

Гипергравитация в 3D

Ю. М. Зиновьев

ОТФ, ИФВЭ

02.12.2014

План

- 1 Историческое введение
- 2 (Супер)гравитация в 3D как теория Черна-Саймонса
- 3 Гипергравитация в 3D

Суперсимметрии

- Простая суперсимметрия

$$\{Q_\alpha, Q_\beta\} \sim (\gamma^0 \gamma^a)_{\alpha\beta} P^a$$

- $N = 2$ суперсимметрия (гиперсимметрия!?)

$$\{Q^i, Q^j\} \sim \delta^{ij} P, \quad i, j = 1, 2$$

Гирермультиплет $\Leftrightarrow N = 2$ супермультиплет, содержащий спины $1/2$ и 0 .

- Расширенные суперсимметрии

$$\{Q^i, Q^j\} \sim \delta^{ij} P, \quad i, j = 1, 2, \dots$$

Супергравитация

- Переход от глобальной суперсимметрии к локальной
 - ▶ Каждому генератору соответствует калибровочное поле
 $\Rightarrow \Psi_\mu, h_\mu^a, \omega_\mu^{ab}$.
 - ▶ Взаимодействие не сводится просто к замене производных на ковариантные.
 - ▶ Супералгебра существенно модифицируется:

$$\{Q, Q\} \sim \gamma^\mu [P_\mu + \omega_\mu^{ab} M^{ab} + \Psi_\mu Q]$$

- Взаимодействие спина 3/2 с гравитацией:

$$\delta\Psi_\mu = D_\mu\eta \quad \Rightarrow \quad \delta e_\mu^a \sim (\Psi_\mu \gamma^a \eta)$$

Супергравитация

- Переход от глобальной суперсимметрии к локальной
 - ▶ Каждому генератору соответствует калибровочное поле
 $\Rightarrow \Psi_\mu, h_\mu^a, \omega_\mu^{ab}$.
 - ▶ Взаимодействие не сводится просто к замене производных на ковариантные.
 - ▶ Супералгебра существенно модифицируется:

$$\{Q, Q\} \sim \gamma^\mu [P_\mu + \omega_\mu^{ab} M^{ab} + \Psi_\mu Q]$$

- Взаимодействие спина 3/2 с гравитацией:

$$\delta\Psi_\mu = D_\mu\eta \quad \Rightarrow \quad \delta e_\mu^a \sim (\Psi_\mu \gamma^a \eta)$$

Спин 5/2 — гипергравитация

- Возможные обобщения супералгебры

$$\{Q_\mu, Q_\nu\} \sim \text{????}$$

- Взаимодействие спина 5/2 с гравитацией

$$[D_\mu, D_\nu]\xi_\alpha = R_{\mu\nu,\alpha}{}^\beta \xi_\beta + \dots$$

- "No-go" теорема:

Минимальное гравитационное взаимодействие безмассового поля со спином $\geq 5/2$ в плоском пространстве Минковского размерности $d \geq 4$ невозможно.

- Арагон, Дезер (1984) — гравитационное взаимодействие безмассового спина 5/2 в трехмерном пространстве Минковского.

Спин 5/2 — гипергравитация

- Возможные обобщения супералгебры

$$\{Q_\mu, Q_\nu\} \sim \text{????}$$

- Взаимодействие спина 5/2 с гравитацией

$$[D_\mu, D_\nu]\xi_\alpha = R_{\mu\nu,\alpha}{}^\beta \xi_\beta + \dots$$

- "No-go" теорема:

Минимальное гравитационное взаимодействие безмассового поля со спином $\geq 5/2$ в плоском пространстве Минковского размерности $d \geq 4$ невозможно.

- Арагон, Дезер (1984) — гравитационное взаимодействие безмассового спина 5/2 в трехмерном пространстве Минковского.

