

Московский Физико-Технический Институт (Государственный Университет)

Факультет Общей и Прикладной Физики

---

Кафедра “Теоретическая астрофизика и квантовая теория поля”

Выпускная квалификационная работа на соискание степени  
магистра

Подход  $SL(5)$  обобщенной геометрии к компактификации  
11-мерной супергравитации.

Выполнил студент 6 курса Слепухин В.М.  
Научные руководители: д.ф.-м.н., Ахмедов Э.Т. , к.ф.-м.н. Мусаев Э.Т.

Москва, 2015

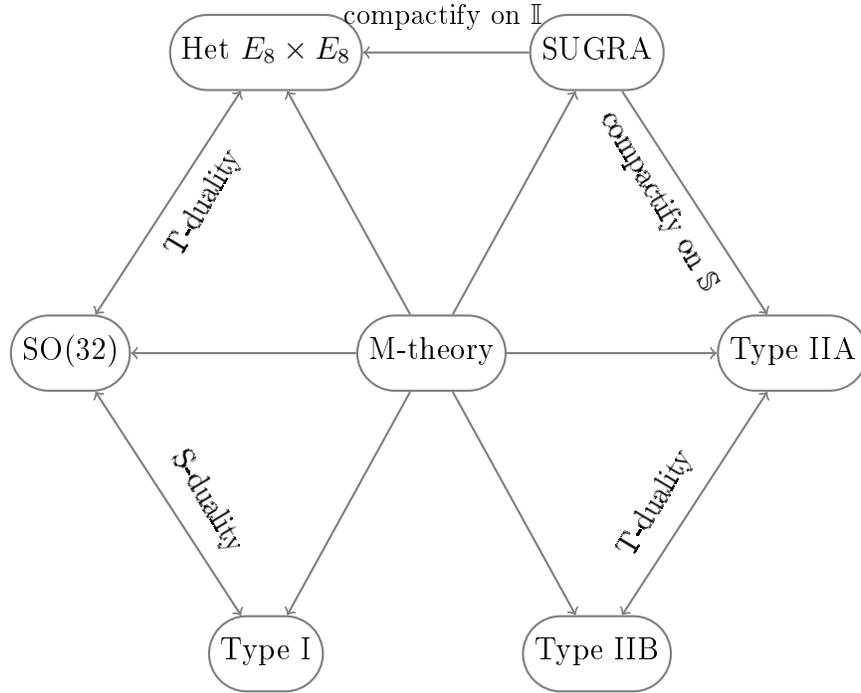
<b>1</b>	<b>Введение</b>	<b>1</b>
<b>2</b>	<b>Обобщенная геометрия</b>	<b>4</b>
2.1	T-дуальность.	4
2.2	Супергравитация типа IIA .	5
2.3	Общее определение.	7
<b>3</b>	<b>Редукция Шерка-Шварца.</b>	<b>8</b>
3.1	Редукция ШШ в стандартной геометрии и тензор вложения.	8
3.1.1	Редукция Шерка-Шварца.	8
3.1.2	Тензор вложения.	9
3.2	Обобщенная редукция Шерка-Шварца.	10
<b>4</b>	<b>Геометрия <math>SL(5)</math> и компактификация на сферу как теория типа IIB.</b>	<b>12</b>
4.1	Состав полей в 7-мерной супергравитации.	12
4.2	Условие проекции.	13
4.3	Редукция ШШ и калибровка.	14
4.4	Калибровки $\overline{40}$	16
4.5	Геометрическая редукция типа IIB	17
<b>5</b>	<b>Заключение</b>	<b>19</b>
<b>6</b>	<b>Приложение</b>	<b>19</b>
6.1	Несостоятельность решения с симметрией $GL(4)$ .	19
6.2	Решение с симметрией $SL(3)$ .	20
6.3	Анзац.	22

## 1 Введение

Одним из наиболее известных кандидатов на роль так называемой “теории всего” является теория струн. На настоящий момент существуют пять различных самосогласованных теорий суперструн, и все они описывают струны в 10 измерениях [1]. Другой перспективной теорией является  $N = 1$   $D = 11$  супергравитация. По-видимому, между этими теориями есть глубокая связь, и все они являются различными пределами так называемой M-теории [2].

Мотивацией для гипотезы об M-теории является тот факт, что различные пределы вышеперечисленных теорий совпадают. Так, теория струн типа IIA и теория струн типа IIB оказываются эквивалентными с точностью до преобразования T-дуальности при компактификации на окружность [3–7]. S-дуальность (которая также является внутренней симметрией теории типа IIB) связывает  $SO(32)$  теорию струн и теорию струн типа I. Наконец, будучи скомпактифицированной на интервал, 11-мерная супергравитация дает низкоэнергетический предел  $E_8 \times E_8$  гетеротической теории струн. Все вместе, это дает картину диаграммы, где

в вершине стоит гипотетическая М-теория, известные же нам теории - это ее различные пределы.



Если эта гипотеза верна, мы можем сказать об М-теории следующее. М-теория описывает 2-мерные и 5-мерные мембраны (так называемые М2- и М5-браны). Своим низкоэнергетическим пределом М-теория имеет 11-мерную супергравитацию. Будучи скомпактифицированной на окружность, М-теория дает теорию струн типа IIA. При этом М2-брана наматывается на эту окружность, превращаясь в фундаментальную струну. Остальные объекты в теории типа IIA возникают схожим путем [8–10].

При компактификации на двумерный тор М-теория дает теорию струн типа IIB, скомпактифицированную на окружность. S-дуальность в теории IIB в такой картине становится явной и связана просто с модулярной группой тора. Вместе S- и T-дуальности дают U-дуальность в М-теории [11]. При этом T-дуальность является пертурбативной, а S-дуальность - непертурбативной и не может быть получена на уровне спектра струны.

Мы видим, что дуальности являются важным компонентом в этих теориях. Чтобы изучить их предлагается сконструировать обобщенную теорию, в которой преобразования дуальности будут явными локальными преобразованиями координат обобщенного пространства. Так, для NS-NS сектора супергравитации в 10 измерениях можно ввести двойную теорию поля (Double Field Theory) с удвоенным числом координат, где дуальные координаты будут отвечать модам намотки струн, и которая будет обладать явной локальной  $O(D, D)$  симметрией, отвечающей глобальной  $O(D, D)$  симметрии T-дуальности в 10-мерной супергравитации типа II [12], скомпактифицированной на D-мерный тор  $T^D$ . При этом в двойной теории поля пространство уже не является тором.

Группой глобальных симметрий 11-мерной супергравитации, компактифицированной на  $n$ -мерный тор  $T^n$  является  $E_n$  [13–15]. С точки зрения низкоразмерной максимальной теории супергравитации U-дуальность действует на полях из NS-NS и R-R сектора, перемешивая их. Эти симметрии могут быть интерпретированы в терминах обобщенной геометрии, построенной в [16, 17] как дальнейшее развитие обобщенной геометрии Хитчина. Если в геометрии Хитчина расширяется только касательное пространство  $TM$  до  $TM \oplus T^*M$  в случае  $O(n, n)$  и до  $TM \oplus \Lambda^2 TM \oplus \dots$  в случае  $E_n$ , то в обобщенной геометрии происходит расширение самого многообразия  $M$  до  $E$ , такого, что  $TE = TM \oplus T^*M$  и  $TE = TM \oplus \Lambda^2 TM \oplus \dots$  соответственно, при этом на  $E$  уже не задается структура гладкого многообразия.

Главным образом, конструкция обобщенной геометрии основывается на двух простых принципах

- 1) Группа инфинитезимальных преобразований тензоров расширена до  $E_n$
- 2) Динамика полей в теории ограничена условием проекции

Первый принцип позволяет рассматривать негеометрические бэкграунды, состоятельные с точки зрения теории струн или M-теории, с той же точки зрения, что и геометрические [18–22]. Локальная динамика теории описывается с помощью так называемой обобщенной производной Ли (2.19) [23, 24].

Этот геометрический формализм является основой для построения так называемой исключительной теории поля. Для групп  $E_{6,7,8}$  и  $SL(2) \times SL(3)$  она была построена в серии работ [25–30]. Для групп  $SO(5,5)$  и  $SL(5)$  она построена в [31].

Низкоразмерные теории супергравитации получаются из исключительной теории с помощью так называемой редукции Шерка-Шварца, задаваемой твист-матрицами.

В данной работе мы найдем явный вид твист-матриц для редукции Шерка-Шварца обобщенной геометрии с группой  $SL(5)$ , и построим рассказ следующим образом.

Во втором разделе мы начнем с педагогического примера T-дуальности в струнах и бозонного сектора 10-мерной супергравитации типа IIA, в котором конструкция обобщенной выглядит относительно просто. Затем мы дадим более общее построение конструкции обобщенной геометрии.

В третьем разделе мы разберем редукцию Шерка-Шварца, вначале на примере гравитации, затем применим ее в обобщенной геометрии. Мы увидим, что теория, изначально сформулированная для более явной записи симметрии дуальности, может быть использована для получения новых результатов, которых не было в старой теории.

В четвертом разделе будет подробно изучена компактификация 11-мерной супергравитации на 4-хмерный тор, рассмотрено ее описание в терминах обобщенной геометрии, и, для обобщенной геометрии, описывающей 7-мерную теорию, будет получено решение, отвечающее компактификации IIB 10-мерной супергравитации на 3-хмерные сферу и гиперболоид, соответствующее компактной калибровочной группе  $SO(4)$  и некомпактной  $SO(1,3)$ .

## 2 Обобщенная геометрия

### 2.1 Т-дуальность

В этом разделе мы обсудим простейший пример Т-дуальности, что поможет в последующем изложении. В основном мы будем следовать обзору [12] и статье [32]. Действие Полякова для замкнутой струны имеет вид

$$S = \int d\tau d\sigma (\sqrt{-h} h^{ab} G_{\mu\nu} + \epsilon^{ab} B_{\mu\nu}) \partial_a X^\mu \partial_b X^\nu, \quad (2.1)$$

где  $\{\tau, \sigma\}$  и  $h_{ab}$  - координаты и метрика на мировом листе струны,  $G_{\mu\nu}$  и  $B_{\mu\nu}$  - метрика и поле Калба-Рамона в объемлющем пространстве.

