

**ДОКЛАДЫ
АКАДЕМИИ НАУК СССР**

1989

ТОМ 304 № 2

ОТДЕЛЬНЫЙ ОТТИСК

А.Ш. ДОМНЕНКОВ, В.А. МАЛЫШЕВ

**ТРАНСЛЯЦИОННО-ИНВАРИАНТНОЕ ВЗАИМОДЕЙСТВИЕ
КВАНТОВОЙ ЧАСТИЦЫ С ФЕРМИ-ГАЗОМ**

(Представлено академиком Л.Д. Фаддеевым 15 VII 1987)

В работе приводится первый пример асимптотически полной трансляционно-инвариантной бесконечночастичной системы с взаимодействием, не сохраняющим числа частиц. Система представляет собой шредингеровскую частицу, взаимодействующую со свободным ферми-газом.

Пусть в пространстве Фока $\mathcal{F}(L_2(R)^\nu)$ задана сумма конечного числа мономов Вика:

$$(1) \quad V = \sum V_i^{(1)} = \sum \int W_i(x_1, \dots, x_{k_i}, y_1, \dots, y_{m_i}) a^*(x_1) \dots a^*(x_{k_i}) a(y_1) \dots a(y_{m_i}) dx_1 \dots dy_{m_i}.$$

Предположим, что W_i являются гладкими, достаточно быстро убывающими по каждой переменной функциями и V формально симметричен. Пусть $h = -\Delta + \mu 1$ — самосопряженный оператор в $L_2(R^\nu)$. Рассматриваем операторы вида:

$$H_1 = d\Gamma(h) + \epsilon V \quad (\text{нетрансляционно-инвариантный случай});$$

$$H_2 = d\Gamma(h) + \epsilon \int_{R^\nu} V_x dx \quad (\text{трансляционно-инвариантный случай}),$$

где $d\Gamma(h)$ — вторичное квантование h , V_x — оператор вида (1) с ядрами

$$W_i(x_1 - x, \dots, x_{k_i} - x, y_1 - x, \dots, y_{m_i} - x).$$

Если V сохраняет число частиц (т.е. $m_i = k_i \forall i$), то H_1 и H_2 можно рассматривать отдельно в каждом n -частичном секторе $\mathcal{F}^{(n)}(L_2(R^\nu))$. Здесь имеются глубокие результаты об унитарной эквивалентности $H_0 = d\Gamma(h)$ и H_2 . Первые результаты для $n = 3$ принадлежат Л.Д. Фаддееву [1]; полная библиография приведена в [2]. Особо отметим теорему Иорио—О'Кэрролла: для любых $n \geq 2, \nu \geq 3$ существует $\epsilon_0(n, \nu)$ такое, что при $|\epsilon| < \epsilon_0(n, \nu)$ H_0 и H_2 унитарно эквивалентны в секторе $\mathcal{F}^{(n)}(L_2(R^\nu))$. Доказательства этих результатов проводились в рамках двух подходов: стационарного [1] и нестационарного [4]. Операторы H_1 и H_2 с $k_i \neq m_i$ подробно изучались Фридрихсом [5].

В настоящей статье приняты следующие ограничения:

1. Рассматриваются только ферми-системы, т.е. антисимметрическое пространство Фока $\mathcal{F}(L_2(R^\nu))$. В этом случае, во-первых, просто доказывается "существование динамики", т.е. самосопряженность операторов H_1 и H_2 . Для H_2 это можно сделать аналогично доказательству теоремы Робинсона [6] в квантовой статистической механике (динамика на C^* -алгебре с последующим переходом к ГНС-представлению). Более существенной причиной ограничения ферми-системами является то, что единственным доступным методом построения обратных волновых операторов является доказательство сходимости их разложения в ряд по ϵ , что возможно лишь при ограниченных $a(\psi), a^*(\psi)$.

