

Высшие спины в 3D

Ю. М. Зиновьев

19.02.2013

План

1 Введение

2 Безмассовые поля

- Безмассовая гравитация
- Безмассовый спин 3 (и выше)

3 Массивные поля

- Массивная (би)гравитация
- Массивный спин 3 (и выше)

Конструктивный подход

- Лагранжиан и калибровочные преобразования предполагаются в виде ряда по степеням полей:

$$\mathcal{L} \sim \mathcal{L}_0 + \mathcal{L}_1 + \mathcal{L}_2 + \dots$$

$$\delta \sim \delta_0 + \delta_1 + \delta_2 + \dots$$

- При этом условие калибровочной инвариантности тоже разлагается в ряд:

$$\delta_0 \mathcal{L}_0 = 0$$

$$\delta_0 \mathcal{L}_1 + \delta_1 \mathcal{L}_0 = 0$$

$$\delta_0 \mathcal{L}_2 + \delta_1 \mathcal{L}_1 + \delta_2 \mathcal{L}_0 = 0$$

- Линейное приближение — кубические вершины и линейные калибровочные преобразования.

Реперный формализм

- Минимальное число производных в кубической вершине с $s_1 \geq s_2 \geq s_3$:

$$n_{min} = s_1 + s_2 - s_3$$

- Высшие производные \Leftrightarrow проблемы с числом степеней свободы:
 - в уравнениях \Rightarrow рост числа степеней свободы (духи!)
 - в калибровочных преобразованиях \Rightarrow рост числа связей
- Реперный формализм в гравитации:

$$\delta_0 h_\mu{}^a = D_\mu \xi^a + \eta_\mu{}^a, \quad \delta_0 \omega_\mu{}^{ab} = D_\mu \eta^{ab}$$

- Произвольный спин:

$$\Phi_\mu{}^{a_1 \dots a_{s-1}}, \quad \Omega_\mu{}^{a_1 \dots a_{s-1}, b_1 \dots b_k}, \quad 1 \leq k \leq s-1$$

$$\delta_0 \Omega_\mu{}^{a_1 \dots a_{s-1}, b_1 \dots b_k} = D_\mu \eta^{a_1 \dots a_{s-1}, b_1 \dots b_k} + \dots$$

Безмассовый спин 2 в AdS_3

- В $d = 3$ можно ввести дуальный тензор $\omega_\mu^a = \varepsilon^{abc}\omega_\mu^{bc}$. Тогда свободный лагранжиан в AdS_3 ($\Lambda = -\lambda^2$) имеет вид:

$$\mathcal{L}_0 = \frac{1}{2} \left\{ \begin{matrix} \mu\nu \\ ab \end{matrix} \right\} \omega_\mu^a \omega_\nu^b - \varepsilon^{\mu\nu\alpha} \omega_\mu^a D_\nu h_\alpha^a + \frac{\lambda^2}{2} \left\{ \begin{matrix} \mu\nu \\ ab \end{matrix} \right\} h_\mu^a h_\nu^b$$

$$\delta_0 h_\mu^a = D_\mu \xi^a + \varepsilon_\mu^{ab} \eta^b, \quad \delta_0 \omega_\mu^a = D_\mu \eta^a + \lambda^2 \varepsilon_\mu^{ab} \xi^b$$

- При $\lambda \neq 0$ можно разделить переменные:

$$\Omega_{\pm\mu}^a = \omega_\mu^a \pm \lambda h_\mu^a \quad \Longrightarrow \quad \mathcal{L} = \mathcal{L}_+ + \mathcal{L}_-$$

- Каждая половинка включает одно поле и имеет свое калибровочное преобразование:

$$\mathcal{L}_\pm = -\frac{1}{4\lambda} \varepsilon^{\mu\nu\alpha} \Omega_{\pm\mu}^a D_\nu \Omega_{\pm\alpha}^a \mp \frac{1}{4} \left\{ \begin{matrix} \mu\nu \\ ab \end{matrix} \right\} \Omega_{\pm\mu}^a \Omega_{\pm\nu}^b$$