Граничные условия для замкнутой струны на пространстве с одним компактным измерением радиуса  $R$  имеют вид

$$\begin{aligned} X^\alpha(\tau, \sigma + 2\pi) &= X^\alpha(\tau, \sigma), \alpha = 1..D - 1, \\ \theta(\tau, \sigma + 2\pi) &= \theta(\tau, \sigma) + 2\pi m R, \end{aligned} \quad (2.2)$$

где  $X^\alpha$  отвечают некомпактным координатам, а  $\theta$  компактным. Импульс вдоль компактной координаты квантуется  $p = \frac{2\pi n}{R}$ . Добавочный член  $\tilde{p} = 2\pi m R$  отвечает модам намотки. Спектр масс такой струны принимает вид

$$M^2 = (N + \tilde{N} + 2) + p^2 \frac{l_s^2}{R^2} + \tilde{p}^2 \frac{l_s^2}{\tilde{R}^2}, \quad (2.3)$$

где  $l_s$  - струнный масштаб,  $\tilde{R} = \frac{l_s^2}{R}$  - дуальный радиус. Параметры удовлетворяют условию совпадения уровней (level matching condition)  $N - \tilde{N} = p\tilde{p}$ , откуда при  $N = \tilde{N}$  следует  $p\tilde{p} = 0$ . Мы видим, что замена  $R \leftrightarrow \tilde{R}, p \leftrightarrow \tilde{p}$  оставляет массы теми же. Более того, оказывается, что она оставляет теми же вообще все наблюдаемые. Данная замена называется преобразованием Т-дуальности. Если струна наматывается на тор по нескольким направлениям, то и Т-дуальность возможна вдоль нескольких направлений. Тогда мы можем ввести обобщенный импульс  $P^M = (p^m, \tilde{p}^m)$ , на который Т-дуальность действует как  $O(D, D)$  преобразование. Спектр масс в таком формализме записывается как

$$M^2 = (N + \tilde{N} + 2) + P^M P^N H_{MN}, \quad (2.4)$$

где  $H_{MN}$  - обобщенная метрика, инвариантная относительно  $O(D, D)$  преобразований

$$H_{MN} = \begin{pmatrix} g^{ij} & -g^{ik} b_{kj} \\ b_{ik} g^{kj} & g_{ij} - b_{ik} g^{kl} b_{lj} \end{pmatrix} \quad (2.5)$$

Условие совпадения уровней теперь записывается в форме (для  $N = \tilde{N}$ )  $p^m \tilde{p}_m = 0$ . Фурье-образы обобщенных импульсов формально являются обобщенными координатами, а

наложения условия совпадения уровней приводит к условию проекции в форме

$$\partial^m \otimes \tilde{\partial}_m = 0, \quad (2.6)$$

или же, определяя  $O(D, D)$  инвариантную метрику

$$\eta = \begin{pmatrix} 0 & 1 \\ 1 & 0 \end{pmatrix} \quad (2.7)$$

условие проекции записывается как

$$\eta^{MN} \partial^M \otimes \tilde{\partial}_N = 0. \quad (2.8)$$

## 2.2 Супергравитация типа IIA

В этом разделе мы рассмотрим пример NS-NS сектора супергравитации в 10 измерениях, продолжая следовать обзору [12]. Особая прелесть этого примера заключается в том, что возможно дуализовать все координаты, в отличие от ситуации с 11-мерной супергравитацией, где полная группа симметрий U-дуальности бесконечномерна. Поэтому в 11-мерной супергравитации дуализируется лишь  $n$  координат. При компактификации на  $n$ -мерный тор полученная теория обладает глобальной группой симметрии  $E_n$ , и именно эта группа и является локальной группой симметрии в обобщенном пространстве. (Тор рассматривается как решение, сохраняющее полную группу дуальности, при построении самого обобщенного пространства он уже не используется). При  $n > 8$  группа становится бесконечномерной, поэтому дуализация всех координат является на данный момент нерешенным вопросом. Подробнее это разобрано в статьях [33–35].

Для 10-мерной супергравитации группой симметрии безмассовых NS-NS сектора теории струн является T-дуальность, и при этом глобальной группой симметрии  $G$  при компактификации на  $n$ -мерный тор является  $O(n, n)$ . Соответственно, она же является локальной группой симметрии обобщенного пространства при дуализации  $n$  координат. Но в этом случае мы вполне можем дуализовать все координаты, рассмотрев группу  $O(10, 10)$ . Рассмотрим более подробно эту теорию. Лагранжиан имеет вид

$$L = \sqrt{g} e^{2\phi} (R + 4(\partial\phi)^2 + \frac{1}{12} H^{ijk} H_{ijk}), \quad (2.9)$$

где  $R$  - скаляр Риччи,  $H = db$  -тензор поля Калба-Рамона. Полями 10-мерной гравитации типа IIA являются метрика  $g_{ik}$ , 2-форма  $b_{ik}$ , также называемая полем Калба-Рамона, и скалярное поле  $\phi$ . Их диффеоморфизмы при инфинитезимальных преобразованиях координат  $x^i \rightarrow x^i + X^i$  и калибровочные преобразования с 1-формой  $\zeta$  задаются стандартными формулами.

$$\begin{aligned}
L_X g_{ij} &= X^k \partial_k g_{ij} + g_{kj} \partial_i X^k + g_{ki} \partial_j X^k \\
L_X b_{ij} &= X^k \partial_k b_{ij} + b_{kj} \partial_i X^k + b_{ki} \partial_j X^k \\
L_\lambda \phi &= X^k \partial_k \phi \\
\delta_\zeta b_{ij} &= \partial_i \zeta_j - \partial_j \zeta_i
\end{aligned} \tag{2.10}$$

Для того, чтобы было возможным определить преобразование Т-дуальности, вообще говоря, необходимо, чтобы под действием производной Ли вдоль вектора Киллинга метрика и 2-форма обращались в ноль. Здесь, благодаря наличию калибровочной инвариантности, это условие может быть смягчено до требования

$$L_X g = L_X b + d\zeta = 0 \tag{2.11}$$

где  $\zeta$  - 1-форма, подобранная нужным образом. Мы видим, что преобразование Т-дуальности зависит не только от координат, но еще и от этой 1-формы, то есть действует на прямой сумме касательного и кокасательного расслоений, элемент которого записывается как формальная сумма  $X + \zeta$ . Производная вдоль такого "вектора" действует на поля следующим образом

$$\delta_{X+\zeta} g = L_X g, \delta_{X+\zeta} b = L_X b + d\zeta \tag{2.12}$$

Коммутатор двух таких производных равен

$$[\delta_{X+\zeta}, \delta_{Y+\eta}] = \delta_{[[X+\zeta, Y+\eta]]} \tag{2.13}$$

где введена скобка Куранта

$$[[X + \zeta, Y + \eta]] = [X, Y] + L_X \eta - L_Y \zeta - \frac{1}{2} d(i_X \eta - i_Y \zeta) \tag{2.14}$$

Теперь, чтобы теория приобрела явную инвариантность относительно группы преобразований  $G = O(10, 10)$  (группы симметрий Т-дуальности) не только в слое, но и в базе, мы удваиваем число координат, вводя дуальные координаты  $\tilde{x}^i$ , т.е. теперь пространство теории 20-мерное с координатами  $X^M = (x^m, \tilde{x}^m)$ . Перестановка координат  $x^m \leftrightarrow \tilde{x}^m$  отвечает преобразованию Т-дуальности вдоль направления  $x^m$ . Мы собираем метрику и 2-форму в обобщенную 20-мерную метрику  $H_{MN}$ , которую мы уже видели в разговоре про Т-дуальность

$$H_{MN} = \begin{pmatrix} g^{ij} & -g^{ik} b_{kj} \\ b_{ik} g^{kj} & g_{ij} - b_{ik} g^{kl} b_{lj} \end{pmatrix} \tag{2.15}$$

Эта метрика является элементом группы  $G = O(10, 10)$ . Также мы вводим  $O(10, 10)$  скаляр  $d$  по формуле  $e^{-2d} = \sqrt{g} e^{-2\phi}$ . Сам по себе  $\phi$  скаляром не будет, так как при преобразовании Т-дуальности в интеграле в статсумме нужно делать сдвиг (который и учитывает  $d$ ), чтобы привести его к гауссовому виду. Действие обобщенной производной Ли определяется формулой (2.19) и при наложении условия проекции (2.16) она переходит в (2.12) (т.е. мы получаем диффеоморфизмы и калибровочные преобразования), а Е-скобка переходит в скобку Куранта.

## 2.3 Общее определение

В этом разделе будет дано общее определение обобщенной геометрии. Мы будем использовать материал из [36], а также [37].

Для каждой теории супергравитации рассматривается расширенное пространство, такое, что соответствующая группа симметрий является группой преобразований U-дуальности исходной теории супергравитации. Так, для компактификации 11-мерной максимальной супергравитации на D-мерный тор этой группой является  $E_{11-D}$ , а для 10-мерной полумаксимальной -  $O(D, D)$  (группа T-дуальности). В дальнейшем мы будем отсылать к этой группе как к группе  $G$ . Различные поля в теории супергравитации собираются в неприводимые представления группы дуальности. Чтобы вернуться к обычным координатам от обобщенных, нужно наложить условие проекции

$$Y^{MN}{}_{KL} \partial_M \otimes \partial_N = 0 \quad (2.16)$$

Решения этого уравнения разбиваются на классы (орбиты) решений, переходящих друг в друга под действием группы U-дуальности. Разные решения условия проекции дают разные теории - 10-мерные супергравитации типа IIA/B, 11-мерную супергравитацию.

Для различных теорий  $Y$  равны

$$\begin{aligned} O(D, D) : Y^{MN}{}_{KL} &= \eta^{MN} \eta_{KL} \\ SL(5) : Y^{MN}{}_{KL} &= \epsilon^{\alpha MN} \epsilon_{\alpha KL} \\ SO(5, 5) : Y^{MN}{}_{KL} &= \frac{1}{2} (\Gamma^i)^{MN} (\Gamma_i)_{KL} \\ E_{6(6)} : Y^{MN}{}_{PQ} &= 10 d^{MNR} d_{PQR} \\ E_{7(7)} : Y^{MN}{}_{PQ} &= 12 c^{MN}{}_{PQ} + \delta_P^{(M} \delta_Q^{N)} + \frac{1}{2} \epsilon^{MN} \epsilon_{PQ} \end{aligned} \quad (2.17)$$

Здесь  $\eta^{MN}$  -  $O(D, D)$ -инвариантная метрика,  $\epsilon_{\alpha KL} = \epsilon_{\alpha, \beta\gamma, \delta\epsilon}$ ,  $\Gamma^i$  - гамма-матрицы в представлении Вейля,  $d^{MNR}$  и  $c^{MN}$  - симметричные инвариантные тензоры в  $E_{6(6)}$  и  $E_{7(7)}$  соответственно. Для группы  $O(D, D)$  мы вновь получаем условие (2.8).

Также  $Y$  может быть записан через проектор на представление группы  $P^{MN}{}_{KL} = (t_K^M)^\alpha (t_L^N)_\alpha$ , где  $t^\alpha$  - генераторы группы, записанные в нужном представлении.

$$Y^{MN}{}_{KL} = -\alpha P^{MN}{}_{KL} + \beta \delta_L^M \delta_K^N + \delta_L^M \delta_K^N, \quad (2.18)$$

где  $\alpha$  и  $\beta$  - константы, разные для каждой группы U-дуальности.