2. $\nu \geq 3$, так как при малых размерностях даже для одной частицы во внешнем поле появляется дискретный спектр при как угодно малых ϵ и нельзя рассчитывать на эквивалентность H_0 и $H_i, i = 1, 2$.

3. $\min m_i > 1$, так как на существование прямых волновых операторов

$$\hat{W}_\pm = \lim_{t \rightarrow \pm\infty} \exp(-itH_2) \exp(itH_0)$$

можно рассчитывать, лишь если V не поляризует вакуум (т.е. $\min m_i > 0$) и нет перенормировки массы ($\min m_i > 1$). В этом случае можно показать, что \hat{W}_\pm действительно существуют [7].

Нетрансляционно-инвариантный случай полностью изучен в [8]. Из результатов [8] следует, например, решение проблемы Фридрихса: при $\nu \geq 3$ и достаточно малом ϵ H_1 унитарно эквивалентен $H_0 + \text{const} \cdot 1$. Ранее один результат такого рода доказан в [9]: при $\nu \geq 3$ и достаточно малом ϵ H_1 и H_0 унитарно эквивалентны (без доказательства унитарности волновых операторов), если V – положительный оператор, не поляризующий вакуум, и спектр H_0 принадлежит $[m_2, \infty)$, $m^2 > 0$.

Дополнительное упрощение состоит во введении выделенной частицы. Точнее, рассмотрим комплексное гильбертово пространство

$$\mathcal{K} = \mathcal{F}(L_2(R^\nu)) \otimes L_2(R^\nu),$$

и пусть

$$H_0 = d\Gamma(h) \otimes 1 + 1 \otimes (-\Delta), \quad V = \sum V_i^{(1)} \otimes V_i^{(2)},$$

где $V_i^{(2)}$ – оператор умножения на функцию $g_i \in L_2(R^\nu)$. Предполагается, что преобразования Фурье

$$\hat{W}_i \in C_0^\infty(R^{\nu(m_i + k_i)}), \quad \hat{g} \in C_0^\infty(R^\nu).$$

Положим

$$H_2 = H_0 + \epsilon \int_{R^\nu} v_x dx, \quad V_x = \sum V_{i,x}^{(1)} \otimes V_{i,x}^{(2)},$$

где $V_{i,x}^{(2)}$ – оператор умножения на функцию $g_i(y) = g_i(y - x)$.

Лемма 1. Если $\min m_i > 0$, то H_2 самосопряжен в существенном на линейной оболочке D векторов вида

$$a^*(\psi_1) \dots a^*(\psi_k) \Omega \otimes \varphi, \quad k = 0 - \infty,$$

где Ω – вакуум в $\mathcal{F}(L_2(R^\nu))$ и $\hat{\psi}_0, \hat{\varphi} \in C_0^\infty(R^\nu)$.

Лемма 2. Если $\min m_i > 1$, то существуют прямые морфизмы Мёллера W_\pm .

Основной результат состоит в следующем утверждении:

Теорема 1. Пусть $\nu > 4$ и $\min m_i > (\nu + 2)/(\nu - 4)$. Тогда при достаточно малом ϵ существуют обратные морфизмы Мёллера:

$$W_\pm = \lim_{t \rightarrow \pm\infty} W_t, \quad W_t = \exp(-itH_0) \exp(itH_2).$$

Схема доказательства: используя представление ($t \geq 0, \psi \in D$)

$$(2) \quad W_t \psi = \psi + \sum_{n=1}^{\infty} (i\epsilon)^n \int_{Q_t^n} \int_{R^{n\nu}} V_{x_n, t_n} \dots V_{x_1, t_1} \psi dx_1 \dots dx_n dt_1 \dots dt_n,$$

$$Q_t^n = \{(t_1, \dots, t_n) : 0 \leq t_1 \leq \dots \leq t_n \leq t\},$$

$$V_{x, t} = \exp(-itH_0) V_x \exp(itH_0),$$

докажем сходимость при $t \rightarrow +\infty$ и равномерную ограниченность n -го члена ряда (2) величиной $\epsilon^n C^n C(\psi)$, где C зависит только от V . Возникающие при этом множи-

