

232470 22
T-134
ОБЪЕДИНЕННЫЙ ИНСТИТУТ ЯДЕРНЫХ ИССЛЕДОВАНИЙ
ЛАБОРАТОРИЯ ТЕОРЕТИЧЕСКОЙ ФИЗИКИ

2 - 4139

Э.А.Тагиров

КВАНТОВАЯ ТЕОРИЯ ПОЛЯ
В ПРОСТРАНСТВЕ ДЕ СИТТЕРА

Специальность 041 - теоретическая
и математическая физика

Автореферат диссертации на соискание ученой
степени кандидата физико-математических наук

Дубна 1968

Работа выполнена в Лаборатории теоретической физики
Объединенного института ядерных исследований.

Научный руководитель - доктор физико-математических наук
Н.А. ЧЕРНИКОВ

Официальные оппоненты:

Ведущее научно-исследовательское учреждение

Автореферат разослан " " _____ 1968 г.

Защита диссертации состоится " " _____ 1968 г.
на заседании совета Лаборатории теоретической физики ОИЯИ.

С диссертацией можно ознакомиться в библиотеке ОИЯИ.

Ученый секретарь совета

Р.А. АСАНОВ

2 - 4139

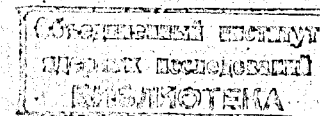
Э.А. Тагиров

КВАНТОВАЯ ТЕОРИЯ ПОЛЯ
В ПРОСТРАНСТВЕ ДЕ СИТТЕРА

Специальность 041 - теоретическая
и математическая физика

Автореферат диссертации на соискание ученой
степени кандидата физико-математических наук

5012/4



В квантовой теории поля (КТП) пространственно-временное многообразие обычно предполагается псевдоевклидовым (пространством Минковского E_4). Соответственно, КТП развивается как теория, инвариантная относительно группы Пуанкаре P_4 . Однако представляет большой интерес исследование КТП в более общем случае - в пространстве-времени постоянной ненулевой кривизны.

В диссертации рассматривается часть этой большой проблемы: каноническое квантование свободного скалярного поля в сферическом пространстве де Ситтера S_4 (пространство-время постоянной положительной кривизны) и введение таких фундаментальных объектов и понятий КТП как вакуум, частица, представление Фока. Возможность их введения оказывается весьма нетривиальной. Свидетельством этому может служить, в частности, отсутствие однозначной корпускулярной интерпретации квантованного поля в работах Тирринга и Нахтмана [1], [2], совпадающих по времени появления и по целям соответственно с работами [3] и [4], результаты которых и составляют основу диссертации.

Глава I носит вводный характер. В §I этой главы содержатся необходимые сведения о геометрии S_4 . Как известно, она реализуется на гиперсфере

$$\eta_{AB} X^A X^B = -\tau^2, \quad A, B = 0, 1, \dots, 4,$$

5-мерного псевдоевклидова пространства с метрическим тензором $\eta_{AB} = \text{diag}(1, -1, -1, -1, -1)$; $\tau = \text{const}$ - радиус S_4 . Пространство постоянной кривизны допускает 10-параметрическую группу движений, которая для S_4 изоморфна $SO(1, 4)$. Кроме того, S_4 допускает конформные преобразования, которые образуют вместе с движениями 15-параметрическую группу $SO(2, 4)$. Известно, что при $\tau \rightarrow \infty$ $SO(1, 4) \rightarrow P_4$, [5].

§§ 2, 3 посвящены обзору современных точек зрения на роль гравитации в элементарных процессах, поскольку прежде всего в связи с этой проблемой и возник интерес к КТП в S_4 . Свидетельством этого интереса являются независимое и одновременное с нашим появление упомянутых выше работ [1, 2]. Работы Романа и Агасси [6] имеют ту же конечную цель. Роль гравитации в элементарных процессах обсуждается обычно в следующих трех аспектах.

