ÉESTI NSV TEADUSTE AKADEEMIA TOIMETISED. FOOSIKA * MATEMAATIKA ИЗВЕСТИЯ АКАДЕМИИ НАУК ЭСТОНСКОЙ ССР. ФИЗИКА * МАТЕМАТИКА PROCEEDINGS OF THE ACADEMY OF SCIENCES OF THE ESTONIAN SSR. PHYSICS * MATHEMATICS

1988, 37, 1

УДК 539.12

https://doi.org/10.3176/phys.math.1988.1.01

Р.-К. ЛОЙДЕ

К ТЕОРИИ БЕЗМАССОВЫХ КАЛИБРОВОЧНЫХ ПОЛЕЙ

(Представил Х. Керес)

Рассмотрены безмассовые волновые уравнения в формализме ковариантных проекционных операторов спина. Приведены необходимые и достаточные условия калибровочной инвариантности уравнения и ограничения на внешний источник.

1. Введение

Важную роль в современной теории элементарных частиц играют векторные калибровочные поля. Суперсимметрия и супергравитация требуют существования калибровочных полей с более высокими спиральностями [¹]. Поля гравитона и гравитино со спиральностями 2 и 3/2 входят в один безмассовый супермультиплет. Суперсимметрия допускает для гравитона партнера со спиральностью 5/2, но пока еще соответствующая теория — гипергравитация — связана с трудностями. Что касается математического исследования калибровочных полей с высокими спиральностями, то здесь еще полная теория отсутствует. В работах [^{2, 3}], где были рассмотрены некоторые уравнения для высших спинов, авторы пришли к выводу, что принципы построения массивных уравнений не применимы в случае безмассовых калибровочно-инвариантных уравнений. В данной работе мы покажем, что это не так, и выведем общие условия на матрицы уравнения в безмассовом случае.

Для полей со спиральностями 3/2 и 5/2 нами было показано, что принципы построения массивных уравнений применимы и в безмассовом случае [^{4, 5}]. При этом условия, налагаемые на матрицы уравнения, существенно отличаются от условий в массивном случае. В безмассовом случае определенные миноры спин-блоков должны равняться нулю. Последнее условие слабее, чем требование нильпотентности спинблоков в массивном случае. Соответственно для описания безмассовых полей размерность представления может быть меньше. Для описания спина 5/2 с массой *m* требуется, например, симметричное тензор-биспинорное поле $\psi_{\alpha}^{\mu\nu}$ и биспинорное поле λ_{α} , а для описания соответствующей спиральности в безмассовом случае достаточно поля $\psi_{\alpha}^{\mu\nu}$.

Мы исходим из допущения, что калибровочно-инвариантные уравнения получаются из соответствующих массивных уравнений. Приведены необходимые и достаточные условия для калибровочной инвариантности уравнений при m=0 и ограничения на внешний источник. Мы применяем формализм ковариантных проекционных операторов, развитый в [^{6, 7}].

2. Массивные уравнения

Приведем некоторые необходимые понятия из теории массивных релятивистски-инвариантных волновых уравнений в формализме проекционных операторов спина [^{6, 7}].

1 ENSV TA Toimetised. F * M 1 1988

Рассмотрим уравнение порядка п

$$\pi \Psi = m^n \Psi. \tag{1}$$

Допустим, что Ψ разложено в прямую сумму r неприводимых полей ψ_i , которые преобразуются по представлениям (k_i, l_i) группы Лоренца. Тогда оператор π представляется в блочном виде

$$\pi = (-\Box)^{n/2} |a_{ij}P_{ij}|, \qquad (2)$$

где a_{ij} произвольные постоянные, конкретный выбор которых определяет свойства уравнения. Операторы P_{ij} являются линейными комбинациями ковариантных операторов проектирования спина P_{ij}^s .

$$P_{ij} = \sum_{s} \beta_{ij}(s) P_{ij}^{s}. \tag{3}$$

Общие выражения для вычисления коэффициентов $\beta_{ij}(s)$ при произвольном *s* приведены в [⁸]. В случае уравнений первого порядка коэффициенты $\beta_{ij}(s)$ хорошо известны (см., напр., [⁶]).