тели вида ($\psi = \psi^{(1)} \otimes \psi^{(2)}$)

$$\| V_{x_n, t_n}^{(2)} \dots V_{x_1, t_1}^{(2)} \psi^{(2)} \|$$

оцениваются с помощью метода стационарной фазы [2, т. 2, с. 50], а для множителей вида

$$\| V_{x_n, t_n}^{(2)} \dots V_{x_1, t_1}^{(1)} \psi^{(1)} \|$$

применяется частичное суммирование по диаграммам, аналогичное методу [8]. В результате общий член ряда (2) оценивается величиной

$$(3) \quad \epsilon^n C^h(V) C(\psi) \left(\int_0^\infty (1+s)^{-(\nu/2-2)m+\nu/2} ds \right)^n,$$

где $m = \min m_i$. Условия теоремы 1 обеспечивают сходимость интеграла в (3).

Следствие 1. В условиях теоремы 1 H_0 и H_2 унитарно эквивалентны.

Замечание. Выбор в качестве одиночестичного гамильтониана оператора $h = -\Delta + \mu 1$ обусловлен соображениями простоты изложения. На самом деле результаты данной работы верны и для более общих h при некоторых ограничениях на V . Точнее, пусть h — самосопряженный дифференциальный или псевдодифференциальный оператор в $L_2(R^\nu)$ со спектральной функцией $P(k) \in C^\infty(R^\nu)$ и функция $u(x)$ такова, что $\hat{u}(k) \in C_0^\infty(R^\nu)$. Положим

$$u_t(x) = \int \exp\{i(x \cdot k - t \cdot P(k))\} \hat{u}(k) dk.$$

Тогда верна следующая

Лемма 3 [2, т. 3]. Пусть $J_1 = \{\text{grad } P(k)/k \in \text{supp } \hat{u}\}$, $J_2 = \{k / \det [\partial^2 P / \partial k_i \partial k_j] = 0\}$ и $\text{supp } \hat{u} \cap J_2 = \emptyset$.

Тогда при произвольном t существует константа C , зависящая от m , \hat{u} и J_1 , такая, что:

$$a) |u_t(x)| \leq C(1 + |x| + |t|)^{-m} \text{ при } x/t \notin J_1;$$

$$b) |u_t(x)| \leq C(1 + |t|)^{-\nu/2} \text{ при всех } x, t.$$

Пользуясь этой леммой, можно показать, что теорема 1 верна для возмущений V того же вида при дополнительном ограничении: мера множества критических точек J_2 равна 0 и ядра

$$\hat{W}_t(x_1, \dots, x_{k_t}, y_1, \dots, y_{m_t})$$

обращаются в нуль, если по крайней мере один из аргументов принадлежит некоторой окрестности множества J_2 .

Конечномерным аналогом рассматриваемой системы является система с гамильтонианом

$$-\sum_{i=1}^n \Delta_{x_i} - \Delta_y + \epsilon \sum_{i=1}^n V(y - x_i),$$

где каждая из n частиц взаимодействует с одной выделенной. Заметим, что аналог теоремы Иорио—О'Кэрролла доказывается в этом случае не намного проще стандартного варианта.

Условия теоремы 1 являются техническими. По-видимому, она верна и при $\nu \geq 3$, $\min m_i > 0$. Рассматриваемая система, хотя и является приближением к реальным физическим системам (имеющим как в квантовой теории поля, так и в статистической физике поляризацию вакуума), позволяет продемонстрировать основные трудности, связанные с контролем роста числа частиц, и наметить пути их устранения.

