$$

Эволюция ранней Вселенной

$$a(\tau) \simeq a_{min} \left[1 + \frac{1}{2} \left(\frac{\tau}{\tau_2} \right)^2 \right]$$

$$\tau_2 = \left(\frac{3}{8\pi G \rho_{max}} \right)^{1/2}$$

Горизонт:

$$R(\tau) \simeq c\tau \left(1 + \frac{1}{3} \frac{\tau^2}{\tau_2^2} \right)$$

При $\tau \gg \tau_2$ выход на фридмановский режим:

$$\rho \simeq \rho_r(\tau) = \frac{3}{32\pi G \tau^2}$$

б) Невозможность неограниченного расширения

Принцип причинности: при $ds^2 = 0 \rightarrow d\sigma^2 \geq 0$

$$d\sigma^2 = c^2 dt^2 \left(1 - \frac{a^4}{\beta^4} \right) \geq 0, \quad a_{max} = \beta$$

β - определяется интегралом движения.

Несовместимость РТГ с постоянным космологическим членом (Λ CDM).

Квинтэссенция: $P_q = -(1 - \nu)\epsilon_q, \quad 0 \leq \nu \leq 2/3$

в) Полная относительная плотность вещества

$$\begin{aligned} 1 &= \Omega_{tot}^0 - \frac{f^2}{6}, \\ f &= \frac{m_g c^2}{\hbar H} & \frac{1}{\hbar H} \text{ очень велико} \\ \Omega_{tot}^0 &= 1 + \frac{f^2}{6} \end{aligned}$$

Необходимость "темной" материи (А.А. Логунов, М.А. Мествиришвили (1984))

г) Верхний предел на массу гравитона

"Хаббловская масса":

$$m_H = \frac{\hbar H}{c^2} = 3.8 \cdot 10^{-66} h \quad (h = 0.7)$$

$$\Omega_{tot}^0 = 1.095_{-0.144}^{+0.094} \quad \Omega_{tot}^0 = 1.086_{-0.128}^{+0.057}$$

$$\frac{f^2}{6} \simeq 0.3$$

$$m_g \leq 1.3 \cdot m_H \simeq 3.6 \cdot 10^{-66}$$

$$\frac{\hbar}{m_g c} \leq 0.75 \frac{c}{H}$$

$$\Omega_{tot}^0 = 1.02 \pm 0.02 ?$$

Последняя обработка данных WMAP:

[astro-ph.0603449]:

Наилучший фит достигается при анализе данных одного только WMAP: $\Omega_m = 0.415$ и $\Omega_\Lambda = 0.630$, то есть $\Omega_{total} = 1.045$.

д) Упругость гравитационного поля

$$\frac{d^2a}{d\tau^2} + \frac{dV}{da} = 0$$
$$V = -\frac{8\pi G}{3}a^2\rho + \frac{m^2}{12}\left(a^2 + \frac{1}{2a^4}\right)$$

Аналог энергии:

$$\frac{1}{2}\left(\frac{da}{d\tau}\right)^2 + V = E = const$$
$$E = \frac{1}{2}\left(\frac{da}{d\tau}\right)^2 - \frac{8\pi G}{3}a^2\rho + \frac{m^2}{12}\left(a^2 + \frac{1}{2a^4}\right).$$

$$E = \frac{(mc)^2}{8\beta^4} \quad \beta = a_{max}$$

е) Осциллирующий характер эволюции Вселенной

(R.C. Tolman (1934))

$$\Omega_{tot}^0 = 1 + \frac{f^2}{6}$$

Квинтэссенция:

$$p_q = \omega \epsilon_q \quad \omega = -(1 - \nu).$$

Начало ускоренного расширения τ_1 .

Окончание ускоренного расширения τ_2 .

Полупериод осцилляции τ_{max} .

Время начала ускоренного расширения Вселенной τ_1 , его окончания τ_2 и время максимального расширения (полупериод осцилляции) τ_{max} (млрд. лет).

ν	τ_1	τ_2	τ_{max}
$\nu = 0.05$	7.0-8.2	980-1080	1220-1360
$\nu = 0.10$	7.0-8.2	440-485	620-685
$\nu = 0.15$	7.1-8.3	275-295	430-460
$\nu = 0.20$	7.1-8.3	190-205	325-347
$\nu = 0.25$	7.2-8.5	142-149	263-280
$\nu = 0.30$	7.5-8.7	109-113	227-235

Минимальная плотность в максимуме расширения

$$\frac{\rho_{min}}{\rho_c} = \frac{f^2}{6} = \Omega_{tot}^0 - 1$$

Необходимо подождать до получения более точных экспериментальных данных о Ω_{tot}^0 !

II. Гравитационное излучение в РТГ

Введение массы гравитона в линеаризованной теории гравитации вызывает трудности:

1. Если спин гравитона $S = 2$ — не получается правильное описание гравитационных явлений в Солнечной системе
2. Добавлением состояние $S = 0$ можно добиться правильного описания явлений.

Но появляются нефизические состояния "духи"

Они присутствуют в гравитационном излучении.