Векторы в обобщенном пространстве преобразуются при диффеоморфизмах обобщенных координат. Их преобразование не задается стандартной производной Ли, так как стандартная производная Ли содержит в себе объекты из группы  $GL(N)$ , то есть выводит за пределы обобщенного пространства. Для согласованного определения нужно добавить проектор на обобщенное пространство

$$(\delta_\Lambda V)^M = \Lambda^N \partial_N V^M - \alpha P^{MN}{}_{KL} \partial_N \Lambda^K V^L + \beta V^M \partial_K \Lambda^K = (L_\Lambda V)^M + Y^{MN}{}_{KL} \partial_N \Lambda^K V^L. \quad (2.19)$$

Если в качестве группы симметрии теории выбрать  $GL(N)$ , то обобщенная геометрия сводится к стандартной. Для произвольной теории, если мы наложим условие проекции, отвечающее теории супергравитации, мы получим в точности действие диффеоморфизмов и калибровочных преобразований на поля теории супергравитации. К сожалению, без наложения этого условия алгебра не замыкается (коммутатор двух производных Ли не является снова производной Ли).

Если же мы применим условие проекции, то коммутатор двух обобщенных производных Ли записывается как

$$[\delta_{\Lambda_1}, \delta_{\Lambda_2}] = \delta_{[\Lambda_1, \Lambda_2]_E}, \quad (2.20)$$

где Е-скобка полей определяется следующим образом

$$[\Lambda_1, \Lambda_2]_E^M = \Lambda_{[1}^N \partial_N \Lambda_2]_E^M + Y_{KL}^{MN} \partial_N \Lambda_{[1}^K \Lambda_2]_E^L. \quad (2.21)$$

Тождество Якоби для такой скобки выглядит так

$$[[\Lambda_{[1}, \Lambda_2]_E, \Lambda_3]_E^M = \frac{1}{6} Y_{KL}^{MN} \partial_N ([\Lambda_{[1}, \Lambda_2]_E^K \Lambda_3]_E^L). \quad (2.22)$$

## 3 Редукция Шерка-Шварца

### 3.1 Редукция ШШ в стандартной геометрии и тензор вложения

#### 3.1.1 Редукция Шерка-Шварца

Рассмотрим обычную (не обобщенную) геометрию и теорию супергравитации. Произведем редукцию Шерка-Шварца, то есть разобьем координаты  $x^A \rightarrow (x^a, x^\alpha)$ , где большие каллиграфические латинские индексы пробегают  $n + D$  значений, малые латинские пробегают  $n$  внутренних, а греческие пробегают  $D$  внешних координат. Наложим условие, что поля зависят от  $n$  внутренних и  $D$  внешних координат следующим факторизованным образом

$$T^b(x^a, x^\alpha) = U_m^b(x^a) T^m(x^\alpha). \quad (3.1)$$

При подстановке вектора в такой форме в производную Ли можно получить

$$L_\Lambda T^b(x^a, x^\alpha) = U_m^b(L_\Lambda T^m(x^\alpha) + f_{kl}{}^m \Lambda^k T^l), \quad (3.2)$$

где флаксы

$$f_{ab}{}^c = 2U_n^c \partial_m U_{[a}^n U_{b]}^m \quad (3.3)$$

определяют структурные константы и массы скалярных полей в получаемой в редукции неабелевой калибровочной теории (Янга-Миллса). Действительно, при калибровочных преобразованиях векторное поле в полученной теории ведет себя как  $\delta A_\mu^a = \partial\lambda^a + f_{bc}^a A_\mu^b \lambda^c$ , что отвечает неабелевой теории Янга-Миллса со структурными константами  $f_{bc}^a$ .

Константы в низкоразмерных теориях Янга-Миллса могут определяться не только вышеописанными флаксами. Также флаксы могут приходиться из р-форм. Наконец, некоторые из них вообще нельзя получить редукцией из теории с более высокой размерностью. Такие флаксы называются негеометрическими (в отличие от остальных - геометрических).

### 3.1.2 Тензор вложения

Наиболее систематическим подходом к конструкции неабелевых низкоразмерных теорий супергравитации является подход с использованием тензора вложения [38], дающий сразу все возможные суперсимметричные деформации в ковариантном виде.

Рассмотрим некоторую теорию супергравитации (скажем, 11-мерную или 10-мерную) и скомпактифицируем ее на тор. Полученная теория будет иметь группу глобальных симметрий  $G$  с генераторами  $t_\alpha$ . Мы можем рассмотреть более широкий класс суперсимметричных теорий, введя деформацию с подгруппой  $G_0$  группы  $G$  с помощью удлинения производной  $D_\mu = \partial_\mu + A_\mu^M \Theta_M^\alpha t_\alpha$ , где постоянный тензор  $\Theta_M^\alpha$  называется тензором вложения (он определяет калибровочную группу как подгруппу  $G_0$  группы глобальных преобразований  $G$ ). При таком удлинении лагранжиан теории меняется. Все теории, которые можно получить с помощью обычной размерной редукции, как описано в предыдущем подразделе, можно получить и в формализме тензора вложения, в то время как обратное неверно. (см. рис. 1). Калибровки, которые нельзя получить с помощью обычной размерной редукции, называются негеометрическими.

Представление, которому принадлежит тензор вложения, это  $R_V \otimes R_{adj}$  (что видно из его записи  $\Theta_M^\alpha$ ), где  $\dim R_V$  - количество векторных полей в теории (оно же - размерность соответствующего обобщенного пространства),  $R_{adj}$  - присоединенное представление группы  $G$ . Под действием группы дуальности это представление разбивается в прямую сумму неприводимых представлений. Из требования, чтобы теория оставалась суперсимметричной, следует, что  $\Theta$  может принадлежать не любому представлению из этой суммы, но только некоторым (линейные условия на тензор вложения), которые схематично имеют вид  $\mathbb{P}_R \Theta = 0$ , где  $\mathbb{P}_R$  - проектор на соответствующее представление.

Также для ковариантности теории мы хотим потребовать, чтобы тензор  $\Theta$  был инвариантным объектом под действием производной  $D_\mu$ , что ведет к квадратичным условиям на него в форме

$$\partial_\mu \Theta_L^\beta + A_\mu^M \Theta_M^\gamma (t_\gamma)^K \Theta_K^\beta - A_\mu^M \Theta_M^\mu (t_\mu)_\alpha^\beta \Theta_L^\alpha = 0, \quad (3.4)$$

где во втором члене генераторы записаны в представлении  $R_V$ , а в третьем в  $R_{adj}$ . После упрощения получаем (т.к.  $\Theta$  - постоянный тензор, а векторные поля произвольны)

$$\Theta_M^\mu (t_\mu)_L^K \Theta_K^\beta + \Theta_M^\gamma f_{\gamma\alpha}^\beta \Theta_L^\alpha = 0, \quad (3.5)$$

где мы использовали, что генераторы в присоединенном представлении совпадают со структурными константами. Введя обозначения  $X_{\bar{A}\bar{B}}^{\bar{C}} = \Theta_{\bar{A}}^\alpha (t_\alpha)_{\bar{B}}^{\bar{C}}$  и домножив на  $t_\beta$ , это условие переписывается в форме

$$[X_{\bar{A}}, X_{\bar{B}}] = -X_{\bar{A},\bar{B}}^{\bar{C}} X_{\bar{C}} \quad (3.6)$$

Важно отметить, что  $X_{\bar{A},\bar{B}}^{\bar{C}}$  не является ни симметричным, ни антисимметричным, но его симметричная часть обращается в ноль при проекции  $X_{\bar{A},\bar{B}}^{\bar{C}} X_{\bar{C}}$ . Тожество Якоби выполняется с точностью до симметричной части.

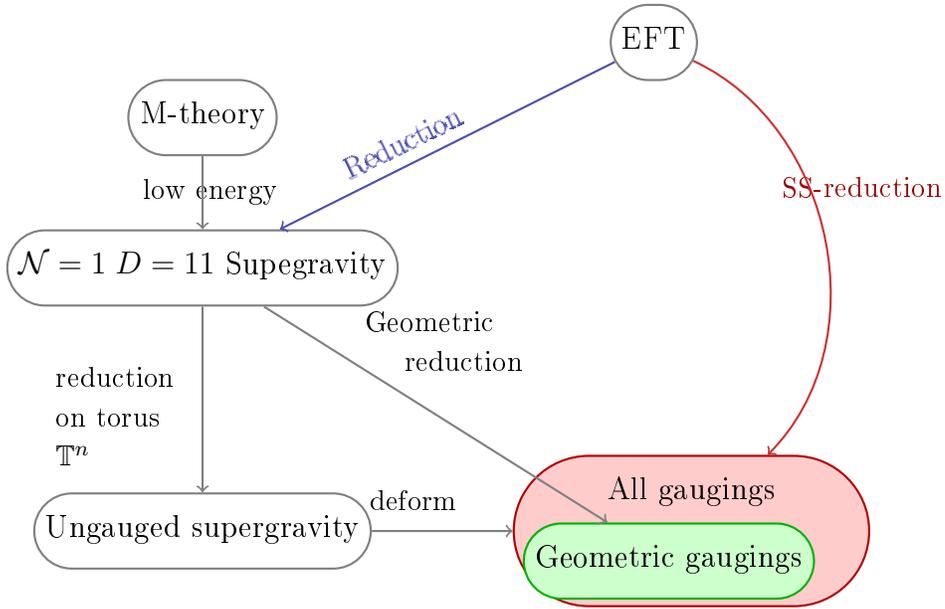


Рис. 1: Relation between frameworks

### 3.2 Обобщенная редукция Шерка-Шварца

В этом разделе рассмотрим редукцию Шерка-Шварца в обобщенном пространстве. Вновь будем считать, что поля зависят от обобщенных и обычных координат факторизованным образом

$$T^A(x^{(D)}, \mathbb{X}^M) = U_{\bar{A}}^A(\mathbb{X}^M) T^{\bar{A}}(x^{(D)}), \quad (3.7)$$

где большие латинские буквы пробегают обобщенные координаты. При подстановке вектора в такой форме в обобщенную производную Ли можно получить

$$\delta_\Lambda T^A = U_{\bar{B}}^A X_{\bar{C}\bar{D}}^{\bar{B}} \Lambda^{\bar{C}} T^{\bar{D}}, \quad (3.8)$$

где

$$X_{\bar{C}\bar{D}}^{\bar{B}} = 2U_{\bar{B}}^{\bar{B}}\partial_{[\bar{C}}U_{\bar{D}]}^{\bar{C}} - Y_{\bar{M}\bar{D}}^{\bar{B}\bar{A}}U_{\bar{C}}^{\bar{M}}\partial_{\bar{A}}U_{\bar{C}}^{\bar{C}}. \quad (3.9)$$

Как мы видим, эта формула является обобщением (3.3), поэтому  $X_{\bar{C}\bar{D}}^{\bar{B}}$  называются обобщенными флаксами. Совпадение обозначений с  $X_{\bar{C}\bar{D}}^{\bar{B}}$ , возникшими в предыдущем разделе, не является случайным. Как мы увидим позднее, это одна и та же величина.