Свойства уравнения определяются приведенными матрицами в спина s

$$\beta_s = |a_{ij}\beta_{ij}(s)|. \tag{4}$$

Матрицы β_s являются квадратичными $r \times r$ -матрицами. Ненулевые собственные значения λ_s определяют массы состояний, соответствуюших спину $s: m_s = m \lambda_s^{-1/n}$. В случае, когда спин s данным уравнением не описывается, марица β_s должна быть нильпотентной, т. е. $(\beta_s)^a = 0$, где a > 1.

Так как не все поля ψ_i в разложении Ψ содержат спин *s*, в дальнейшем нам удобнее работать со спин-блоками $\tilde{\beta}_s$, которые получаются из β_s исключением тех рядов и столбцов, которые соответствуют представлениям, несодержащим спин *s* (элементы этих рядов и столб-

цов равны нулю). Матрицы β_s, соответствуют спин-блокам Гельфанда—Яглома. Допустим, что первые r_s ≤ r представлений содержат спин s. Тогда

$$\beta_s = |a_{ij}\beta_{ij}(s)|, \quad i, j = 1, 2, \dots, r_s \tag{5}$$

является квадратичной $r_s X r_s$ -матрицей.

3. Безмассовые уравнения

Рассмотрим вместо (1) безмассовое уравнение порядка *n*

$$\pi \Psi = 0. \tag{6}$$

Выведем необходимые и достаточные условия для калибровочной инвариантности уравнения (6) относительно калибровочного преобразования

$$\Psi \to \Psi + Q^{g} \varepsilon \tag{7}$$

(8)

и существования оператора Q^z со свойством

$$Q^{z}\pi=0.$$

В случае уравнения с источником $\pi \Psi = J$ оператор Q^z дает ограничение на источник $Q^z J = 0$. Последнее условие означает, что допустимы только такие взаимодействия, которые дают источники, удовлетворяющие $Q^z J = 0$.

Допустим, что операторы Q^g и Q^z являются дифференциальными

операторами первого порядка, как это общепринято. В принципе, можно рассматривать и калибровочные преобразования с производными более высокого порядка. Но поскольку калибровочная свобода необходима для элиминирования ненужных спиральностей, то фиксирование калибровки привело бы к уравнениям выше второго порядка. Такие возможности еще до конца не исследованы, хотя и в [⁹] допускается применение уравнений выше второго порядка.

Рассмотрим сперва инвариантность уравнения (6) относительно калибровочного преобразования (7). Разложим поле є в прямую сумму неприводимых полей ε_h . Тогда для калибровочной инвариантности уравнения надо рассматривать инвариантность отдельно для каждого поля ε_h . При этом в калибровочное преобразование входят только такие поля ε_h , которые зацепляются с представлениями *i* в разложении Ψ , т. е. $(k_k, l_k) \otimes (1/2, 1/2)$ содержит неприводимые представления, входящие в разложение $\Psi = \psi_1 \oplus \ldots \oplus \psi_r$. Перепишем (7) для поля ε_h в виде

 $\psi_i \to \psi_i + Q_{ik}^g \varepsilon_k, \quad i = 1, 2, \dots, r.$ (9)

Так как Q^g является дифференциальным оператором первого порядка, то оно выражается через проекционные операторы P_{ik}^s в следующем общем виде

$$Q_{ik}^{g} = a_{i} \sum_{s} \alpha_{ik}(s) \left(\sqrt{\Box} P_{ik}^{s} \right), \tag{10}$$

где a_i — коэффициенты, подлежащие определению, а $\alpha_{ih}(s)$ однозначно определены (см. формулу (2.8) в [⁶]).

Допустим, что представление k зацепляется с r_g представлениями i. Без потери общности можно считать, что этими являются представления $i=1, 2, \ldots, r_g$. Следовательно, в (9) $Q_{ik}{}^g \neq 0$, если $i=1, 2, \ldots$, r_g и $Q_{ik}{}^g=0$, если $i=r_g+1, \ldots, r_s$. Используя свойство проекционных операторов — $P_{ij}^s P_{jk}^{s'}=\delta_{ss'}P_{ik}^s$, можно показать, что условие калибровочной инвариантности $\pi Q^g=0$ приводится для каждого спина s в разложении (10) к следующему алгебраическому уравнению