3D гравитация

- Предполагая, что разделение переменных возможно и после включения взаимодействия, нетрудно построить линейное приближение:

$$\mathcal{L}_1 = -\frac{\alpha_0}{12\lambda} \left\{ \begin{matrix} \mu\nu\alpha \\ abc \end{matrix} \right\} \Omega_\mu^a \Omega_\nu^b \Omega_\alpha^c, \quad \delta_1 \Omega_\mu^a = \alpha_0 \varepsilon^{abc} \Omega_\mu^b \eta^c$$

- Но в $d = 3$ реперном формализме для полей со спинами $s \geq 2$ есть только кубические вершины!
- Данная теория оказывается замкнутой без введения других полей и соответствует теории Черна-Саймонса с алгеброй

$$O(2, 1) \approx SL(2) \approx Sp(2)^*$$

- Сохранение четности требует двух половинок:

$$O(2, 2) \approx O(2, 1) \oplus O(1, 2) \approx SL(2) \oplus SL(2) \approx Sp(2)^* \oplus Sp(2)^*$$

Безмассовый спин 3 (и выше)

- В $d = 3$ для произвольного спина достаточно двух полей:

$$\Phi_\mu^{a_1 \dots a_{s-1}}, \quad \Omega_\mu^{a_1 \dots a_{s-1}}$$

- Свободный лагранжиан для спина 3 в AdS_3 :

$$\mathcal{L}_0 = - \left\{ \begin{matrix} \mu\nu \\ ab \end{matrix} \right\} \Omega_\mu^{ac} \Omega_\nu^{bc} + \varepsilon^{\mu\nu\alpha} \Omega_\mu^{ab} D_\nu \Phi_\alpha^{ab} - \lambda^2 \left\{ \begin{matrix} \mu\nu \\ ab \end{matrix} \right\} \Phi_\mu^{ac} \Phi_\nu^{bc}$$

- Соответственно можно разделить переменные

$$\Omega_{\pm\mu}^{ab} = \Omega_\mu^{ab} \pm \lambda \Phi_\mu^{ab} \quad \Longrightarrow \quad \mathcal{L} = \mathcal{L}_+ + \mathcal{L}_-$$

и работать с одной половинкой (и одним калибровочным преобразованием):

$$\mathcal{L}_\pm = \frac{1}{4\lambda} [\varepsilon^{\mu\nu\alpha} \Omega_{\pm\mu}^{ab} D_\nu \Omega_{\pm\alpha}^{ab} \mp 2\lambda \left\{ \begin{matrix} \mu\nu \\ ab \end{matrix} \right\} \Omega_{\pm\mu}^{ac} \Omega_{\pm\nu}^{bc}]$$

Безмассовый спин 3 \oplus гравитация

- Линейное приближение для гравитационного взаимодействия спина 3:

$$\mathcal{L}_1 = \frac{\alpha_1}{2\lambda} \left\{ \begin{matrix} \mu\nu\alpha \\ abc \end{matrix} \right\} \Omega_\mu^{ad} \Omega_\nu^{bd} \omega_\alpha^c$$

$$\delta_1 \Omega_\mu^{ab} = \alpha_1 \varepsilon^{cd(a} [\Omega_\mu^{b)c} \eta^d - \eta^{b)c} \omega_\mu^d]$$

$$\delta_1 \omega_\mu^a = -2\alpha_1 \varepsilon^{abc} \Omega_\mu^{bd} \eta^c$$

- Вместе с самодействием гравитона имеем:

$$\mathcal{L}_1 = -\frac{\alpha_0}{12\lambda} \left\{ \begin{matrix} \mu\nu\alpha \\ abc \end{matrix} \right\} \omega_\mu^a \omega_\nu^b \omega_\alpha^c + \frac{\alpha_1}{2\lambda} \left\{ \begin{matrix} \mu\nu\alpha \\ abc \end{matrix} \right\} \Omega_\mu^{ad} \Omega_\nu^{bd} \omega_\alpha^c$$

- Все квадратичные вариации сокращаются при $\alpha_1 = \alpha_0$.
Полученная теория соответствует теории Черна-Саймонса с алгеброй $SL(3)$.