Если мы потребуем, чтобы алгебра производных Ли замыкалась (не налагая условие проекции - оно может быть нарушено), мы получим условие

$$[X_{\bar{A}}, X_{\bar{B}}] = -X_{[\bar{A}, \bar{B}]}^{\bar{C}} X_{\bar{C}} \quad (3.10)$$

где мы определили  $(X_{\bar{A}})_{\bar{B}}^{\bar{C}} = X_{\bar{A}\bar{B}}^{\bar{C}}$ . Подставляя  $X$  в тождество Якоби и используя условие замыкания, мы получим

$$[[\Lambda_{[1}, \Lambda_{2]}]_E, \Lambda_{3}]_E V^{\bar{F}} + c.p. = (X_{[\bar{A}\bar{B}]}^{\bar{E}} X_{[\bar{E}\bar{C}]}^{\bar{G}} + X_{[\bar{C}\bar{A}]}^{\bar{E}} X_{[\bar{E}\bar{B}]}^{\bar{G}} + X_{[\bar{B}\bar{C}]}^{\bar{E}} X_{[\bar{E}\bar{A}]}^{\bar{G}}) X_{\bar{G}\bar{D}}^{\bar{F}} \Lambda_1^{\bar{A}} \Lambda_2^{\bar{B}} \Lambda_3^{\bar{C}} V^{\bar{D}} \quad (3.11)$$

Чтобы тождество Якоби выполнялось, выражение в правой части должно быть равно нулю.

Мы хотим потребовать также, чтобы  $X$  не только был константой, но и преобразовывался инвариантным образом по действием обобщенной производной Ли (т.е. чтобы она обращала его в ноль). Используя, что  $X_{\bar{A}, \bar{B}}^{\bar{C}}$  преобразуется как обобщенный тензор, мы получаем

$$\delta_{\Sigma} X_{\bar{A}\bar{B}}^{\bar{C}} = \Sigma^{\bar{E}} ([X_{\bar{E}}, X_{\bar{A}}]_{\bar{B}}^{\bar{C}} + X_{\bar{E}\bar{A}}^{\bar{D}} X_{\bar{D}\bar{B}}^{\bar{C}}) \quad (3.12)$$

Что приводит к квадратичным условиям

$$[X_{\bar{A}}, X_{\bar{B}}] = -X_{\bar{A}\bar{B}}^{\bar{C}} X_{\bar{C}} \quad (3.13)$$

Это условие является наиболее сильным, все предыдущие следуют из него. Например, тождество Якоби выполняется с точностью до симметричной части, которая обращается в ноль при проекции  $X_{\bar{A}, \bar{B}}^{\bar{C}} X_{\bar{C}}$ , что находится в абсолютном согласии с (3.11).

Как видим, квадратичное условие в точности совпадает с (3.6). Определяя  $X_{\bar{A}, \bar{B}}^{\bar{C}}$  согласно (3.9), мы получаем, что линейные условия на  $\Theta$  выполняются автоматически. (Более подробно это разобрано на примере  $SL(5)$  в следующей главе). Наконец, в редуцированной теории мы получаем такой же лагранжиан, как и в полученной добавлением калибровки в предыдущем разделе, причем на этот раз мы можем получить также и негеометрические калибровки (см. рис. 1). Под действием группы  $G$  флаксы разбиваются на орбиты. Орбиты, содержащие геометрические флаксы, называются геометрическими, не содержащие - негеометрическими (см. рис. 2). Решения, соответствующие негеометрическим флаксам, нарушают условие проекции, но при этом низкоразмерная теория определена корректно.

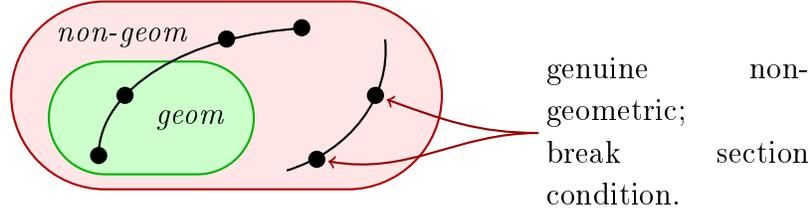


Рис. 2: Geometric and non-geometric gaugings

## 4 Геометрия $SL(5)$ и компактификация на сферу как теория типа IIB

### 4.1 Состав полей в 7-мерной супергравитации

Бозонная часть лагранжиана 11-мерной супергравитации имеет вид [39]

$$L = eR - \frac{1}{48}eF^2 + \frac{1}{6}(F \wedge F \wedge A) \quad (4.1)$$

где  $R$  - скаляр Риччи, определенный через метрику стандартным образом,  $A$  - 3-форма,  $F = dA$ . Таким образом, полями являются метрика  $g_{AB}$  и 3-форма  $A_{MNC}$ . При компактификации на 4-хмерный тор мы получаем следующий набор полей (как и раньше, малые латинские индексы пробегают внутренние измерения, а греческие - внешние, большие каллиграфические латинские - все 11).

$$\begin{aligned} g_{AB} &\rightarrow g_{ab}, g_{a\beta}, g_{\alpha\beta} \\ A_{ABC} &\rightarrow A_{abc}, A_{ab\gamma}, A_{a\beta\gamma}, A_{\alpha\beta\gamma} \end{aligned} \quad (4.2)$$

Посмотрим теперь, во что переходят эти поля в 7-мерной теории.

$A_{\alpha\beta\gamma}$  - 3-форма. В 7 измерениях 3-форма дуальна 2-форме. Поэтому вместо четырех 2-форм  $A_{a\beta\gamma}$  мы по сути имеем 5, преобразующихся по фундаментальному представлению группы  $SL(5)$ .

$A_{ab\gamma}$  - 6 векторных полей, а  $g_{a\beta}$  - еще 4 векторных поля. Всего получается 10 векторных полей, которые также преобразуются под действием 10-мерного представления группы  $SL(5)$ .

$g_{ab}$  - 10 скалярных полей и  $A_{abc}$  - 4 скалярных поля, всего 14. Они записываются в виде метрики

$$M_{MN} = \begin{pmatrix} g_{mn} + \frac{1}{2}A_m{}^{rs}A_{nrs} & -\frac{1}{2\sqrt{2}}A_m{}^{rs}\epsilon_{rsab} \\ -\frac{1}{2\sqrt{2}}A_n{}^{rs}\epsilon_{rscd} & g_{a[b}g_{c]d} \det g \end{pmatrix} \quad (4.3)$$

(здесь и до конца параграфа большие латинские индексы пробегают 10 значений из 10-мерного представления  $SL(5)$ )

Эта метрика соответствует верхнетреугольному виду обобщенного репера. Любой матрице из  $SL(5)$  можно придать такой вид при помощи вращений из  $SO(5)$ , следовательно, это

элемент фактор пространства  $SL(5)/SO(5)$  .

Наконец,  $g_{\mu\nu}$ , метрика 7-мерного пространства, является просто скаляром относительно действия группы  $SL(5)$ .

Таким образом, мы получаем, что глобальной группой симметрии в 7-мерной супергравитации является  $SL(5)$  . Поэтому наше обобщенное пространство будет описываться 10-мерным представлением группы  $SL(5)$  (т.к. под действием именно этого представления преобразуются векторные поля).

Лагранжианом для исключительной теории поля в обобщенном пространстве является обобщенный скаляр Риччи (подробнее об этом написано на примере других групп в [12]). Будучи записанным в терминах метрики  $M_{MN}$ , он принимает вид

$$V = \det M^{-\frac{1}{4}} \left( \frac{1}{12} V_1 - \frac{1}{2} V_2 + \frac{1}{4} V_3 + \frac{1}{12} V_4 \right), \quad (4.4)$$

где

$$\begin{aligned} V_1 &= M^{MN} \partial_M M^{KL} \partial_N M_{KL} \\ V_2 &= M^{MN} \partial_M M^{KL} \partial_K M_{NL} \\ V_3 &= -\partial_M M^{MQ} (M^{RS} \partial_Q M_{RS}) \\ V_4 &= M^{MN} (M^{RS} \partial_M M_{RS}) (M^{KL} \partial_N M_{KL}) \end{aligned} \quad (4.5)$$

При наложении условия проекции он воспроизводит скалярный потенциал 7-мерной супергравитации.

## 4.2 Условие проекции

Для того, чтобы теория была самосогласованной, нужно наложить условие проекции, которое в  $SL(5)$  случае принимает следующий вид

$$\epsilon^{ABCDE} \partial_{AB} \partial_{CD} = 0. \quad (4.6)$$

(здесь и далее большие латинские индексы пробегает 5 значений из фундаментального представления  $SL(5)$  )

Можно показать, что существуют два типа решений условия проекции, один из которых соответствует 11-мерной супергравитации, а другой - супергравитации типа IIB . Это непосредственно связано с разбиением группы  $SL(5)$  под действием группы  $GL(4)$  или  $GL(3) \times SL(2)$ . Подгруппа  $SL(2)$  отождествляется с группой S-дуальности теории типа IIB. Для решений, отвечающих теории типа IIB мы получаем следующие правила разбиений для нужных нам представлений.

$$\begin{aligned} 5 &\longrightarrow (3, 1)_{-2} + (1, 2)_3, \\ 10 &\longrightarrow (1, 1)_6 + (\bar{3}, 1)_{-4} + (3, 2)_1, \end{aligned} \quad (4.7)$$

где нижний индекс обозначает вес под действием подгруппы  $GL(1)$  группы  $GL(3)$ . Разбивая индекс  $A$  фундаментального представления группы  $SL(5)$  на два набора индексов соответствующих  $GL(3)$  и  $SL(2)$ , получаем  $A = (\hat{\mu}, \hat{a})$ , где  $\hat{\mu} = 2, 3, 4$  и  $\hat{a} = 1, 5$ . Следовательно, координаты  $\mathbb{X}^{AB}$ , параметризующие обобщенное пространство, разбиваются как

$$\mathbb{X}^{AB} \longrightarrow \{\mathbb{X}^{15}, \mathbb{X}^{\hat{\mu}\hat{\nu}}, \mathbb{X}^{\hat{\mu}\hat{a}}\}. \quad (4.8)$$

С точки зрения теории струн типа IIB координата  $z = \mathbb{X}^{15}$  отождествляется с модами намотки D3-браны, а координаты  $\tilde{x}_{\hat{\mu}} = \epsilon_{\hat{\mu}\hat{\nu}\hat{\rho}} \mathbb{X}^{\hat{\mu}\hat{\nu}}$  с трансляционными модами. Пара координат  $\mathbb{X}^{\hat{\mu}\hat{a}}$  отвечает модам намотки D1-браны и F1-струны. Здесь видно, что S-дуальность меняет F1-струну с D1-браной.