$$\begin{vmatrix} a_{11}\beta_{11}(s) & \dots & a_{1r_g} & \beta_{1r_g}(s) & \dots & a_{1r_s}\beta_{1r_s}(s) \\ & \ddots & & \ddots & & \ddots \\ a_{r_g1}\beta_{r_g1}(s) & \dots & a_{r_gr_g} & \beta_{r_gr_g}(s) & \dots & a_{r_gr_s}\beta_{r_gr_s}(s) \\ & \ddots & & \ddots & & \ddots \\ a_{r_s1}\beta_{r_s1}(s) & \dots & a_{r_sr_g} & \beta_{r_sr_g}(s) & \dots & a_{r_sr_s}\beta_{r_sr_s}(s) \end{vmatrix} \begin{vmatrix} a_1a_{1h}(s) \\ & \ddots \\ & \ddots \\ a_{r_g}a_{r_gh}(s) \\ & \ddots \\ & \vdots \\ & \ddots \\ & 0 \end{vmatrix} = 0.$$
(11)

Мы получили систему линейных однородных уравнений относительно $a_i a_{ik}(s)$, которые определяют $a_i (i=1, 2, \ldots, r_g)$. Данная система имеет нетривиальные решения для a_i тогда и только тогда, когда все $r_g \times r_g$ миноры M матрицы $\tilde{\beta}_s$, образованные из первых r_g столбцов, равняются нулю. В частном случае $r_g = r_s$ получим просто det $\tilde{\beta}_s = 0$. Данное условие налагает ограничения на коэффициенты уравнения $a_{ij}(i=1, \ldots, r_s; j=1, \ldots, r_g)$. Условие равенства нулю всех миноров M, образованных из r_g столбцов, связанных с данным калибровочной инвариантности уравнения (6). Так как a_{ij} и a_i от спина s не зависят, то надо еще требовать согласованности найденных a_{ij} и a_i для всех спинов s в калибровочном преобразовании (9), и всех по-

1*

лей є_k. Следовательно, для калибровочной инвариантности уравнения (6) относительно поля є_k необходимо и достаточно, чтобы все миноры

матриц β_s , образованные из столбцов, связанных с калибровочным преобразованием, равнялись нулю, и найденные при этом a_{ij} и a_i образовали согласованную систему.

Из вышеприведенного видно, что условия для определения блоков Гельфанда—Яглома в случае безмассовых уравнений отличаются от соответствующих условий в случае массивных уравнений, хотя уравнение (6) получается из уравнения (1) подставкой m=0.

Теперь рассмотрим существование оператора Q^z со свойством $Q^z \pi = 0$, который дает ограничение на источник поля. Если уравнение инвариантно относительно калибровочного преобразования, то это означает, что выбором калибровки можно некоторые спины из уравнения элиминировать. Соответствующее ограничение должно быть наложено и на источник поля. Когда уравнение инвариантно относительно калибровочного преобразования с представлением ε_h , данного операторами P_{ih}^s , то необходимо требовать существования оператора

 $Q^{z} = |Q_{b_{i}}^{z}|, \quad i = 1, 2, \dots, r,$ (12)

где Q_{hi^z} — линейные дифференциальные операторы вида

$$Q_{ki}^{z} = b_{i} \sum \alpha_{ki}(s) \left(\sqrt{\Box} P_{ki}^{s} \right)$$
(13)

и b_i — коэффициенты, подлежащие определению. Требуя $Q^z \pi = 0$, мы аналогично (11) получим следующее алгебраическое уравнение

$$|b_1 \alpha_{k1}(s) \dots b_{r_a} \alpha_{kr_a}(s) \dots 0| \beta_s = 0.$$
(14)

Полученная система относительно $b_i a_{ki}(s)$ $(i=1, 2, \ldots, r_g)$ имеет нетривиальные решения при условии, что все $r_g \times r_g$ миноры M матрицы $\tilde{\beta}_s$, образованные из первых r_g рядов, равняются нулю. В частном случае $r_g = r_s$ мы опять получим det $\tilde{\beta}_s = 0$. Следовательно, для существования оператора Q^z необходимо и достаточно, чтобы все миноры матриц $\tilde{\beta}_s$, образованные из рядов, связанных с данным преобразованием, равнялись нулю, и найденные при этом a_{ij} и b_i образовали согласованную систему.