1. Среди прочих взаимодействий элементарных частиц гравитационное взаимодействие, хотя и ультраслабое, может играть особую роль ввиду его универсальности, существенной нелинейности и, особенно, вследствие эквивалентности гравитационного поля и геометрии пространства-времени. В силу последнего обстоятельства может иметь место "размазывание" светового конуса, а, следовательно, и сосредоточенных на нем особенностей пропагаторов [7], которые, как известно, и приводят к расходимостям в лоренц-инвариантной КТП. Естественно, изучение гравитационного взаимодействия элементарных частиц требует создания квантовой теории гравитационного поля.

2. Начиная с известной работы Дирака [8] неоднократно обсуждалась возможность того, что может существовать связь между геометрией и, в частности, топологией Вселенной и свойствами элементарных частиц. С этой точки зрения особый интерес представляет тот факт, что ковариантное объединение внешних и внутренних симметрий, встречающее серьезные трудности в случае P_4 , оказывается совершенно естественным и ведет к хорошим физическим предсказаниям, если внешние симметрии изоморфны $SO(1,4)$ [9].

3. В последнее время в связи с интересом к составным моделям элементарных частиц и развитием теории гравитационного коллапса Марков [10] и Станкович [12] рассматривают возможность образования элементарных частиц в результате коллапса гипотетических частиц очень большой массы $m_0 = \sqrt{\frac{hc}{\alpha}} \sim 10^{-5} i$ (α - постоянная тяготения). Ватагин, Вихрь, Флато и другие [12] приходят к представлению о сильно искривленном внутреннем пространстве частицы, исходя из проблем объединения внутренних и внешних симметрий. Хотя их подход, по-видимому, существенно отличен от [9], они также получают превосходное совпадение с экспериментальными данными, но лишь в предположении, что внешние симметрии изоморфны $SO(1,4)$.

В каком отношении к этим проблемам находится КТП в S_4 ? В главе II этому вопросу уделяется значительное место и ответ сводится, в основном, к следующему:

1. Концептуально наиболее ясным формализмом квантования гравитационного поля является интегрирование по метрике. Этот формализм предполагает, что сформулирована КТП во внешнем гравитационном поле, иначе говоря, в произвольном римановом пространстве-времени V_4 . Одной из основных проблем КТП в V_4 является выбор неприводимого представления канонических коммутационных соотношений. Основываясь на результатах [13], можно ввести множество представлений Фока, но не ясно, можно ли в общем случае выбрать среди них такое, которое соответствует описанию в обычных для релятивистской КТП корпускулярных терминах. Такая возможность очевидна в случае статического V_4 . В диссертации впервые показано существование такого представления в частично существенно нестатическом случае, каковым является S_4 .

2. Если Вселенная замкнута и достаточно изотропна, на значительных отрезках мирового времени ее геометрия может быть аппроксимирована геометрией S_4 петляного радиуса, и в этом смысле S_4 более точно отражает действительность. Нельзя априори исключить того, что даже локально пренебрежимо, но глобально существенные различия и прежде всего топологическая неэквивалентность S_4 и E_4 проявятся в КТП. Особенно сильно неевклидовость метрики и топологии могла влиять на элементарные процессы на ранних стадиях эволюции Вселенной.

3. Если связывать надежды на создание динамики элементарных частиц с квантовой теорией поля, то вопрос о ее формулировке в S_4 встает совершенно естественно ввиду упомянутой выше роли группы $SO(1,4)$ в проблеме объединения внешних и внутренних симметрий.

В §2 главы II обсуждаются общие вопросы канонического квантования поля в V_4 : перестановочные соотношения, решение уравнений поля. Как иллюстрация к этому параграфу и ввиду полезности для модельных задач, в §3 определяются гейзенберговский оператор и перестановочная функция скалярного поля в произвольном двумерном римановом пространстве-времени [14]. В этом случае метрика фактически определяется одной произвольной функцией и зависимость оператора поля от метрики и от пространственно-подобной (п.-п.) гиперповерхности, на которой заданы канонические коммутационные соотношения, относительно проста.

В §4 дана, по сути дела, постановка основной задачи диссертации: выбор такого пространства Фока, в котором может быть введен базис из состояний с определенным числом частиц. Пользуясь терминологией Вайтмана [15], можно сказать, что главная цель диссертации состоит в выделении среди "странных" представлений канонических коммутационных соотношений "обычного" представления Фока.