После такого разбиения условие проекции записывается как

$$\begin{aligned} \epsilon^{\hat{\mu}\hat{\nu}\hat{\rho}} \epsilon^{\hat{a}\hat{b}} \partial_{\hat{\mu}\hat{\nu}} \otimes \partial_{\hat{\rho}\hat{b}} &= 0, \\ \epsilon^{\hat{\mu}\hat{\nu}\hat{\rho}} \epsilon^{\hat{a}\hat{b}} \partial_{\hat{\alpha}\hat{\beta}} \otimes \partial_{\hat{\nu}\hat{r}} + \epsilon^{\hat{\mu}\hat{\nu}\hat{\rho}} \epsilon^{\hat{a}\hat{b}} \partial_{\hat{\nu}\hat{\alpha}} \otimes \partial_{\hat{\rho}\hat{b}} &= 0. \end{aligned} \quad (4.9)$$

Нарушая  $SL(2)$ -инвариантность выбором в качестве геометрической координаты  $\mathbb{X}^{1\hat{\mu}}$  и удаляя координаты, соответствующие D3 и D1 первое уравнение переписывается как

$$\tilde{\partial}^{\hat{\mu}} \otimes \partial_{\hat{\mu}} = 0, \quad (4.10)$$

что есть ничто иное как условие проекции для  $O(3,3)$ -обобщенной геометрии. Второе уравнение удовлетворяется тождественно. Таким образом, остаются следующие 6 координат

$$\begin{aligned} \mathbb{X}^{14}, \mathbb{X}^{12}, \mathbb{X}^{13} \\ \mathbb{X}^{23}, \mathbb{X}^{34}, \mathbb{X}^{24}. \end{aligned} \quad (4.11)$$

В этих обозначениях T-дуальность действует перестановкой координат в столбцах. Наконец, чтобы восстановить стандартное пространство-время, необходимо выбрать три координаты. Оставляя только координаты из первой строки, мы возвращаемся к теории струн типа IIA. Чтобы получить дуальную ей теорию струн типа IIB нужно сделать преобразование T-дуальности вдоль  $\mathbb{X}^{14}$  и тем самым нужный набор координат будет  $\{\mathbb{X}^{23}, \mathbb{X}^{12}, \mathbb{X}^{13}\}$ .

### 4.3 Редукция ШШ и калибровка

Мы предполагаем условие редукции Шерка-Шварца (3.7)

$$T^A(x^{(7)}, \mathbb{X}^{AB}) = U_A^A(\mathbb{X}^{AB}) T^{\bar{A}}(x^{(7)}), \quad (4.12)$$

для любого вектора в обобщенном пространстве. Здесь большие латинские индексы пробегают  $A, B = 1, \dots, 5$  из 5-мерного представления группы  $SL(5)$ , в то время как подчеркивание

сверху означает, что они отвечают “плоским” координатам из расслоения. Обобщенное пространство параметризуется координатами  $\{\mathbb{X}^{AB}\}$  преобразующимися по **10**-мерному представлению группы  $SL(5)$ . Внешнее 7-мерное пространство параметризуется координатами  $\{x^{(7)}\}$  и в дальнейшем не появляется.

Известно, что при обобщенной редукции Шерка-Шварца обобщенная теория поля  $SL(5)$  воспроизводит структуру  $D = 7$  максимальной супергравитации. Интересующий нас объект здесь это тензор вложения  $X_{\bar{A}\bar{B}}^{\hat{\alpha}}$ , который обладает следующей тензорной структурой

$$X_{\bar{A}\bar{B}}^{\hat{\alpha}} \in \mathbf{10} \otimes \mathbf{24} = \mathbf{10} \oplus \mathbf{15} \oplus \overline{\mathbf{40}} \oplus \mathbf{175}, \quad (4.13)$$

где  $\hat{\alpha}$  индекс из присоединенного представления группы  $SL(5)$ . Самосогласованность алгебры суперсимметрии требует, чтобы оставались только компоненты из  $\mathbf{10} \oplus \mathbf{15} \oplus \overline{\mathbf{40}}$  (если глобальное преобразование Вейля калибруется). Тензор вложения, заданный уравнением (3.9), этому условию удовлетворяет автоматически, что следует из его явного вида

$$X_{\bar{A}\bar{B},\bar{C}}^{\bar{D}} = \frac{1}{3}\theta_{\bar{A}\bar{B}}\delta_{\bar{C}}^{\bar{D}} - \frac{10}{3}\delta_{[\bar{A}}^{\bar{D}}\theta_{\bar{B}]\bar{C}} + \delta_{[\bar{A}}^{\bar{D}}Y_{\bar{B}]\bar{C}} - 2\epsilon_{\bar{A}\bar{B}\bar{C}\bar{E}\bar{F}}Z^{\bar{E}\bar{F},\bar{D}} \quad (4.14)$$

где  $Y_{\bar{A}\bar{B}} = Y_{\bar{B}\bar{A}}$  параметризует представление **15** и задан

$$Y_{\bar{A}\bar{B}} = U_{\bar{C}}^{\bar{C}}\partial_{\bar{C}(\bar{A}}U_{\bar{B})}^{\bar{C}}, \quad (4.15)$$

и  $Z^{\bar{A}\bar{B},\bar{C}} = -Z^{\bar{B}\bar{A},\bar{C}}$  параметризует представление  $\overline{\mathbf{40}}$  такой, что  $Z^{[\bar{A}\bar{B},\bar{C}]} = 0$  задан

$$Z^{\bar{A}\bar{B},\bar{C}} = -\frac{1}{24}\left(\epsilon^{\bar{A}\bar{B}\bar{D}\bar{E}\bar{F}}U_{\bar{A}}^{\bar{C}}\partial_{\bar{D}\bar{E}}U_{\bar{F}}^{\bar{A}} - \epsilon^{\bar{D}\bar{E}\bar{F}\bar{C}}[\bar{A}U_{\bar{A}}^{\bar{B}}]\partial_{\bar{D}\bar{E}}U_{\bar{F}}^{\bar{A}}\right), \quad (4.16)$$

и калибровка тромбона  $\theta_{\bar{A}\bar{B}} = -\theta_{\bar{B}\bar{A}}$  параметризует представление **10**, задана

$$\theta_{\bar{A}\bar{B}} = \frac{1}{10}\left(U_{\bar{A}}^{\bar{C}}\partial_{\bar{A}\bar{B}}U_{\bar{C}}^{\bar{A}} - U_{\bar{A}}^{\bar{C}}\partial_{\bar{C}[\bar{A}}U_{\bar{B}]}^{\bar{A}}\right). \quad (4.17)$$

Задача о нахождении твист-матриц в случае, когда не равны нулю только  $Y_{\bar{A}\bar{B}}$ , была решена в [40], где был рассмотрен анзац с симметрией  $CSO(p, q, r)$ , являющейся группой симметрий пространства  $H^{p,q} \times R^r$ , где  $H^{p,q}$  - гиперлоид, и получена в результате геометрическая метрика, отвечающая этому пространству, как в статье [41].

При редукции Шерка-Шварца скалярный потенциал (4.4) принимает вид

$$\begin{aligned} V &= \frac{1}{64}(3X_{MN,R}^S X_{PQ,S}^R M^{MP} M^{NQ} - X_{MP,Q}^N X_{NR,S}^M M^{PR} M^{QS}) \\ &+ \frac{1}{96}(X_{MN,R}^S X_{PQ,T}^U M^{MP} M^{NQ} M^{RT} M_{SU} + X_{MP,Q}^N X_{NR,S}^M M^{PQ} M^{RS}) \\ &= \frac{1}{64}(2M^{MN} Y_{NP} M^{PQ} Y_{QM} - (M^{MN} Y_{MN})^2) \\ &+ Z^{MN,P} Z^{QR,S} (M_{MQ} M_{NR} M_{PS} - M_{MQ} M_{NP} M_{RS}) \end{aligned} \quad (4.18)$$

## 4.4 Калибровки $\overline{40}$

Мы хотим найти явную форму твист-матриц, соответствующую определенным орбитам под действием группы U-дуальности, принадлежащим к представлению  $\overline{40}$ . Калибровка  $Z^{\overline{AB}, \overline{C}}$  выбрана в следующей форме

$$Z^{\overline{AB}, \overline{C}} = v^{[\overline{A} w^{\overline{B}] \overline{C}}, \quad (4.19)$$

где  $\omega^{\overline{BC}} = \omega^{\overline{CB}}$  является симметричной матрицей. Чтобы выбрать представителя на этой орбите, мы фиксируем вектор  $v$  и матрицу  $w$  следующим образом

$$\begin{aligned} v^{\overline{A}} &= [1, 0, 0, 0, 0], \\ w^{\overline{AB}} &= \text{diag}[\underbrace{1, \dots, 1}_p, \underbrace{-1, \dots, -1}_q, \underbrace{0, \dots, 0}_r], \end{aligned} \quad (4.20)$$

где  $p + q + r = 4$ . В самом деле, вектор  $v$  может быть зафиксирован действием группы  $SL(5)$ , в то время, как оставшаяся свобода в выборе  $SL(4)$  используется для диагонализации матрицы  $w$ . На уровне  $D = 7$  калибровочной теории этот выбор соответствует  $CSO(p, q, r) := SO(p, q) \times \mathbb{R}^r$  калибровочной группе.

Случай  $q = 0 = r$  дает  $SO(4)$  теорию, которая может быть интерпретирована как компактификации супергравитации типа IIВ на сферу [42]. Калибровки с  $q \neq 0$  дают некомпактные калибровочные группы и соответствуют редукциям на гиперboloид  $H^{p,q}$ .

