

Санкт-Петербургский Государственный Университет
Физический факультет
Кафедра физики высоких энергий и элементарных частиц



**ИССЛЕДОВАНИЯ СПЕКТРА ГАМИЛЬТониАНА В ОДНОМЕРНОЙ
МОДЕЛИ ГРИБОВА**

Выпускная квалификационная работа
студента дневного отделения
Кузьминского Евгения Михайловича

Научный руководитель:
к. ф.- м. н., доцент **Вязовский М. И.**

Рецензент:
к. ф.- м. н., доцент **Комарова М. В.**

Санкт-Петербург
2018

Содержание

1	Введение	2
1.1	Трёхмерная модель Грибова	2
1.2	Одномерная модель	2
1.3	Формализм Лагранжа	2
1.4	Переход к формализму Гамильтона	3
1.5	Классический случай	3
1.6	Квантование в терминах φ_1, φ_2 : первый способ	4
1.7	Квантование в терминах φ_1, φ_2 : второй способ	5
2	Каноническое квантование	6
2.1	Квантование Фока-Баргманна	6
2.2	Стационарное уравнение Шрёдингера	6
2.3	Эрмитизация	7
3	Уравнение Гойна	8
3.1	Обозначения	8
3.2	Ряды Фробениуса и Томе	9
4	Метод нахождения спектра	10
4.1	Центральная двухточечная задача связи	10
4.2	Вычисление вронскианов	11
5	Заключение	13
	Список литературы	14

1 Введение

1.1 Трёхмерная модель Грибова

Владимир Наумович Грибов в 1967 году предложил [1] рассмотреть модель со следующей плотностью функции Лагранжа:

$$\mathcal{L} = \frac{1}{2} (\varphi^\dagger \partial_y \varphi - \varphi \partial_y \varphi^\dagger) - \mu \varphi^\dagger \varphi - \alpha' (\vec{\nabla} \varphi^\dagger, \vec{\nabla} \varphi) + i\lambda \varphi^\dagger (\varphi + \varphi^\dagger) \varphi \quad (1)$$

где $\varphi = \varphi_1 + i\varphi_2$ — поле, $\varphi_1(\vec{x}, y), \varphi_2(\vec{x}, y) : \mathbb{R}^2 \times i\mathbb{R} \rightarrow \mathbb{R}$; $y = it$ — мнимое время, μ — безразмерная масса, λ — константа связи.

Модель (1) была предложена как эффективная модель взаимодействия померонов в квантовой хромодинамике. Померон (или особенность Померанчука) есть особое бесцветное связанное состояние глюонов. Померон описывается комплексным скалярным полем; в этом случае параметр $\mu = \alpha(0) - 1$ связан с интерцептом реджевской траектории померона, а α' — наклон траектории, который можно считать очень малым, исходя из экспериментальных данных. Безразмерная величина y имеет смысл быстроты, то есть логарифма энергии процесса рассеяния. Эффективное действие (1) было получено путем анализа диаграмм Фейнмана и потому носит исключительно пертурбативный характер.

1.2 Одномерная модель

Примем $\alpha' = 0$. Такая модель называется "игрушечной" и в ней плотность функции Лагранжа имеет вид

$$\mathcal{L} = \frac{1}{2} (\varphi^\dagger \partial_y \varphi - \varphi \partial_y \varphi^\dagger) - \mu \varphi^\dagger \varphi + i\lambda \varphi^\dagger (\varphi + \varphi^\dagger) \varphi. \quad (2)$$

В данной работе рассматривается именно эта модель. При отсутствии члена с произведением градиентов полей утрачивается динамическая связь между полями, и модель эффективно становится одномерной. Предполагается, что использование методов квантовой механики позволит получить точное решение в модели (2) вне рамок теории возмущений по константе связи.