В случае безмассовых полей можно ограничиться уравнениями, где

спин-блоки β_s являются симметричными матрицами. Тогда из существования оператора Q^g сразу следует существование оператора Q^z , и наоборот.

4. Выводы

Итак, приведены необходимые и достаточные условия для калибровочной инвариантности безмассовых полей и существования ограничений на источник. Калибровочная инвариантность означает существование оператора Q^g со свойством $\pi Q^g = 0$, ограничение на источник связано с оператором Q^z со свойством $Q^z \pi = 0$. Мы рассмотрели только уравнения. Что касается лагранжианов, то они выводятся, как и в массивном случае, из уравнения, выбрав соответствующую инвариантную билинейную форму.

Безмассовые уравнения для спиральности 3/2 были исследованы в [⁴]. Оказалось, что для вектор-биспинорного поля существует целый

класс безмассовых уравнений, которые отличаются тем, что соответствующие массивные уравнения отличаются спектром масс. Калибровочная инвариантность и ограничения на источник следуют из условий

det $\beta_{1/2}=0$. Безмассовые уравнения для спиральности 2 следуют из массивных уравнений для симметричного тензорного поля, рассмотрен-

ных в [7], при условии det $\beta_0 = 0$.

Более интересным является случай спиральности 5/2. Для описания безмассового поля достаточно симметричного тензор-биспинора. Калибровочное преобразование при этом дается с помощью вектор-биспинора. Оказывается, что калибровочное преобразование связано только с представлением (1, 1/2)⊕(1/2, 1) из вектор-биспинора, где компоненты, соответствующие биспинору, отсутствуют [5]. Необходимым и достаточным условием калибровочной инвариантности является

det β_{3/2}=det β_{1/2}=0. Когда для спиральности 5/2 применяются симметричное тензор-биспинорное поле и биспинорное поле, то требуются

общие условия на миноры матриц Вз/2 и В1/2. Одно такое уравнение рассмотрено в [5]. В [10] описана спиральность 5/2 с помощью специального несимметричного тензор-биспинорного поля, которое называется тетрадоподобным полем. Общий алгебраический анализ показывает, что уравнения для тетрадоподобного поля эквивалентны уравнениям для симметричного тензор-биспинорного поля.

ЛИТЕРАТУРА

- Van Nienwenhuizen, P. Phys. Rep., 68, № 4, 189-398 (1981).
 Berends, F. A., van Holten, J. W., van Nienwenhuizen, P., de Wit, P. Nucl. Phys., B154, № 2, 261-282 (1979).

- **B154**, № 2, 261–282 (1979). 3. Berends, F. A., van Reisen, J. C. J. M. Nucl. Phys., **B164**, № 2, 286–302 (1980). 4. Loide, R.-K., Polt, A. ENSV TA Toim. Füüs. Matem., 35, № 1, 43–55 (1986). 5. Loide, R.-K. J. Phys. A: Math. Gen., 19, № 5, 811–820 (1986). 6. Loide, R.-K. J. Phys. A: Math. Gen., 17, № 12, 2535–2550 (1984). 7. Loide, R.-K. J. Phys. A: Math. Gen., 18, № 14, 2833–2847 (1985). 8. Loide, R.-K. Preprint FAI-10. Tartu, 1972. 9. Deser, S., Townsend, P. K., Siegel, W. Nucl. Phys., **B184**, № 2, 333–350 (1981). 10. Aragone, C., Deser, S. Nucl. Phys., **B170**, № 2, 329–352 (1980).

Таллинский политехнический инститит

Поступила в редакцию 18/XII 1987

R.-K. LOIDE

NULLMASSIGA KALIBRATSIOONVÄLJADE TEOORIAST

Artiklis on käsitletud massita lainevõrrandeid kovariantsete spinniprojektsioonioperaatorite formalismis ning antud tarvilikud ja piisavad tingimused võrrandi kalibratsiooninvariantsuseks ja allikatingimused välisele allikale.

R.-K. LOIDE

TO THE THEORY OF MASSLESS GAUGE FIELDS

In the given paper the massless wave equations in the formalism of covariant spinprojection operators are treated. Necessary and sufficient conditions for a gauge invariance of a given equation and the source constraints to an external source are presented.