Взаимодействия безмассовых высших спинов

- Два класса теорий для взаимодействия высших спинов в $d = 3$:
 - ▶ В первом входят все спины от $s = 2$ до $s = N$, а соответствующая алгебра $SL(N)$
 - ▶ Во втором — только четные спины $s = 2, 4, \dots, 2n$, с алгеброй $Sp(2n)^*$

- "Ложка дегтя на десерт":

В теориях Черна-Саймонса уравнения соответствуют равенству нулю всех калибровочно инвариантных напряженностей \implies все поля являются чистыми калибровками и не имеют физических степеней свободы.

Взаимодействия безмассовых высших спинов

- Два класса теорий для взаимодействия высших спинов в $d = 3$:
 - ▶ В первом входят все спины от $s = 2$ до $s = N$, а соответствующая алгебра $SL(N)$
 - ▶ Во втором — только четные спины $s = 2, 4, \dots, 2n$, с алгеброй $Sp(2n)^*$

- "Ложка дегтя на десерт":

В теориях Черна-Саймонса уравнения соответствуют равенству нулю всех калибровочно инвариантных напряженностей \implies все поля являются чистыми калибровками и не имеют физических степеней свободы.

Массивный спин 2

- Калибровочно инвариантный реперный формализм: (Ω_μ^a, f_μ^a) , (B^a, A_μ) , (π^a, φ) ($M^2 = 2m^2 - \Lambda$):

$$\mathcal{L}_0 = \frac{1}{2} \left\{ \begin{matrix} \mu\nu \\ ab \end{matrix} \right\} \Omega_\mu^a \Omega_\nu^b - \varepsilon^{\mu\nu\alpha} \Omega_\mu^a D_\nu f_\alpha^a + \frac{M^2}{2} \left\{ \begin{matrix} \mu\nu \\ ab \end{matrix} \right\} f_\mu^a f_\nu^b + \dots$$

- Калибровочные преобразования:

$$\begin{aligned} \delta_0 \Omega_\mu^a &= D_\mu \eta^a + M^2 \varepsilon_\mu^{ab} \xi^b, & \delta_0 f_\mu^a &= D_\mu \xi^a + \varepsilon_\mu^{ab} \eta^b + m e_\mu^a \xi \\ \delta_0 B^a &= -2m \eta^a, & \delta_0 A_\mu &= D_\mu \xi + m \xi_\mu \\ \delta_0 \pi^a &= 2M m \xi^a, & \delta_0 \varphi &= -2M \xi \end{aligned}$$

- Частично безмассовый случай $M^2 = 2m^2 - \Lambda = 0 \implies$ скалярное поле отцепляется \implies одна степень свободы.

Самодействие массивного спина 2

- Линейное приближение (в унитарной калибровке):

$$\mathcal{L}_1 = \kappa_3 \left\{ \begin{matrix} \mu\nu\alpha \\ abc \end{matrix} \right\} [\Omega_\mu^a \Omega_\nu^b f_\alpha^c + \frac{M^2 + m^2}{3} f_\mu^a f_\nu^b f_\alpha^c]$$

- Калибровочные преобразования:

$$\begin{aligned} \delta_1 \Omega_\mu^a &= \varepsilon^{abc} [\Omega_\mu^b \eta^c + (M^2 + m^2) f_\mu^b \xi^c] + m \Omega_\mu^a \xi \\ \delta_1 f_\mu^a &= \varepsilon^{abc} [f_\mu^b \eta^c + \Omega_\mu^b \xi^c] - m f_\mu^a \xi \end{aligned}$$

- Коэффициент перед f^3 — фиксирован.
- Частично безмассовый предел — отсутствует.