Спин 5/2 — гипергравитация

- Возможные обобщения супералгебры

$$\{Q_\mu, Q_\nu\} \sim \text{????}$$

- Взаимодействие спина 5/2 с гравитацией

$$[D_\mu, D_\nu]\xi_\alpha = R_{\mu\nu,\alpha}{}^\beta \xi_\beta + \dots$$

- "No-go" теорема:

Минимальное гравитационное взаимодействие безмассового поля со спином $\geq 5/2$ в плоском пространстве Минковского размерности $d \geq 4$ невозможно.

- Арагон, Дезер (1984) — гравитационное взаимодействие безмассового спина 5/2 в трехмерном пространстве Минковского.

Спин 5/2 — гипергравитация

- Возможные обобщения супералгебры

$$\{Q_\mu, Q_\nu\} \sim \text{????}$$

- Взаимодействие спина 5/2 с гравитацией

$$[D_\mu, D_\nu]\xi_\alpha = R_{\mu\nu,\alpha}{}^\beta \xi_\beta + \dots$$

- "No-go" теорема:

Минимальное гравитационное взаимодействие безмассового поля со спином $\geq 5/2$ в плоском пространстве Минковского размерности $d \geq 4$ невозможно.

- Арагон, Дезер (1984) — гравитационное взаимодействие безмассового спина 5/2 в трехмерном пространстве Минковского.

Обозначения и соглашения

- Фоновые репер и лоренцевская связность AdS_3 :

$$e_\mu{}^a, \omega_{0,\mu}{}^a = \varepsilon^{abc} \omega_{0,\mu}{}^{bc}.$$

- Мультиспинорный формализм:

$$e_\mu{}^a, \omega_\mu{}^a \Rightarrow e_\mu^{(\alpha\beta)}, \omega_\mu^{(\alpha\beta)}, \quad \alpha, \beta = 1, 2, \quad \psi^\alpha = \varepsilon^{\alpha\beta} \psi_\beta$$

- Лагранжиан — три-форма

$$\omega_{\alpha\beta} \wedge D \wedge h^{\alpha\beta} \Leftrightarrow \varepsilon^{\mu\nu\rho} \omega_{\mu,\alpha\beta} D_\nu h_\rho{}^{\alpha\beta}$$

- AdS_3 ковариантная производная:

$$D \wedge D\xi_\alpha = \lambda^2 e^\alpha \wedge e^\beta \xi_\beta, \quad \lambda^2 = -\Lambda$$

Гравитация в AdS_3

- Динамические поля: один-формы $h^{\alpha\beta}$, $\omega^{\alpha\beta}$
- Лагранжиан

$$\mathcal{L} = \omega_{\alpha\beta} e^\alpha{}_\gamma \omega^{\beta\gamma} + \omega_{\alpha\beta} D h^{\alpha\beta} + \frac{\lambda^2}{4} h_{\alpha\beta} e^\alpha{}_\gamma h^{\beta\gamma} + a_0 h_\alpha{}^\beta \omega_\beta{}^\gamma \omega_\gamma{}^\alpha + \frac{a_0 \lambda^2}{12} h_\alpha{}^\beta h_\beta{}^\gamma h_\gamma{}^\alpha$$

- Калибровочные преобразования

$$\begin{aligned} \delta \omega^{\alpha\beta} &= D \eta^{\alpha\beta} + \frac{\lambda^2}{4} e^{(\alpha}{}_\gamma \xi^{\beta)\gamma} + a_0 \omega^{(\alpha}{}_\gamma \eta^{\beta)\gamma} + \frac{a_0 \lambda^2}{4} h^{(\alpha}{}_\gamma \xi^{\beta)\gamma} \\ \delta h^{\alpha\beta} &= D \xi^{\alpha\beta} + e^{(\alpha}{}_\gamma \eta^{\beta)\gamma} + a_0 \omega^{(\alpha}{}_\gamma \xi^{\beta)\gamma} + a_0 h^{(\alpha}{}_\gamma \eta^{\beta)\gamma} \end{aligned}$$