ЛИТЕРАТУРА

1. Фаддеев Л.Д. Тр. МИАН, 1963, т. 69, с. 1–122. 2. Рид М., Саймон Б. Методы современной математической физики. М.: Мир, 1982, т. 2–4. 3. Iorio R., O'Carroll H. – Comm. Math. Phys., 1972, vol. 27, p. 137–145. 4. Prosser R. – J. Mat. Phys., 1964, vol. 5, p. 708–713. 5. Фридрихс К. Воздействие спектра операторов в гильбертовом пространстве. М.: Мир, 1969. 6. Robinson D. – Comm. Math. Phys., 1973, vol. 31, p. 171–189. 7. Hepp K. In: Statistical mechanics and quantum field theory. N.Y., 1971. 8. Botvich D.D., Malyshev V.A. – Comm. Math. Phys., 1983, vol. 91, p. 301–312. 9. Höegh-Krohn R. – J. Pure and Appl. Math., 1968, vol. 21, p. 313–343.

УДК 553.70

МАТЕМАТИЧЕСКАЯ ФИЗИКА

Ю.Н. ОРЛОВ, И.П. ПАВЛОЦКИЙ

ПОСТГАЛИЛЕЕВЫ РАВНОВЕСНЫЕ ЦЕПОЧКИ БОГОЛЮБОВА

(Представлено академиком Н.Н. Боголюбовым 24 X 1987)

Постгалилеевым мы называем приближение, в котором учитываются поправки порядка $O(c^{-2})$ к классической механике; c – скорость света. Рассмотрим системы N взаимодействующих тел в этом приближении. Обозначим $q = (q_1, \dots, q_N)$ – совокупность позиций тел, $v = (v_1, \dots, v_N)$ – совокупность их скоростей, $p = (p_1, \dots, p_N)$ – совокупность гамильтоновых импульсов; $\gamma = \{q, v\}$ – фазовое пространство переменных Лагранжа, $\gamma^P = \{q, p\}$ – фазовое пространство переменных Гамильтона. Отображение Лежандра $\gamma \rightarrow \gamma^P$ сильно вырождено на поверхностях, объединение которых имеет в γ нулевую лебегову меру [1].

В постгалилеевом приближении функция Лагранжа системы тензорного типа $(\kappa, 0)$ имеет вид [2–4]

$$L = -c^2 \sum_{1 \leq i \leq N} \sqrt{1 - v_i^2/c^2} + \\ + \sum_{1 \leq i < j \leq N} \left\{ -\Phi_{ij} + \frac{1}{2c^2} [(1-\kappa)(v_i - v_j)^2 + v_i v_j] \Phi_{ij} - (\mathbf{r}_{ij} \cdot \mathbf{v}_i) (\mathbf{r}_{ij} \cdot \mathbf{v}_j) \frac{\Phi'_{ij}}{\mathbf{r}_{ij}} \right\}.$$

Здесь $\mathbf{r}_{ij} = \mathbf{q}_i - \mathbf{q}_j$, $\Phi_{ij} = \Phi(\mathbf{r}_{ij})$ – потенциал парного взаимодействия, заряды и массы тел положены равными единице. В случае векторного поля ($\kappa = 1$) имеем лагранжиан Дарвина, а для скалярных частиц ($\kappa = 0$) по этой формуле получается лагранжиан Ф.Д. Кеннеди. По этому лагранжиану вычисляются энергия

$$E = \sum_i \frac{c^2}{\sqrt{1 - v_i^2/c^2}} - \frac{1}{2c^2} \sum_{i < j} [\mathbf{v}_i \cdot \mathbf{v}_j + (1-\kappa)(\mathbf{v}_i - \mathbf{v}_j)^2] \Phi_{ij} - \\ - (\mathbf{v}_i \cdot \mathbf{r}_{ij}) (\mathbf{v}_j \cdot \mathbf{r}_{ij}) \frac{\Phi'_{ij}}{\mathbf{r}_{ij}} + \sum_{i < j} \Phi_{ij} + o(c^{-2})$$