Гравитационное взаимодействие массивного спина 2

- Линейное приближение (в унитарной калибровке):

$$\mathcal{L}_1 = \kappa_2 \left\{ \begin{smallmatrix} \mu\nu\alpha \\ abc \end{smallmatrix} \right\} [\Omega_\mu^a \Omega_\nu^b h_\alpha^c + 2\Omega_\mu^a \omega_\nu^b f_\alpha^c + M^2 f_\mu^a f_\nu^b h_\alpha^c]$$

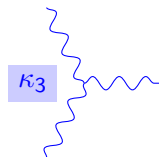
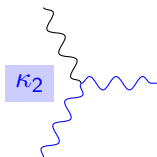
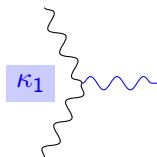
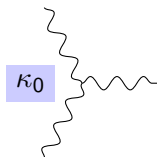
- Калибровочные преобразования со скалярным параметром:

$$\begin{aligned} \delta_1 \omega_\mu^a &= -2m \Omega_\mu^a \xi, & \delta_1 h_\mu^a &= 2m f_\mu^a \xi \\ \delta_1 \Omega_\mu^a &= 0, & \delta_1 f_\mu^a &= 2m h_\mu^a \xi \end{aligned}$$

- Частично безмассовый предел — существует.

Бигравитация

- Четыре независимых кубических вершины для двух безмассовых полей со спином 2:



- Замыкание алгебры требует ($\sigma = \pm 1$):

$$\kappa_1^2 + \kappa_2^2 - \sigma \kappa_0 \kappa_2 - \kappa_1 \kappa_3 = 0$$

- Одно из полей массивное $\implies \kappa_1 = 0 \implies \kappa_2 = \sigma \kappa_0$.
- Если предположить несингулярный безмассовый предел (т.е. отсутствие старших производных), то есть решение соответствующее т.н. "Новой массивной гравитации"

$$4\sigma \kappa_0^2 + \kappa_3^2 = 0 \implies \sigma = -1$$

Массивный спин 3

- Набор полей для калибровочно инвариантного описания:

$$(\Omega_\mu^{ab}, \Phi_\mu^{ab}), \quad (\Omega_\mu^a, f_\mu^a), \quad (B^a, A_\mu), \quad (\pi^a, \varphi)$$

и соответственно 5 калибровочных преобразований:

$$(\eta^{ab}, \xi^{ab}), \quad (\eta^a, \xi^a), \quad \xi$$

- Есть два частично безмассовых предела:

- ▶ при $m^2 = \frac{\Lambda}{2}$ остаются:

$$(\Omega_\mu^{ab}, \Phi_\mu^{ab}), \quad (\Omega_\mu^a, f_\mu^a), \quad (B^a, A_\mu)$$

\implies одна степень свободы

- ▶ при $m^2 = \frac{2\Lambda}{3}$ остаются:

$$(\Omega_\mu^{ab}, \Phi_\mu^{ab}), \quad (\Omega_\mu^a, f_\mu^a)$$

\implies 0 степеней свободы.

Гравитационное взаимодействие массивного спина 3

- Кубической вершины, сохраняющей четность, нет.
- Есть минимальное гравитационное взаимодействие без необходимости вводить поправки с высшими производными в лагранжиан и/или калибровочные преобразования.
- Как следствие существуют несингулярные плоский и все (частично) безмассовые пределы.
- Гравитон нетривиально преобразуется относительно калибровочных преобразований спина 3.

$$(\eta^{ab}, \xi^{ab}), \quad (\eta^a, \xi^a), \quad \xi \quad \oplus \quad (\hat{\eta}^a, \hat{\xi}^a)$$

- Алгебра не замыкается!

Гравитационное взаимодействие произвольного спина

- Есть минимальное гравитационное взаимодействие без необходимости вводить поправки с высшими производными в лагранжиан и/или калибровочные преобразования.
- Как следствие существуют несингулярные плоский и все (частично) безмассовые пределы.
- Примеров замкнутых теорий пока нет.

Заклучение

- Основной урок — при переходе от безмассовых полей к массивным спектр полей, а значит и алгебра калибровочных симметрий, радикально меняются.
- Следующая задача — классификация кубических вершин для массивных полей.