Новые переменные

- Разделение переменных

$$\hat{\omega}^{\alpha\beta} = \omega^{\alpha\beta} + \frac{\lambda}{2} h^{\alpha\beta}, \quad \hat{h}^{\alpha\beta} = \omega^{\alpha\beta} - \frac{\lambda}{2} h^{\alpha\beta}$$

- При этом:

$$\mathcal{L} \sim \mathcal{L}(\hat{\omega}) - \mathcal{L}(\hat{h})$$

Замечание:

$$O(2,2) \sim O(2,1) \otimes O(2,1) \sim Sp(2) \otimes Sp(2) \sim SL(2) \otimes SL(2).$$

- Лагранжиан и калибровочные преобразования

$$\mathcal{L} = \frac{1}{2} \hat{\omega}_{\alpha\beta} D \hat{\omega}^{\alpha\beta} + \frac{\lambda}{2} \hat{\omega}_{\alpha\beta} e^{\alpha}{}_{\gamma} \hat{\omega}^{\beta\gamma} + \frac{a_0}{3} \hat{\omega}_{\alpha}{}^{\beta} \hat{\omega}_{\beta}{}^{\gamma} \hat{\omega}_{\gamma}{}^{\alpha}$$

$$\delta \hat{\omega}^{\alpha\beta} = D \hat{\eta}^{\alpha\beta} + \frac{\lambda}{2} e^{(\alpha}{}_{\gamma} \hat{\eta}^{\beta)\gamma} + a_0 \hat{\omega}^{(\alpha}{}_{\gamma} \hat{\eta}^{\beta)\gamma}$$

Теория Черна-Саймонса с алгеброй $Sp(2)$

- Введем комбинацию

$$\hat{\omega}_0^{\alpha\beta} = \omega_0^{\alpha\beta} + \frac{\lambda}{2} e^{\alpha\beta} \quad \Leftrightarrow \quad d\hat{\omega}_0^{\alpha\beta} + \hat{\omega}_0^\alpha{}_\gamma \hat{\omega}_0^{\beta\gamma} = 0$$

- и новую переменную

$$\Omega^{\alpha\beta} = \frac{1}{a_0} \hat{\omega}_0^{\alpha\beta} + \hat{\omega}^{\alpha\beta}$$

- Результат — теория Черна-Саймонса с алгеброй $Sp(2) \sim SO(2, 1)$:

$$\mathcal{L} = \frac{1}{2} \Omega_{\alpha\beta} d\Omega^{\alpha\beta} + \frac{a_0}{3} \Omega_\alpha{}^\beta \Omega_\beta{}^\gamma \Omega_\gamma{}^\alpha$$

$$\delta\Omega^{\alpha\beta} = d\hat{\eta}^{\alpha\beta} + a_0 \Omega^{(\alpha}{}_\gamma \hat{\eta}^{\beta)\gamma}$$

$$d\Omega^{\alpha\beta} + a_0 \Omega^\alpha{}_\gamma \Omega^{\beta\gamma} = 0$$

$OSp(1, 2)$ супергравитация

- Минимальная супергравитация: $\Omega^{\alpha\beta}$, Ψ^α
- Лагранжиан и калибровочные преобразования:

$$\mathcal{L} = \frac{1}{2}\Omega_{\alpha\beta}d\Omega^{\alpha\beta} + \frac{i}{2}\Psi_\alpha d\Psi^\alpha + \frac{a_0}{3}\Omega_\alpha{}^\beta\Omega_\beta{}^\gamma\Omega_\gamma{}^\alpha - \frac{ia_0}{2}\Psi_\alpha\Omega^{\alpha\beta}\Psi_\beta$$

$$\delta\Omega^{\alpha\beta} = d\eta^{\alpha\beta} + a_0\Omega^{(\alpha}{}_\gamma\eta^{\beta)\gamma} + \frac{ia_0}{2}\Psi^{(\alpha}\xi^{\beta)}$$

$$\delta\Psi^\alpha = d\xi^\alpha + a_0\eta^{\alpha\beta}\Psi_\beta - a_0\Omega^{\alpha\beta}\xi_\beta$$