Отсюда делался вывод о $m_g = 0$

В РТГ, используя принцип причинности, можно показать, что "духовых" состояний в гравитационной волне при $m_g \neq 0$ не возникает

Для слабого поля

$$\begin{aligned}\square\Phi^{\mu\nu} + m^2\Phi^{\mu\nu} &= 0, \\ \partial_\nu\Phi^{\mu\nu} &= 0\end{aligned}$$

$$\begin{aligned}\Phi^{\mu\nu} &= a^{\mu\nu}(x) \cos kx \\ k &= (\omega, 0, 0, -q\omega) \quad q^2 = 1 - m^2/\omega^2\end{aligned}$$

$$\begin{aligned}g_{\mu\nu} &= \gamma_{\mu\nu} - \Phi_{\mu\nu} + \frac{1}{2}\gamma_{\mu\nu}\Phi \\ g^{\mu\nu} &= \gamma^{\mu\nu} + \Phi^{\mu\nu} - \frac{1}{2}\gamma_{\mu\nu}\Phi\end{aligned}$$

Кривизна эффективного Риманова пространства

$$R = \frac{1}{2}m^2\Phi$$

В инерциальной системе пространства Минковского

$$d\sigma^2 = \gamma_{\mu\nu}dx^\mu dx^\nu = dt^2 - d\mathbf{r}^2$$

В РТГ Риманово пространство — эффективное. Поэтому конус причинности Риманова пространства не может выходить за пределы конуса в пространстве Минковского

Конус причинности Риманова пространства определяется характеристиками

$$g^{\mu\nu} \frac{\partial S}{\partial x^\mu} \frac{\partial S}{\partial x^\nu} = 0$$

(члены с высшими производными)

Времениподобные геодезические линии

$$g^{\mu\nu} \frac{\partial S}{\partial x^\mu} \frac{\partial S}{\partial x^\nu} = 0$$

$$g_{\alpha\beta} p^\alpha p^\beta \geq 0; \quad p^\alpha = g^{\alpha\mu} \frac{\partial S}{\partial x^\mu}$$

Необходимое и достаточное условие в пространстве Минковского

$$\gamma_{\alpha\beta} p^\alpha p^\beta \geq 0$$

Условия причинности

$$\begin{aligned}g^{\mu\nu} p_\mu p_\nu &\geq 0 \\ \gamma_{\alpha\beta} g^{\alpha\mu} g^{\beta\nu} p_\mu p_\nu &\geq 0 \\ p_\nu &= \frac{\partial S}{\partial x^\nu}\end{aligned}$$

непосредственно связаны с гиперболическими уравнениями гравитационного поля

$$(\gamma^{\mu\nu} + \Phi^{\mu\nu}) p_\mu p_\nu \geq 0 \quad (1)$$

$$\gamma_{\alpha\beta} (\gamma^{\alpha\mu} + \Phi^{\alpha\mu}) (\gamma^{\beta\nu} + \Phi^{\beta\nu}) p_\mu p_\nu \geq 0 \quad (2)$$

$$\begin{aligned}
x &= \frac{p_3}{p_0} \\
x_1 &\leq x \leq x_2 \\
x_1 &= \Phi^{03} - 1 - \frac{1}{2}(\Phi^{00} + \Phi^{33}) \\
x_2 &= \Phi^{03} + 1 + \frac{1}{2}(\Phi^{00} + \Phi^{33})
\end{aligned}$$

Неравенство (2)

$$\begin{aligned}
x'_1 &\leq x \leq x'_2 \\
x'_1 &= 2\Phi^{03} - 1 - \Phi^{00} - \Phi^{33} \\
x'_2 &= 2\Phi^{03} + 1 + \Phi^{00} + \Phi^{33}
\end{aligned}$$

Условие

$$\begin{aligned}
x'_1 &\leq x_1 & x'_2 &\geq x_1 \\
\Phi^{00} \pm 2\Phi^{03} + \Phi^{33} &\geq 0
\end{aligned}$$

Для волны (при условии $\partial_\mu \Phi^{\mu\nu}$)

$$\begin{aligned}
\Phi^{99} &= q\Phi^{03}; & \Phi^{03} &= q\Phi^{33} \\
(q \pm 1)^2 \Phi^{03} &\geq 0
\end{aligned}$$

$$\begin{aligned}\Phi^{03} &= 0 \\ \Phi^{00} = 0 &\quad \Phi^{33} = 0\end{aligned}$$

В РТГ тензор

$$t_g^{\epsilon\lambda} = \frac{1}{32\pi} \gamma^{\epsilon\alpha} \gamma^{\lambda\beta} \left(\partial_\alpha \Phi_\nu^\tau \partial_\beta \Phi^\nu \tau - \frac{1}{2} \partial_\alpha \Phi \partial_\beta \Phi \right)$$

$$a^{10} = qa^{13}, \quad a^{20} = qa^{23}$$

$$t_g^{03} = \frac{1}{32\pi} q\omega^2 \left\{ (a_1^2)^2 + \frac{1}{4}(a_1^1 - a_2^2)^2 + \frac{m^2}{\omega^2} [(a_3^1)^2 + (a_3^2)^2] \right\}$$

Отсутствуют продольно-продольные компоненты

В сферически симметричном случае излучение не происходит