Вводя зависящую от  $\mathbb{X}$  масштабную функцию  $\rho$  мы записываем уравнения для твист-матрицы  $U_{\overline{A}}^{\overline{A}}$  и обратной к ней. Исчезновение симметричной части калибровки  $Y_{\overline{AB}}$  дает

$$\partial_{CD} U_{(\overline{A}}^{\overline{C}} U_{\overline{B})}^{\overline{D}} = 0 \quad (4.21)$$

в то время как из исчезновения калибровки тромбона следует

$$\partial_{CD} (\rho^{-6} U_{\overline{AB}}^{CD}) = 0, \text{ or } \partial_{CD} U_{\overline{AB}}^{CD} = 6\rho^{-1} U_{\overline{AB}}^{CD} \partial_{CD} \rho \quad (4.22)$$

для ненулевых калибровок из  $\overline{40}$  мы получаем

$$U_{\overline{ABC}}^{GHE} \partial_{GH} U_{\overline{E}}^{\overline{D}} - 2U_{[\overline{AB}}^{GH} \delta_{\overline{C}]}^{\overline{D}} \partial_{GH} \ln \rho = \epsilon_{\overline{ABC} \overline{G} \overline{H}} v^{\overline{G}} w^{\overline{H} \overline{D}} \quad (4.23)$$

где  $v^{\overline{A}} = \delta_0^{\overline{A}}$ ,  $w^{\overline{H} \overline{0}} = 0$ ,  $w^{\overline{h} \overline{d}} = \text{diag}(1.. - 1..0)$  (здесь и далее мы используем малые латинские индексы для 1..4).

Умножая уравнение (4.23) на  $U_{\overline{KLM}}^{\overline{ABC}}$  и свертывая с  $\epsilon^{KLMRS}$  мы получаем

$$\epsilon^{GHERS} \partial_{GH} U_{\overline{E}}^{\overline{D}} - 2\epsilon^{GHMRS} U_{\overline{M}}^{\overline{D}} \partial_{GH} \ln \rho = U_{\overline{GH}}^{RS} v^{\overline{G}} w^{\overline{H} \overline{D}}, \quad (4.24)$$

где было использовано условие  $U_{\overline{B}}^{\overline{A}} \in SL(5)$ . Из этого уравнения следуют серьезные ограничения. Например, из него следует, что случай  $r = 0$  (у  $w$  нет 0 на диагонали) не может быть получен как решение условия проекции с симметрией  $GL(4)$  (см. Приложение). Следовательно, невозможно получить эти калибровки из теории типа IIА.

## 4.5 Геометрическая редукция типа IIВ

Как было описано в предыдущем разделе, чтобы построить решение в  $D = 7$  типа IIВ супергравитации с помощью  $SL(5)$  исключительной теории поля нужно рассмотреть решение условия проекции, которое зависит только от координат  $\mathbb{X}^{\alpha\beta}$ , где  $\alpha, \beta = 1, 2, 3$ . Уравнения (4.24) тогда принимают следующую форму

$$\epsilon^{\alpha\beta ERS} \partial_{\alpha\beta} U_E^{\bar{D}} - 2\epsilon^{\alpha\beta MRS} U_M^{\bar{D}} \partial_{\alpha\beta} \ln \rho = U_{\bar{G}\bar{H}}^{RS} v^{\bar{G}} w^{\bar{H}\bar{D}}. \quad (4.25)$$

При выборе  $\{RS\} = \{\gamma\delta\}$  из этих уравнений следует  $U_{0\bar{h}}^{\alpha\beta} = 0$ , так как левая часть тождественно равна нулю из-за свойств полностью антисимметричного тензора. Чтобы твист-матрица была невырожденной, ( $\det U \neq 0$ ) необходимо положить  $U_0^\alpha = 0$  для всех  $\alpha$  (детали см. Приложение). Определяя геометрические координаты  $\xi^\alpha$  как  $\partial_{\alpha\beta} = \epsilon_{\alpha\beta\gamma 04} \partial^\gamma$  мы можем записать твист-матрицу, решающая эти уравнения, в следующем виде

$$\begin{aligned} U_0^{\bar{0}} &= \psi(x), & U_m^{\bar{0}} &= 0 = U_0^{\bar{m}}, \\ U_\alpha^{\bar{\alpha}} &= f(x) \delta_\alpha^{\bar{\alpha}} + x^\alpha x^{\bar{\alpha}} g(x), \\ U_\alpha^{\bar{4}} &= a(x) x^\alpha, & U_4^{\bar{\alpha}} &= b(x) x^{\bar{\alpha}}, \\ U_4^{\bar{4}} &= c(x), \end{aligned} \quad (4.26)$$

где  $x = \sqrt{x^\alpha x^\alpha}$  и  $a, b, c, f, g$  некоторые функции от  $x$ , которые будут определены ниже. В матричной форме анзац записывается как

$$U_A^{\bar{A}} = \begin{pmatrix} \psi & 0 & 0 & 0 & 0 \\ 0 & x_1 x^1 g(x) + f(x) & x_1 x^2 g(x) & x_1 x^3 g(x) & x_1 a(x) \\ 0 & x_2 x^1 g(x) & x_2 x^2 g(x) + f(x) & x_2 x^3 g(x) & x_2 a(x) \\ 0 & x_3 x^1 g(x) & x_3 x^2 g(x) & x_3 x^3 g(x) + f(x) & x_3 a(x) \\ 0 & x^1 b(x) & x^2 b(x) & x^3 b(x) & c(x) \end{pmatrix}, \quad (4.27)$$

Явная форма неизвестных функций существенным образом зависит от калибровочной группы, которая полностью определяется сигнатурой и рангом матрицы  $w^{mn}$ . Вообще, для случая группы  $SO(4)$  и  $SO(3,1)$ , когда матрица невырождена и ее сигнатура имеет вид  $\text{diag}[1,1,1,1]$  и  $\text{diag}[1,1,1,-1]$  соответственно, мы получаем ( $\lambda = \pm 1$ )

$$\begin{aligned}
\rho &= const \\
c &= \sqrt{\frac{\alpha}{\lambda} - \frac{\gamma^2}{\lambda} B^2} \\
b &= \frac{\gamma B}{x} \\
g &= Gb, f = Fb \\
a &= A/x^3 \\
A &= Rc - B \\
F &= \mu\gamma B^{-2} x^2 \\
G &= R/x - \mu\gamma B^{-2} \\
R' &= \mu\gamma B^{-2} x^2
\end{aligned} \tag{4.28}$$

где для  $B$  задана неявно уравнением: для SO(4) ( $\lambda = 1$ )

$$\frac{\mu\gamma}{3} x^3 + const = \frac{1}{2} \frac{B \sqrt{\frac{\alpha}{\lambda} - \frac{\gamma^2}{\lambda} B^2}}{\frac{\gamma^2}{\lambda}} + \frac{1}{2} \frac{\arctan\left(\frac{\sqrt{\frac{\gamma^2}{\lambda} B}}{\sqrt{\frac{\alpha}{\lambda} - \frac{\gamma^2}{\lambda} B^2}}\right)}{(\frac{\gamma^2}{\lambda})^{3/2}}, \tag{4.29}$$

И для SO(3,1) ( $\lambda = -1$ )

$$\frac{\mu\gamma}{3} x^3 + const = -\frac{1}{2} \frac{B \sqrt{\frac{\alpha}{\lambda} - \frac{\gamma^2}{\lambda} B^2}}{\frac{\gamma^2}{\lambda}} + \frac{1}{2} \frac{\ln(\sqrt{-\frac{\gamma^2}{\lambda} B} + \sqrt{\frac{\alpha}{\lambda} - \frac{\gamma^2}{\lambda} B^2})}{(-\frac{\gamma^2}{\lambda})^{3/2}} \tag{4.30}$$

В случае  $\alpha = 0$  мы находим явное решение

$$\begin{aligned}
\rho &= const \\
c &= \gamma \sqrt{\frac{2}{3} \mu \gamma^2 x^3 + \nu} \\
b &= \frac{\gamma \sqrt{\frac{2}{3} \mu \gamma^2 x^3 + \nu}}{x} \\
g &= \left( \frac{\ln(\frac{2}{3} \mu \gamma^2 x^3 + \nu)}{2\gamma x} + \frac{\kappa}{x} - \frac{\mu\gamma}{\frac{2}{3} \mu \gamma^2 x^3 + \nu} \right) \frac{\gamma \sqrt{\frac{2}{3} \mu \gamma^2 x^3 + \nu}}{x}, \\
f &= \frac{\mu\gamma x^2}{\frac{2}{3} \mu \gamma^2 x^3 + \nu} \frac{\gamma \sqrt{\frac{2}{3} \mu \gamma^2 x^3 + \nu}}{x} \\
a &= \left( \frac{\ln(\frac{2}{3} \mu \gamma^2 x^3 + \nu)}{2} + \kappa\gamma - 1 \right) \sqrt{\frac{2}{3} \mu \gamma^2 x^3 + \nu} x^{-3}
\end{aligned} \tag{4.31}$$

Твист-матрица  $U$ , заданная в (4.27) с таким образом определенными функциями  $g$ ,  $f$ ,  $a$ ,  $b$ , и  $c$ , дает калибровку  $Z^{\bar{A}\bar{B},\bar{C}} \in \bar{\mathbf{40}}$  в виде  $Z^{\bar{A}\bar{B},\bar{C}} = v^{[\bar{A}]} w^{\bar{B}]\bar{C}}$ , где  $v^{[\bar{A}]}$  и  $w^{\bar{B}]\bar{C}}$  определены в

(4.20). При этом  $q = 0$  или  $1$ , что соответствует  $SO(4)$  или  $SO(1,3)$ . С точки зрения 7-мерной супергравитации это соответствует компактификации на  $\mathbb{S}^3$  или  $H^{1,3}$ .

## 5 Заключение

Мы рассмотрели в этой работе случай обобщенной геометрии с группой  $SL(5)$ . Мы рассмотрели тензор вложения с ненулевыми калибровками, отвечающими компактификации на сферу и гиперboloид, и получили явную форму соответствующих твист-матриц.

Семимерная теория, скаляры в которой преобразуются под действием глобальной симметрии  $GL(4)/SO(4)$  была построена как  $N = 2$  супергравитация в работах [43] и [44]. Позднее, в работе [42] была рассмотрена  $SL(5)$  исключительная теория поля с тензором вложения, отвечающим представлению  $\overline{40}$  и истолкована как редукция супергравитации типа IIB на трехмерную сферу. Тензор вложения с  $SO(4)$  симметрией был найден явным образом. Скалярная часть лагранжиана при такой компактификации совпала с [43], из чего был сделан вывод, что это та же теория. Было предположено, что тензор вложения с  $CSO(p,q,r)$  симметрии отвечает редукции супергравитации типа IIB на  $H^{p,q} \oplus T^r$ .

Здесь мы исследовали полученный в работе [42] тензор вложения. Мы получили, что теория типа IIA не является решением, в то время как теория типа IIB является, и оно было предоставлено нами в явной форме.

В дальнейшем планируется исследовать тензоры вложения с ненулевыми компонентами не только из  $\overline{40}$ , но и из **15**. (Решение для тензора вложения с ненулевыми компонентами только из **15** было найдено в [40]). Ожидается, что такие решения уже дадут нам негеометрические орбиты.