- Уравнения:

$$d\Omega^{\alpha\beta} + a_0\Omega^\alpha{}_\gamma\Omega^{\beta\gamma} + \frac{ia_0}{2}\Psi^\alpha\Psi^\beta = 0$$

$$d\Psi^\alpha + a_0\Omega^\alpha{}_\beta\Psi^\beta = 0$$

- Пространство AdS_3 : $\Omega^{\alpha\beta} = \Omega_0^{\alpha\beta}$, $\Psi^\alpha = 0$ является решением

Модели с конечным числом высших спинов

- Модель Черна-Саймонса с алгеброй $SL(N)$. При каноническом вложении $SL(2) \subset SL(N)$ описывает безмассовые поля со спинами $2, 3, \dots, N$.
- При четном $N = 2n$ возможно сужение на алгебру $Sp(2n) \subset SL(2n)$, описывающее только четные спины $2, 4, \dots, 2n$.
- Простейший пример — $Sp(4)$ со спинами 2 и 4.
- Супералгебра $OSp(1, 4)$:

$$\Omega^{(ab)}, \quad \Psi^a, \quad \Omega^{[ab]}, \quad a, b = 1, 2, 3, 4$$

$$\Omega^{(\alpha\beta)}, \quad \Psi^\alpha, \quad \varepsilon^{[\alpha\beta]}, \quad \alpha, \beta = 1, 2$$

Модели с конечным числом высших спинов

- Модель Черна-Саймонса с алгеброй $SL(N)$. При каноническом вложении $SL(2) \subset SL(N)$ описывает безмассовые поля со спинами $2, 3, \dots, N$.
- При четном $N = 2n$ возможно сужение на алгебру $Sp(2n) \subset SL(2n)$, описывающее только четные спины $2, 4, \dots, 2n$.
- Простейший пример — $Sp(4)$ со спинами 2 и 4.
- Супералгебра $OSp(1, 4)$:

$$\Omega^{(ab)}, \quad \Psi^a, \quad \Omega^{[ab]}, \quad a, b = 1, 2, 3, 4$$

$$\Omega^{(\alpha\beta)}, \quad \Psi^\alpha, \quad \varepsilon^{[\alpha\beta]}, \quad \alpha, \beta = 1, 2$$

Модели с конечным числом высших спинов

- Модель Черна-Саймонса с алгеброй $SL(N)$. При каноническом вложении $SL(2) \subset SL(N)$ описывает безмассовые поля со спинами $2, 3, \dots, N$.
- При четном $N = 2n$ возможно сужение на алгебру $Sp(2n) \subset SL(2n)$, описывающее только четные спины $2, 4, \dots, 2n$.
- Простейший пример — $Sp(4)$ со спинами 2 и 4.
- Супералгебра $OSp(1, 4)$:

$$\Omega^{(ab)}, \quad \Psi^a, \quad \Omega^{[ab]}, \quad a, b = 1, 2, 3, 4$$

$$\Omega^{(\alpha\beta)}, \quad \Psi^\alpha, \quad \varepsilon^{[\alpha\beta]}, \quad \alpha, \beta = 1, 2$$

Модели с конечным числом высших спинов

- Модель Черна-Саймонса с алгеброй $SL(N)$. При каноническом вложении $SL(2) \subset SL(N)$ описывает безмассовые поля со спинами $2, 3, \dots, N$.
- При четном $N = 2n$ возможно сужение на алгебру $Sp(2n) \subset SL(2n)$, описывающее только четные спины $2, 4, \dots, 2n$.
- Простейший пример — $Sp(4)$ со спинами 2 и 4.
- Супералгебра $OSp(1, 4)$:

$$\Omega^{(ab)}, \quad \Psi^a, \quad \Omega^{[ab]}, \quad a, b = 1, 2, 3, 4$$

$$\Omega^{(\alpha\beta)}, \quad \Psi^\alpha, \quad \varepsilon^{[\alpha\beta]}, \quad \alpha, \beta = 1, 2$$