В §5 рассматриваются перспективы методических приложений КТП в S_4 . В частности, обсуждается возможность того, что анализ КТП в S_4 может пролить свет на некоторые проблемы "обычной" релятивистской квантовой теории поля. Отметим, что в этом аспекте ценность результатов диссертации мало зависит от реальности вклада гравитации в элементарные процессы.

В главе II рассматривается вопрос об инвариантности уравнения поля при $m=0$ относительно конформного отображения *) $V_4 \rightarrow \tilde{V}_4 : \tilde{g}_{\alpha\beta} = \Omega^2(x) g_{\alpha\beta}$ ($\Omega(x)$ - произвольная функция) и следствий этого. Требование конформной инвариантности является следствием принципа соответствия: уравнение изотропных геодезических конформно-инвариантно.

Как известно, уравнения Максвелла удовлетворяют этому требованию, однако ему не удовлетворяет (при $m=0$) уравнение скалярного поля в общепринятой форме:

$$\square \psi + \left(\frac{m^2 c^2}{\hbar^2}\right) \psi = 0, \quad (1)$$

$$\text{где } \square = \frac{1}{\sqrt{-g}} \frac{\partial}{\partial x^\alpha} (\sqrt{-g} g^{\alpha\beta} \frac{\partial}{\partial x^\beta}).$$

*) Инвариантность относительно конформного отображения обеспечивает инвариантность относительно конформных преобразований, если они в данном V_4 возможны.

Пенроуз [6] указал, что уравнение $\square\psi + \frac{1}{2}R\psi = 0$, где R — скалярная кривизна, конформно-инвариантно. Однако указание Пенроуза, сделанное между прочим и без достаточной аргументации, осталось, по существу, незамеченным. В диссертации приводятся убедительные аргументы в пользу того, что правильным обобщением уравнения Фока-Клейна-Гордова на случай V_4 является уравнение

$$\square\psi + \frac{1}{2}R\psi + \left(\frac{m^2 c^2}{\hbar^2}\right)\psi = 0, \quad (2)$$

а не уравнение (1).

Одним из таких аргументов является следующее обстоятельство весьма общего характера. Вариация по $g_{\alpha\beta}$ соответствующего уравнения (2) интеграла действия определяет метрический тензор энергии-импульса $T_{\alpha\beta}$ с нулевым следом при $m = 0$. Поэтому интеграл по п.-п. гиперповерхности Σ

$$M = \int_{\Sigma} \xi^{\alpha} T_{\alpha\beta} d\sigma^{\beta} \quad (3)$$

не зависит от выбора Σ (сохраняется) не только, когда ξ^{α} — вектор Киллинга, но также когда $m = 0$ и ξ^{α} — конформный вектор Киллинга. В последнем случае в теории с уравнением (1) мы не получаем сохраняющуюся величину, поскольку в этой теории $T_{\alpha}^{\alpha} \neq 0$ при $m = 0$. Это не удивительно, т.к. уравнение (1) при $m = 0$ не конформно-инвариантно. Интересно то, что исходя из (1) нельзя получить сохраняющиеся величины вида (3) соответствующие конформным преобразованиям даже при переходе к E_4 , когда оба уравнения (1) и (2) переходят в обычное уравнение Фока-Клейна-Гордова, инвариантное относительно специальной конформной группы. Таким образом, теория, основанная на уравнении (2) обеспечивает простоту и последовательную точку зрения в вопросе о сохраняющихся величинах.

Глава IV посвящена решению основных уравнений КТП в пространстве де Ситтера. В §1 рассматривается гейзенберговская картина в S_4 . Разделением переменных получена полная система решений уравнения (2), состоящая из функций вида

$$u_{s+1}^{\pm}(\theta) \mathcal{P}^{s\sigma} [k(\xi)], \quad s = 0, 1, 2, \dots; \sigma = 1, \dots, (s+1)^2, \quad (4)$$

где $\mathcal{P}^{s\sigma}[k(\xi)]$ — ортонормированные гармонические полиномы степени S от однородных координат k_{α} на трехмерной евклидовой сфере единичного радиуса, ξ — некоторые криволинейные координаты на ней, $u_s^{\pm} = (u_s^{\pm})^*$ — функции от временной координаты θ , выражающиеся через гипергеометрические функции. Поскольку в S_4 $R = \frac{12}{r^2}$, то решения уравнения (1) получатся из (4) заменой $\left(\frac{m^2 c^2}{\hbar^2}\right)$ на $\left(\frac{m^2 c^2}{\hbar^2}\right) - \frac{2}{r^2}$. Гейзенберговский оператор поля может быть представлен в виде ряда по системе решений (4) с операторными коэффициентами.