1.3 Формализм Лагранжа

Перепишем (2) в терминах φ_1 и φ_2 :

$$\begin{aligned} \tilde{\mathcal{L}} = \frac{1}{2} & ((\varphi_1 - i\varphi_2) (\partial_y \varphi_1 + i\partial_y \varphi_2) - (\varphi_1 + i\varphi_2) (\partial_y \varphi_1 - i\partial_y \varphi_2)) - \\ & - \mu (\varphi_1^2 + \varphi_2^2) + 2i\lambda \varphi_1 (\varphi_1^2 + \varphi_2^2). \quad (3) \end{aligned}$$

Теперь, исходя из (2) и (3) можно написать:

$$\frac{\partial \mathcal{L}}{\partial \partial_y \varphi} = \varphi^\dagger, \quad \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial \partial_y \varphi^\dagger} = -\varphi; \quad (4)$$

$$\frac{\partial \tilde{\mathcal{L}}}{\partial \partial_y \varphi_1} = -i\varphi_2, \quad \frac{\partial \tilde{\mathcal{L}}}{\partial \partial_y \varphi_2} = i\varphi_1. \quad (5)$$

1.4 Переход к формализму Гамильтона

Полученные в (4) и (5) соотношения позволяют нам выбрать канонические координаты и импульсы тремя способами:

$$q = \varphi^\dagger, p = -\varphi, \quad q_1 = \varphi_1, p_1 = -i\varphi_2, \quad q_2 = \varphi_2, p_2 = i\varphi_1. \quad (6)$$

Тогда, в терминах φ, φ^\dagger плотность функции Гамильтона выглядит как

$$\mathcal{H} = -\mu q p + i\lambda q^2 p + i\lambda q p^2, \quad (7)$$

а в терминах φ_1, φ_2 , в зависимости от того, что мы выберем координатой, плотность функции Гамильтона представляется как

$$\tilde{\mathcal{H}}_1 = \mu(q_1^2 - p_1^2) - 2i\lambda q_1(q_1^2 - p_1^2), \quad (8)$$

$$\tilde{\mathcal{H}}_2 = \mu(q_2^2 - p_2^2) - 2\lambda p_2(q_2^2 - p_2^2). \quad (9)$$

Таким образом, у нас в руках есть три различных плотности функции Гамильтона для одной и той же задачи, но в терминах разных переменных. Рассмотрим классический случай для переменных q_2, p_2 , а затем квантовый случай для q, p . Отдельно заметим, что для q, p гамильтониан уже нормально упорядочен. Также приводятся "наивные" квантования для координат q_1, p_1 и q_2, p_2 , в обоих случаях оператор координаты есть $\hat{q}_j = q_j$, оператор импульса $\hat{p}_j = \frac{d}{dq_j}$, а соответствующий гамильтониан берётся нормально упорядоченным.

1.5 Классический случай

Из (9) получим гамильтоновы уравнения движения:

$$\begin{cases} \frac{\partial q_2}{\partial y} = -2p_2(\mu - 2\lambda p_2) - 2\lambda(q_2^2 - p_2^2) \\ -\frac{\partial p_2}{\partial y} = -2q_2(\mu - 2\lambda p_2). \end{cases} \quad (10)$$

Одним из решений этой системы, очевидно, является

$$p_2 = \frac{\mu}{2\lambda}, \quad y = -\frac{1}{2\mu} \ln \left| \frac{q_2 - \frac{\mu}{2\lambda}}{q_2 + \frac{\mu}{2\lambda}} \right|. \quad (11)$$

Потенцированием обеих частей второго равенства получим

$$p_2 = \frac{\mu}{2\lambda}, \quad q_2 = -\frac{\mu}{2\lambda} \frac{1 + e^{-\frac{\mu}{2\lambda}}}{1 - e^{-\frac{\mu}{2\lambda}}}. \quad (12)$$