Задача о полной классификации всех решений, выполненная для групп меньшей размерности в [19], в данном случае еще не решена. Хотя в работе [45] флаксы и были проклассифицированы и разделены на геометрические и негеометрические под действием подгруппы  $SL(4)$  группы  $SL(5)$ , задача о полной классификации решений по орбитам выглядит крайне трудоемкой. Так, будучи записанными в базисе Гребнера, полная система состоит из более чем 50 уравнений, и попытки решить их с помощью программ компьютерной алгебры на персональном компьютере за обозримое время пока не увенчались успехом.

## 6 Приложение

### 6.1 Несостоятельность решения с симметрией $GL(4)$

Для решения с симметрией  $GL(4)$  единственные ненулевые производные это  $\partial_{0i}$ . Подставим это в уравнение (4.24)

$$\epsilon^{0hERS} \partial_{0h} U_E^{\bar{D}} - 2\epsilon^{0hMRS} U_M^{\bar{D}} \partial_{0h} \ln \rho = U_{\bar{G}\bar{H}}^{RS} v^{\bar{G}} w^{\bar{H}\bar{D}} \quad (6.1)$$

Легко видеть, что, выбирая  $RS$  как  $0s$  мы получаем  $0$  в левой части. Следовательно, мы имеем условие на матрицу  $U$

$$U_{\bar{G}\bar{H}}^{0s} v^{\bar{G}} w^{\bar{H}\bar{D}} = 0 \quad (6.2)$$

Подставляя  $v$  и  $w$ , легко видеть

$$U_{0h}^{0s} = 0 \quad (6.3)$$

Проблема заключается в том, что из этого уравнения мы немедленно получаем, что детерминант  $U$  равен нулю. Покажем, как именно. Перепишем уравнение.

$$U_0^0 U_h^s = U_h^0 U_0^s \quad (6.4)$$

Здесь мы видим два возможных случая:  $U_0^0 \neq 0$  и  $U_0^0 = 0$ . Начнем с первого. Разделим обе части на  $U_0^0$  и получим

$$U_h^s = U_h^0 \frac{U_0^s}{U_0^0} \quad (6.5)$$

Выбирая  $s = 1$  и полагая  $h$  пробегающим остальные значения, мы получаем, что два столбца матрицы  $U$  пропорциональны, что означает, что детерминант равен нулю.

Во втором случае мы получаем

$$U_h^0 U_0^s = 0 \quad (6.6)$$

что означает, что или  $U_h^0 = 0$  для всех  $h$  или же  $U_0^s = 0$  для всех  $s$ . Что вновь означает, что детерминант равен  $0$ . Следовательно, решение с симметрией  $GL(4)$  не подходит, и единственный возможный случай обладает симметрией  $SL(3)$ .

## 6.2 Решение с симметрией $SL(3)$

Без потери общности выберем ненулевые производные как  $\partial_{12}, \partial_{23}, \partial_{31}$ . Здесь нужно заметить, что анзац (4.23) нарушает  $SL(5)$  до  $GL(4)$  в подчеркнутых индексах, в то время как условие проекции нарушает ее в неподчеркнутых, что означает, что эти два нарушения являются независимыми и выбор координат  $0, 1, 2$  эквивалентен выбору  $1, 2, 3$ .

Мы можем переписать (4.24) следующим способом

$$\epsilon^{\alpha\beta ERS} \partial_{\alpha\beta} U_E^{\bar{D}} - 2\epsilon^{\alpha\beta MRS} U_M^{\bar{D}} \partial_{\alpha\beta} \ln \rho = U_{\bar{G}\bar{H}}^{RS} v^{\bar{G}} w^{\bar{H}\bar{D}} \quad (6.7)$$

Выберем теперь  $(RS) = (\gamma\delta)$ . Так как греческие индексы пробегают только три значения, мы видим, что левая часть ноль и получаем следующее ограничение в случае  $SO(p, q)$

$$U_{\bar{0}\bar{h}}^{\alpha\beta} = 0 \quad (6.8)$$

Мы получаем отсюда, что с необходимостью (учитывая требование  $\det U = 1$ ) мы имеем  $U_0^\alpha = 0$  для всех  $\alpha$ .

Перепишем сейчас (4.23) в более удобной форме, содержащей только матрицы с нижними подчеркнутыми индексами.

$$U_{[\underline{A}\underline{B}}^{GH} \partial_{GH} U_{\underline{C}]}^F + 2U_{\underline{A}\underline{B}\underline{C}}^{GHF} \partial_{GH} \ln \rho = -\epsilon_{\underline{A}\underline{B}\underline{C}\underline{0}\underline{H}} v^{\underline{G}} w^{\underline{H}\underline{D}} U_{\underline{D}}^F \quad (6.9)$$

Применяя решение условия проекции с симметрией  $SL(3)$  получим

$$U_{[\underline{A}\underline{B}}^{\alpha\beta} \partial_{\alpha\beta} U_{\underline{C}]}^F + 2U_{\underline{A}\underline{B}\underline{C}}^{\alpha\beta F} \partial_{\alpha\beta} \ln \rho = -\epsilon_{\underline{A}\underline{B}\underline{C}\underline{0}\underline{H}} w^{\underline{H}\underline{D}} U_{\underline{D}}^F \quad (6.10)$$

Рассмотрим компоненту  $\bar{C} = 0$  и используем  $U_0^\alpha = 0$ . После небольших выкладок мы получаем

$$U_0^F = C^F \rho^{-2} \quad (6.11)$$

где  $C^F$  константы. Для матриц с верхними подчеркнутыми индексами мы отсюда легко получаем

$$U_0^{\bar{A}} C^0 + U_4^{\bar{A}} C^4 = \delta_0^{\bar{A}} \rho^2 \quad (6.12)$$

Теперь вернемся к уравнению (6.10) и перепишем его более удобным способом, используя уравнение на тромбон (4.22)

$$\rho^4 \partial_{\alpha\beta} (U_{\underline{A}\underline{B}\underline{C}}^{\alpha\beta F} \rho^{-4}) = -\epsilon_{\underline{A}\underline{B}\underline{C}\underline{0}\underline{H}} w^{\underline{H}\underline{D}} U_{\underline{D}}^F \quad (6.13)$$

Это уравнение может быть упрощено еще сильнее. Домножим его на  $\epsilon^{\bar{A}\bar{B}\bar{C}\bar{K}\bar{L}}$  и после небольших преобразований получим

$$U_F^{\bar{A}} \rho^4 \partial^\gamma (\delta_{\gamma 04}^{FMN} U_{MN}^{\bar{K}\bar{L}} \rho^{-4}) = -\delta_{\underline{0}\underline{H}}^{\bar{K}\bar{L}} w^{\underline{H}\underline{A}} \quad (6.14)$$

Введем  $T_B^{\bar{A}} = \rho^{-2} U_B^{\bar{A}}$ . Тогда мы получаем

$$T_\gamma^{\bar{A}} \partial^\gamma T_{04}^{\bar{K}\bar{L}} + T_4^{\bar{A}} \partial^\gamma T_{\gamma 0}^{\bar{K}\bar{L}} + T_0^{\bar{A}} \partial^\gamma T_{4\gamma}^{\bar{K}\bar{L}} = -3\delta_{\underline{0}\underline{H}}^{\bar{K}\bar{L}} w^{\underline{H}\underline{A}} \rho^{-6} \quad (6.15)$$

Выбирая различные  $A, K, L$ , мы получаем 4 отдельных уравнения.

$$\begin{aligned} T_\gamma^{\bar{a}} \partial^\gamma T_{04}^{\bar{k}\bar{l}} + T_4^{\bar{a}} \partial^\gamma T_{\gamma 0}^{\bar{k}\bar{l}} + T_0^{\bar{a}} \partial^\gamma T_{4\gamma}^{\bar{k}\bar{l}} &= 0 \\ T_\gamma^{\bar{0}} \partial^\gamma T_{04}^{\bar{k}\bar{l}} + T_4^{\bar{0}} \partial^\gamma T_{\gamma 0}^{\bar{k}\bar{l}} + T_0^{\bar{0}} \partial^\gamma T_{4\gamma}^{\bar{k}\bar{l}} &= 0 \\ T_\gamma^{\bar{0}} \partial^\gamma T_{04}^{\bar{k}\bar{0}} + T_4^{\bar{0}} \partial^\gamma T_{\gamma 0}^{\bar{k}\bar{0}} + T_0^{\bar{0}} \partial^\gamma T_{4\gamma}^{\bar{k}\bar{0}} &= 0 \\ T_\gamma^{\bar{a}} \partial^\gamma T_{04}^{\bar{k}\bar{0}} + T_4^{\bar{a}} \partial^\gamma T_{\gamma 0}^{\bar{k}\bar{0}} + T_0^{\bar{a}} \partial^\gamma T_{4\gamma}^{\bar{k}\bar{0}} &= -\frac{3}{2} w^{\bar{k}\bar{a}} \rho^{-6} \end{aligned} \quad (6.16)$$

Используя условие (6.12), которое принимает в терминах матрицы  $T$  форму

$$T_0^{\bar{A}}C^0 + T_4^{\bar{A}}C^4 = \delta_0^{\bar{A}} \quad (6.17)$$

мы получаем, что первое уравнение удовлетворяется тождественно, остальные принимают вид

$$\partial^\gamma T_{4\gamma}^{\bar{k}\bar{l}} = 0 \quad (6.18)$$

$$-\frac{1}{2}T_\gamma^{\bar{k}}\partial^\gamma T_4^{\bar{0}} + \frac{1}{2}T_4^{\bar{k}}\partial^\gamma T_\gamma^{\bar{0}} = 0 \quad (6.19)$$

$$-\frac{1}{2}T_\gamma^{\bar{a}}\partial^\gamma T_4^{\bar{k}} + \frac{1}{2}T_4^{\bar{a}}\partial^\gamma T_\gamma^{\bar{k}} = \frac{3}{2}C^0 w^{\bar{k}\bar{a}} \rho^{-6} \quad (6.20)$$

Легко видеть, что первое является антисимметризацией последнего. Перепишем последнее в форме

$$-\frac{1}{2}T_\gamma^{\bar{a}}\partial^\gamma T_4^{\bar{k}} = \frac{3}{2}C^0 w^{\bar{k}\bar{a}} \rho^{-6} - \frac{1}{2}T_4^{\bar{a}}\partial^\gamma T_\gamma^{\bar{k}} \quad (6.21)$$

мы видим, что в левой части у нас матрица, ранг которой не превышает трех, а значит, детерминант матрицы в правой части должен быть равен нулю. Это достигается требованием

$$T_4^{\bar{b}}w_{ba}\partial^\gamma T_\gamma^{\bar{a}} = C\rho^{-6} \quad (6.22)$$

Если, используя это условие, мы домножим уравнение на  $T_4^c w_{ck}$  мы получим замечательное условие:  $\partial_\gamma(T_4^k T_4^c w_{ck}) = 0$ , что означает, что мы нашли один из интегралов уравнения. Теперь мы заканчиваем с общим анализом и хотим найти какое-нибудь решение, для чего подставляем анзац.