Гипергравитация

- $OSp(1, 4)$ теория ($a = 1, 2, 3, 4$):

$$\mathcal{L} = \frac{1}{2} \Omega_{ab} d\Omega^{ab} + \frac{i}{2} \Psi_a d\Psi^a + \frac{\tilde{a}_0}{3} \Omega_a{}^b \Omega_b{}^c \Omega_c{}^a - \frac{i\tilde{a}_0}{2} \Psi_a \Omega^{ab} \Psi_b$$

$$\delta\Omega^{ab} = d\eta^{ab} + \tilde{a}_0 \Omega^{(a} \eta^{b)c} + \frac{i\tilde{a}_0}{2} \Psi^{(a} \xi^{b)}$$

$$\delta\Psi^a = d\xi^a + \tilde{a}_0 \eta^{ab} \Psi_b - \tilde{a}_0 \Omega^{ab} \xi_b$$

- Связь между индексами $a \Rightarrow (\alpha_1 \alpha_2 \alpha_3) = \alpha(3)$:

$$\Omega^{ab} \Rightarrow \Omega^{(\alpha(3), \beta(3))} = \Sigma^{\alpha(3)\beta(3)} + \frac{1}{6\sqrt{10}} \varepsilon^{\alpha\beta} \varepsilon^{\alpha\beta} \Omega^{\alpha\beta}, \quad \Psi^a \Rightarrow \Psi^{\alpha(3)}$$

- Возможные обобщения: теории с алгебрами $OSp(1, 2n)$, содержат все четные целые спины $2, 4, \dots, 2n$ и один фермион со спином $n + \frac{1}{2}$.

Гипергравитация

- $OSp(1, 4)$ теория ($a = 1, 2, 3, 4$):

$$\mathcal{L} = \frac{1}{2} \Omega_{ab} d\Omega^{ab} + \frac{i}{2} \Psi_a d\Psi^a + \frac{\tilde{a}_0}{3} \Omega_a{}^b \Omega_b{}^c \Omega_c{}^a - \frac{i\tilde{a}_0}{2} \Psi_a \Omega^{ab} \Psi_b$$

$$\delta\Omega^{ab} = d\eta^{ab} + \tilde{a}_0 \Omega^{(a} \eta^{b)c} + \frac{i\tilde{a}_0}{2} \Psi^{(a} \xi^{b)}$$

$$\delta\Psi^a = d\xi^a + \tilde{a}_0 \eta^{ab} \Psi_b - \tilde{a}_0 \Omega^{ab} \xi_b$$

- Связь между индексами $a \Rightarrow (\alpha_1 \alpha_2 \alpha_3) = \alpha(3)$:

$$\Omega^{ab} \Rightarrow \Omega^{(\alpha(3), \beta(3))} = \Sigma^{\alpha(3)\beta(3)} + \frac{1}{6\sqrt{10}} \varepsilon^{\alpha\beta} \varepsilon^{\alpha\beta} \Omega^{\alpha\beta}, \quad \Psi^a \Rightarrow \Psi^{\alpha(3)}$$

- Возможные обобщения: теории с алгебрами $OSp(1, 2n)$, содержат все четные целые спины $2, 4, \dots, 2n$ и один фермион со спином $n + \frac{1}{2}$.

Гипергравитация

- $OSp(1, 4)$ теория ($a = 1, 2, 3, 4$):

$$\mathcal{L} = \frac{1}{2} \Omega_{ab} d\Omega^{ab} + \frac{i}{2} \Psi_a d\Psi^a + \frac{\tilde{a}_0}{3} \Omega_a{}^b \Omega_b{}^c \Omega_c{}^a - \frac{i\tilde{a}_0}{2} \Psi_a \Omega^{ab} \Psi_b$$

$$\delta\Omega^{ab} = d\eta^{ab} + \tilde{a}_0 \Omega^{(a} \eta^{b)c} + \frac{i\tilde{a}_0}{2} \Psi^{(a} \xi^{b)}$$

$$\delta\Psi^a = d\xi^a + \tilde{a}_0 \eta^{ab} \Psi_b - \tilde{a}_0 \Omega^{ab} \xi_b$$