Заметим также, что $p_1 = p_2$, $q_1(y) = q_2\left(\frac{y}{i}\right)$. Найдём решение при $p \neq \frac{\mu}{2\lambda}$, исходя из закона сохранения энергии. Из (9)

$$q_2^2 = \frac{E}{\mu - 2\lambda p_2} + p_2^2, \quad (13)$$

и из второго уравнения в (10)

$$q_2 = \frac{\dot{p}_2}{2(\mu - 2\lambda p_2)}. \quad (14)$$

Тогда

$$\frac{\dot{p}_2^2}{4(\mu - 2\lambda p_2)^2} = p_2^2 + \frac{E}{\mu - 2\lambda p_2}, \quad (15)$$

откуда

$$\dot{p}_2^2 = 4p_2^2(\mu - 2\lambda p_2)^2 + E(\mu - 2\lambda p_2), \quad (16)$$

$$\dot{p}_2 = \sqrt{4p_2^2(\mu - 2\lambda p_2)^2 + E(\mu - 2\lambda p_2)}, \quad (17)$$

$$y = \int \frac{dp_2}{\sqrt{4p_2^2(\mu - 2\lambda p_2)^2 + E(\mu - 2\lambda p_2)}}. \quad (18)$$

Таким образом, получаем неявное выражение для p через y , откуда, пользуясь (14) можно получить q . Заметим, что полученный результат согласуется с приведённым в статье [2] результатом для классического предела квантовой теории, полученного в рамках метода Венцеля-Крамерса-Бриллюэна.

1.6 Квантование в терминах φ_1, φ_2 : первый способ

Выберем $\varphi_1 = q_1, \varphi_2 = p_1$ и сопоставим им операторы

$$\hat{q} = q_1, \quad \hat{p} = \frac{\partial}{\partial q_1} \quad (19)$$

с коммутационным соотношением $[\hat{q}, \hat{p}] = 1$, поскольку в нашей теории используется мнимое время, а значит, именно такое коммутационное соотношение обеспечивает возможность писать уравнение Шрёдингера в привычном виде, а именно,

$$-\hat{H}\Psi = \frac{\partial}{\partial y}\Psi. \quad (20)$$

Также, такое коммутационное соотношение позволяет назвать операторы \hat{q} и \hat{p} операторами рождения и уничтожения соответственно. Теперь, используя (8), напишем уравнение Шрёдингера:

$$\Psi'' - q^2\Psi - \frac{E}{\mu - i\lambda q}\Psi = 0. \quad (21)$$

Найдём асимптотики на бесконечности в виде анзаца

$$e^{\alpha q^\beta} q^\rho \sum_{k=0}^{\infty} C_k q^{-k}. \quad (22)$$

При подстановке анзаца в уравнение получаем асимптотику вида

$$e^{\pm\frac{1}{2}q^2} q^{1\pm 1} \sum_{k=0}^{\infty} C_k q^{-k}. \quad (23)$$

Асимптотика с растущей экспонентой нам не подходит, так как функция с ней не нормируема на \mathbb{R} . Таким образом, мы получаем решение со старшим членом асимптотики на бесконечности типа $e^{-\frac{q^2}{2}}$

1.7 Квантование в терминах φ_1, φ_2 : второй способ

Аналогично предыдущему пункту, выберем $\varphi_2 = q_2, \varphi_1 = p_2; \hat{q} = q_2, \hat{p} = \frac{\partial}{\partial q_2}$, с коммутационным соотношением $[\hat{q}, \hat{p}] = 1$. Используя (9), напишем уравнение Шрёдингера

$$\Psi''' - \frac{\mu}{2\lambda}\Psi'' + q^2\Psi' + \left(\frac{\mu q^2}{2\lambda} - \frac{E}{2\lambda}\right)\Psi = 0. \quad (24)$$

Асимптотики решений этого уравнения с помощью анзаца получаются следующими:

$$e^{\pm\frac{1}{2}q^2} q^{\frac{3}{2}} \sum_{k=0}^{\infty} C_k q^{-k}, \quad (25)$$

$$e^{\frac{\mu}{2\lambda}q} \sum_{k=0}^{\infty} C_k q^{-k}. \quad (26)$$

Снова выживает лишь решение с асимптотикой вида $e^{-\frac{q^2}{2}}$, по причинам, указанным в 1.6