В §2 вычислена перестановочная функция (коммутатор полевых операторов, взятых в двух произвольных точках). Она обладает обычными свойствами функции Паули-Йордана: равна нулю вне светового конуса, сосредоточена на конусе, если $m = 0$. Последним свойством не обладает перестановочная функция в теории с уравнением (1), и это обстоятельство является важным аргументом в пользу уравнения (2).

Далее, в §3 приведены основные сведения об алгебрах групп $SO(1,4)$ (движения в S_4) и $SO(2,4)$ (движения + конформные преобразования) и вычислены соответствующие сохраняющиеся величины (3).

§4 посвящен КТП в ирредингерговской картине, для простоты в двумерном пространстве де Ситтера. В результате решения уравнения Шредингера получено множество представлений Фока, каждое из которых характеризуется последовательностью комплексных чисел. Вообще говоря, различные представления Фока унитарно-неэквивалентны.

В главе V содержатся основные результаты, касающиеся выбора корпускулярно интерпретируемого представления канонических коммутационных соотношений. Здесь снова рассматривается КТП в S_4 в гейзенберговской картине.

Простым обобщением результатов работы [13] на случай бесконечного числа степеней свободы вводится множество представлений Фока, каждое из которых определяется выбором бесконечной матрицы T . Матрица T содержит весь произвол в выборе представления Фока, а представления, полученные в §4 гл. IV, соответствуют частному случаю, когда T диагональна.

Как известно, в E_4 существует единственное представление Фока, циклический вектор которого инвариантен относительно группы движений — P_4 . Этот инвариантный вектор и есть вектор вакуумного состояния. В §2 гл. V получены ограничения на вид матрицы T , которые вытекают из требования инвариантности циклического вектора относительно $SO(1,4)$ — группы движений в S_4 . Это требование может быть сформулировано в виде равенств

$$M_{\nu}^{(1)} \mathcal{D}_{\nu} = 0, \quad \nu = 1, \dots, 10, \quad (5)$$

где $M_{\nu}^{(1)}$ — вычисленные в §3 гл. IV операторы сохраняющихся величин, являющиеся генераторами унитарного представления группы $SO(1,4)$ в пространстве Фока с циклическим вектором $|\phi_{\nu}\rangle$. Из (5) следует, что имеется однопараметрическое семейство представлений Фока с $SO(1,4)$ -инвариантным квазивакуумом. В §3 показано, что эти представления унитарно-неэквивалентны.

Если $m = 0$, должно существовать представление с $SO(2,4)$ -инвариантным квазивакуумом. Такое представление оказывается единственным, и в соответствии с КТП в E_4

базисные векторы пространства Фока в этом случае описывают состояния с определенным числом частиц.

Таким образом, в общем случае $m \neq 0$ теоретико-групповые соображения, достаточные в случае E_4 , не выделяют однозначно в S_4 корпускулярно-интерпретируемого представления Фока. Не может в этой проблеме помочь и переход к пределу $\tau \rightarrow \infty$ или $m \rightarrow 0$.

В §4 искомое представление однозначно определено на основе сравнения квантового и классического движения частицы при больших импульсах (по сравнению с $\frac{mc}{h}$). Показано, что принцип соответствия в этом смысле выполняется лишь для уравнения (2). В §5 этот же результат получен, исходя из требования приближенной кофформной инвариантности при больших импульсах.

В §6 исследуется возможность распространения полученных результатов на более общий случай закрытого изотропного пространства-времени и квазиевклидова изотропного пространства-времени, группы движений соответственно $O(4)$ и $O(3) \times T$. Показано, что требования инвариантности квазивакуума относительно этих групп и принцип соответствия (§4) выделяют единственный класс унитарно-эквивалентных представлений [17].