- Связь между индексами $a \Rightarrow (\alpha_1 \alpha_2 \alpha_3) = \alpha(3)$:

$$\Omega^{ab} \Rightarrow \Omega^{(\alpha(3), \beta(3))} = \Sigma^{\alpha(3)\beta(3)} + \frac{1}{6\sqrt{10}} \varepsilon^{\alpha\beta} \varepsilon^{\alpha\beta} \Omega^{\alpha\beta}, \quad \Psi^a \Rightarrow \Psi^{\alpha(3)}$$

- Возможные обобщения: теории с алгебрами $OSp(1, 2n)$, содержат все четные целые спины $2, 4, \dots, 2n$ и один фермион со спином $n + \frac{1}{2}$.

Электромагнитные взаимодействия спина 3/2

- Минимальное взаимодействие для безмассовой частицы невозможно

$$[D_\mu, D_\nu] \sim eF_{\mu\nu}$$

- Требуется либо ненулевой космологический член, либо ненулевая масса
- В любом случае фотон преобразуется нетривиально:

$$\delta\Psi_\mu = D_\mu\eta \quad \Rightarrow \quad \delta A_\mu \sim (\bar{\Psi}_\mu\eta)$$

- Коммутатор таких преобразований дает трансляцию

$$[\delta_1, \delta_2]A_\mu \sim (\bar{\eta}_2\gamma^\nu\eta_1)\partial_\nu A_\mu + \dots$$

⇒ супергравитация.

Электромагнитные взаимодействия спина 3/2

- Минимальное взаимодействие для безмассовой частицы невозможно

$$[D_\mu, D_\nu] \sim eF_{\mu\nu}$$

- Требуется либо ненулевой космологический член, либо ненулевая масса
- В любом случае фотон преобразуется нетривиально:

$$\delta\Psi_\mu = D_\mu\eta \quad \Rightarrow \quad \delta A_\mu \sim (\bar{\Psi}_\mu\eta)$$

- Коммутатор таких преобразований дает трансляцию

$$[\delta_1, \delta_2]A_\mu \sim (\bar{\eta}_2\gamma^\nu\eta_1)\partial_\nu A_\mu + \dots$$

⇒ супергравитация.

Электромагнитные взаимодействия спина 3/2

- Минимальное взаимодействие для безмассовой частицы невозможно

$$[D_\mu, D_\nu] \sim eF_{\mu\nu}$$

- Требуется либо ненулевой космологический член, либо ненулевая масса
- В любом случае фотон преобразуется нетривиально:

$$\delta\Psi_\mu = D_\mu\eta \quad \Rightarrow \quad \delta A_\mu \sim (\bar{\Psi}_\mu\eta)$$

- Коммутатор таких преобразований дает трансляцию

$$[\delta_1, \delta_2]A_\mu \sim (\bar{\eta}_2\gamma^\nu\eta_1)\partial_\nu A_\mu + \dots$$

⇒ супергравитация.

Электромагнитные взаимодействия спина 3/2

- Минимальное взаимодействие для безмассовой частицы невозможно

$$[D_\mu, D_\nu] \sim eF_{\mu\nu}$$

- Требуется либо ненулевой космологический член, либо ненулевая масса
- В любом случае фотон преобразуется нетривиально:

$$\delta\Psi_\mu = D_\mu\eta \quad \Rightarrow \quad \delta A_\mu \sim (\bar{\Psi}_\mu\eta)$$

- Коммутатор таких преобразований дает трансляцию

$$[\delta_1, \delta_2]A_\mu \sim (\bar{\eta}_2\gamma^\nu\eta_1)\partial_\nu A_\mu + \dots$$

\Rightarrow супергравитация.