### 6.3 Анзац.

Рассмотрим случай, когда матрица  $w$  имеет вид  $\text{diag}[\lambda, \lambda, \lambda, 1]$ , где  $\lambda^2 = 1$  (т.е.  $\text{SO}(4)$  и  $\text{SO}(3,1)$ ).

Рассмотрим следующий анзац

$$\begin{aligned} T_\gamma^{\bar{4}} &= x_\gamma a \\ T_4^{\bar{\alpha}} &= x^\alpha b \\ T_4^{\bar{4}} &= c \\ T_\gamma^{\bar{\alpha}} &= (x_\gamma x^\alpha g + \delta_\gamma^\alpha f) \\ T_a^0 &= T_0^a = 0 \\ T_0^0 &= \frac{1}{C^0} \end{aligned} \quad (6.23)$$

Легко видеть, что этот анзац удовлетворяет уравнению (6.19) тождественным образом. Более того, если мы найдем обратную матрицу и подставим ее в (4.21), мы увидим, что и это уравнение удовлетворено тождественно, а уравнение (4.22) сведено к частному случаю (6.20), которое и остается единственным нетривиальным уравнением на этот анзац. Подставляя, мы получаем систему уравнений ( $u = x^2$ )

$$\begin{aligned}
-2uac' + c(3a + 2ua') &= C\rho^{-6} \\
-a(b + 2ub') + c(4g + 2ug' + 2f') &= 0 \\
-(ug + f)2c' + b(3a + 2ua') &= 0 \\
fb &= -\lambda C\rho^{-6} \\
-2ugb' - 2fb' + 3bg + 2ubg' + 2bf' &= 0
\end{aligned} \tag{6.24}$$

Мы знаем, что  $\det T = \rho^{-10}$  так как  $\det U = 1$ . Используя наш анзац, это уравнение принимает вид

$$\frac{2}{3}C\rho^{-10} = cf^2\left(f + u\left(g - \frac{ab}{c}\right)\right) \tag{6.25}$$

Используя найденный выше интеграл, мы можем решить эту систему в смысле задачи решения неявной функцией и получить ответ, уже данный в главной части.

## Литература

- [1] M. B. Green, J. Schwarz, and E. Witten, *Superstring theory. Vol. 1: Introduction*. Cambridge University Press, Cambridge, England, 1987.
- [2] E. Witten, “String theory dynamics in various dimensions,” *Nucl.Phys.* **B443** (1995) 85–126, [arXiv:hep-th/9503124](#) [hep-th].
- [3] E. Fradkin and A. A. Tseytlin, “QUANTUM EQUIVALENCE OF DUAL FIELD THEORIES,” *Annals Phys.* **162** (1985) 31.
- [4] K. Kikkawa and M. Yamasaki, “Casimir effects in superstring theories,” *Phys.Lett.* **B149** (1984) 357.
- [5] N. Sakai and I. Senda, “Vacuum energies of string compactified on torus,” *Prog.Theor.Phys.* **75** (1986) 692.
- [6] C. Vafa, “Lectures on strings and dualities,” [arXiv:hep-th/9702201](#) [hep-th].

- [7] A. Giveon, M. Porrati, and E. Rabinovici, “Target space duality in string theory,” *Phys.Rept.* **244** (1994) 77–202, [arXiv:hep-th/9401139](#) [hep-th].
- [8] N. Obers and B. Pioline, “U duality and M theory,” *Phys.Rept.* **318** (1999) 113–225, [arXiv:hep-th/9809039](#) [hep-th].
- [9] J. H. Schwarz, “Introduction to M theory and AdS / CFT duality,” [arXiv:hep-th/9812037](#) [hep-th].
- [10] M. G. del Moral, “Dualities as symmetries of the Supermembrane Theory,” [arXiv:1211.6265](#) [hep-th].
- [11] C. Hull and P. Townsend, “Unity of superstring dualities,” *Nucl.Phys.* **B438** (1995) 109–137, [arXiv:hep-th/9410167](#) [hep-th].
- [12] G. Aldazabal, D. Marques, and C. Nunez, “Double Field Theory: A Pedagogical Review,” [arXiv:1305.1907](#) [hep-th].
- [13] E. Cremmer, B. Julia, and J. Scherk, “Supergravity theory in eleven-dimensions,” *Phys.Lett.* **B76** (1978) 409–412.
- [14] E. Cremmer and B. Julia, “The N=8 supergravity theory. 1. The lagrangian,” *Phys.Lett.* **B80** (1978) 48.
- [15] E. Cremmer and B. Julia, “The SO(8) supergravity,” *Nucl.Phys.* **B159** (1979) 141.
- [16] W. Siegel, “Superspace duality in low-energy superstrings,” *Phys.Rev.* **D48** (1993) 2826–2837, [arXiv:hep-th/9305073](#) [hep-th].
- [17] C. Hull, “Generalised geometry for M-theory,” *JHEP* **0707** (2007) 079, [arXiv:hep-th/0701203](#) [hep-th].
- [18] G. Dibitetto, A. Guarino, and D. Roest, “Exceptional Flux Compactifications,” *JHEP* **1205** (2012) 056, [arXiv:1202.0770](#) [hep-th].
- [19] G. Dibitetto, J. Fernandez-Melgarejo, D. Marques, and D. Roest, “Duality orbits of non-geometric fluxes,” [arXiv:1203.6562](#) [hep-th].
- [20] F. Hassler and D. Lüst, “Non-commutative/non-associative IIA (IIB) Q- and R-branes and their intersections,” [arXiv:1303.1413](#) [hep-th].
- [21] S. Jensen, “The KK-Monopole/NS5-Brane in Doubled Geometry,” *JHEP* **1107** (2011) 088, [arXiv:1106.1174](#) [hep-th].
- [22] D. Andriot, O. Hohm, M. Larfors, D. Lust, and P. Patalong, “Non-Geometric Fluxes in Supergravity and Double Field Theory,” [arXiv:1204.1979](#) [hep-th].

- [23] A. Coimbra, C. Strickland-Constable, and D. Waldram, “ $E_{d(d)} \times \mathbb{R}^+$  Generalised Geometry, Connections and M Theory,” [arXiv:1112.3989 \[hep-th\]](#).
- [24] D. S. Berman, M. Cederwall, A. Kleinschmidt, and D. C. Thompson, “The gauge structure of generalised diffeomorphisms,” [arXiv:1208.5884 \[hep-th\]](#).
- [25] O. Hohm and H. Samtleben, “Exceptional Field Theory I:  $E_{6(6)}$  covariant Form of M-Theory and Type IIB,” *Phys.Rev.* **D89** (2014) 066016, [arXiv:1312.0614 \[hep-th\]](#).
- [26] O. Hohm and H. Samtleben, “Exceptional field theory. II.  $E_{7(7)}$ ,” *Phys.Rev.* **D89** no. 6, (2014) 066017, [arXiv:1312.4542 \[hep-th\]](#).
- [27] O. Hohm and H. Samtleben, “U-duality covariant gravity,” *JHEP* **1309** (2013) 080, [arXiv:1307.0509 \[hep-th\]](#).
- [28] O. Hohm and H. Samtleben, “Exceptional Form of D=11 Supergravity,” *Phys.Rev.Lett.* **111** (2013) 231601, [arXiv:1308.1673 \[hep-th\]](#).
- [29] O. Hohm and H. Samtleben, “Exceptional field theory. III.  $E_{8(8)}$ ,” *Phys.Rev.* **D90** no. 6, (2014) 066002, [arXiv:1406.3348 \[hep-th\]](#).
- [30] O. Hohm and Y.-N. Wang, “Tensor hierarchy and generalized Cartan calculus in  $SL(3) \Gamma$ — $SL(2)$  exceptional field theory,” *JHEP* **1504** (2015) 050, [arXiv:1501.01600 \[hep-th\]](#).
- [31] A. Abzalov, I. Bakhmatov, and E. T. Musaev, “Exceptional field theory:  $SO(5, 5)$ ,” [arXiv:1504.01523 \[hep-th\]](#).
- [32] E. Musaev, “U-dualities in Type II string theories and M-theory,” [arXiv:1311.3331 \[hep-th\]](#).
- [33] P. West, “Dual gravity and E11,” [arXiv:1411.0920 \[hep-th\]](#).
- [34] P. West, “E11, generalised space-time and equations of motion in four dimensions,” *JHEP* **1212** (2012) 068, [arXiv:1206.7045 \[hep-th\]](#).
- [35] P. West, “Generalised geometry, eleven dimensions and E11,” *JHEP* **1202** (2012) 018, [arXiv:1111.1642 \[hep-th\]](#).
- [36] E. T. Musaev, “Gauged supergravities in 5 and 6 dimensions from generalised Scherk-Schwarz reductions,” *JHEP* **1305** (2013) 161, [arXiv:1301.0467 \[hep-th\]](#).
- [37] D. S. Berman and D. C. Thompson, “Duality Symmetric String and M-Theory,” [arXiv:1306.2643 \[hep-th\]](#).
- [38] H. Samtleben, “Lectures on Gauged Supergravity and Flux Compactifications,” *Class.Quant.Grav.* **25** (2008) 214002, [arXiv:0808.4076 \[hep-th\]](#).

- [39] E. Cremmer, B. Julia, H. Lu, and C. Pope, “Dualization of dualities. 1.,” *Nucl.Phys.* **B523** (1998) 73–144, [arXiv:hep-th/9710119](#) [hep-th].
- [40] O. Hohm and H. Samtleben, “Consistent Kaluza-Klein Truncations via Exceptional Field Theory,” *JHEP* **1501** (2015) 131, [arXiv:1410.8145](#) [hep-th].
- [41] C. Hull and N. Warner, “Noncompact Gaugings From Higher Dimensions,” *Class.Quant.Grav.* **5** (1988) 1517.
- [42] H. Samtleben and M. Weidner, “The Maximal D=7 supergravities,” *Nucl.Phys.* **B725** (2005) 383–419, [arXiv:hep-th/0506237](#) [hep-th].
- [43] A. Salam and E. Sezgin, “SO(4) Gauging of  $N = 2$  Supergravity in Seven-dimensions,” *Phys.Lett.* **B126** (1983) 295–300.
- [44] M. Cvetič, H. Lu, and C. Pope, “Consistent Kaluza-Klein sphere reductions,” *Phys.Rev.* **D62** (2000) 064028, [arXiv:hep-th/0003286](#) [hep-th].
- [45] C. D. A. Blair and E. Malek, “Geometry and fluxes of SL(5) exceptional field theory,” *JHEP* **1503** (2015) 144, [arXiv:1412.0635](#) [hep-th].