В заключительной главе VI дано резюме результатов, отмечены характерные различия КТП в S_4 и E_4 и в свете полученных результатов обсуждаются некоторые перспективы. Основные результаты диссертации состоят в следующем:

1. Решены уравнения квантовой теории скалярного поля в S_4 .
2. Получена корпускулярная интерпретация квантованного поля в случае, когда энергия поля не сохраняется. Таким образом, впервые понятия вакуум и частица введены без использования понятия энергии.
3. Для введения этих понятий впервые использовано сравнение квантового и классического движения при больших импульсах.
4. Показана необходимость кофформной инвариантности уравнений при $m=0$ для возможности их корпускулярной интерпретации. Следовательно, уравнением квантового движения частицы в V_4 является уравнение (2), но не (1), используемое обычно.
5. На основе уравнения (2) получено единое определение сохраняющихся величин, соответствующих как движениям, так и кофформным преобразованиям (при $m=0$) в (в том числе и в E_4).

Вычисление некоторых интегралов от произведений произвольных гармонических полиномов выделено в особое приложение:

Результаты диссертации были доложены на XIV Международной конференции по физике высоких энергий (Вена, 1968) и на У Международной конференции по гравитации и теории относительности (Тбилиси, 1968) и опубликованы в работах [3, 4, 14, 17].

Литература

1. W. Thirring, статья в сб. Special problems in high energy physics, p.269, Springer, Wien-New York, 1967.
2. O. Nachtmann, Comm. Math. Phys. 6, 1 (1967).
3. Э.А. Тагиров, Е.Д. Федюшкин, Н.А. Черников, Препринт ОИЯИ P2- 3392, Дубна, 1967; статья в сб. "Проблемы теории гравитации и элементарных частиц", Атомиздат.
4. N.A. Chernikov, E.A. Tagirov, Ann. Inst. Henri Poincaré 9, 109-141 (1968); Препринт ОИЯИ P2- 3777, Дубна, 1968.
5. E. Inonu, E.P. Wigner, Proc. Nat. Acad. Sci. USA 39, 510 (1953); ibid. 40, 119 (1954).
6. P. Roman, J.J. Agassi, Nuovo Cim. 38, 1092 (1965); Journ. Math. Phys. 7, 1273 (1966).
7. S. Deser, Rev. Mod. Phys. 29, 417 (1957).
8. P.A.M. Dirac, Proc. Roy. Soc. A165, 199 (1938).
9. P. Roman, J.J. Agassi, Nuovo Cim. 37, 354, (1965) (там же ссылки на предыдущие работы).
10. М.А. Марков, статья в сб. "Физика высоких энергий и теория элементарных частиц", Наукова думка, Киев, 1967; Препринт ОИЯИ E- 2644, Дубна, 1966.
11. К.П. Станкович, статья в сб. "Гравитационное поле и элементарные частицы", Атомиздат, Москва, 1967.
12. D. Bohm, M. Flato, D. Sternheimer, Nuovo Cim. 38, 1941 (1965); M. Flato, Symmetries de type Lorentzien et interactions fortes, Gauthier-Villars, Paris, 1966; M. Flato, D. Sternheimer, J.P. Vigiier, G. Wataghin, Nuovo Cim. 42, 431 (1966); J.P. Vigiier, статья в Трудях Международного совещания по нелокальной квантовой теории поля, Препринт ОИЯИ P2- 3590, Дубна, 1968.
13. Н.А. Черников, статья в "Трудах Международного совещания по нелокальной квантовой теории поля", Препринт ОИЯИ P2- 3590, Дубна, 1968.
14. Э.А. Тагиров, Н.А. Черников, ДАН СССР 160, 1049, (1965).
15. А. Вайтман, "Проблемы в релятивистской динамике квантованных полей", "Наука", М., 1968.
16. Р. Пенроуз, статья в сб. "Гравитация и топология", Мир, Москва, 1966.
17. К.А. Бронников, Э.А. Тагиров, Препринт ОИЯИ P2-4151, Дубна 1968.

Рукопись поступила в издательский отдел
4 ноября 1968 года.