2 Каноническое квантование

2.1 Квантование Фока-Баргманна

Будем отныне работать в терминах $\varphi^\dagger = \hat{q}, \varphi = \hat{p}$, для них также верно $[\hat{q}, \hat{p}] = 1$, и их также можно интерпретировать как операторы рождения и уничтожения соответственно. По умолчанию мы считаем, что можем работать в пространстве Фока, т.е. считаем, что все состояния могут быть получены действием операторов рождения в соответствующем количестве на вакуум. Однако, в привычном гильбертовом пространстве $L_2(-\infty, \infty)$ наш гамильтониан, очевидно, неэрмитов. Поскольку мы бы хотели раскладывать состояния по базису собственных состояний гамильтониана, это порождает определённую проблему, а именно отсутствие гарантий полноты желаемого базиса. Известно, однако, что пространству Фока может быть поставлено в соответствие пространство Баргманна, причём соответствие получается проектированием состояний $|\psi\rangle$

$$\langle z^* | \psi \rangle = \langle 0 | e^{pz} | \psi \rangle = \psi(z). \quad (27)$$

Пространство Баргманна есть гильбертово пространство целых функций комплексной переменной z . В нём скалярное произведение задаётся

$$\langle \psi_1 | \psi_2 \rangle = \int \frac{dz dz^*}{2\pi i} e^{-zz^*} \psi_1^*(z) \psi_2(z). \quad (28)$$

В этом представлении

$$q \rightarrow z, \quad p \rightarrow \frac{d}{dz}. \quad (29)$$

Оператор Гамильтона в терминах z принимает следующий вид:

$$\hat{H} = i\lambda z \frac{d^2}{dz^2} + i\lambda z^2 \frac{d}{dz} - \mu z \frac{d}{dz}. \quad (30)$$

Следует отметить, что переход от пространства Фока к пространству Баргманна влечёт переход от представления с помощью дискретного набора чисел — чисел заполнения — к представлению с помощью волновой функции, зависящей от непрерывной переменной. Такое представление модели Грибова [3] сейчас считается общепринятым.

2.2 Стационарное уравнение Шрёдингера

Для оператора Гамильтона (30) уравнение Шрёдингера $\hat{H}\Psi = E\Psi$ имеет вид

$$i\lambda z\psi'' + i\lambda z^2\psi' - \mu z\psi' = E\psi. \quad (31)$$

Для этого уравнения известны [3] асимптотики решений в нуле:

$$\psi_1 \underset{z \rightarrow 0}{\sim} c_1 + c_2 z \ln z \quad \psi_2 \underset{z \rightarrow 0}{\sim} z \quad (32)$$

и на бесконечности:

$$\psi_3 \underset{z \rightarrow \infty}{\sim} \frac{1}{z} e^{-\frac{1}{2}z^2 - \frac{i\mu}{\lambda}z} \quad \psi_4 \underset{z \rightarrow \infty}{\sim} \text{const.} \quad (33)$$

В силу аналитичности функций пространства Баргманна решение с асимптотикой вида логарифма недопустимо, поэтому $c_2 = 0$, а для этого необходимо $E = 0$, что даёт соотношение на вакуум в пространстве Баргманна $\psi_0(z)$ вида $\psi_0(z) = 1$. Для ненулевых же энергий необходимо отбросить первую асимптотику в нуле. Выбор поведения на бесконечности диктуется условием нормируемости функции. Так как

$$\|\psi_3\| = \langle \psi_3 | \psi_3 \rangle = \frac{1}{2\pi i} \int e^{-|z^2|} \left| \frac{1}{z} e^{-\frac{z^2}{2} - \frac{i\mu}{\lambda}z} \right|^2 dz dz^*, \quad (34)$$

$$e^{-|z^2|} \left| \frac{1}{z} e^{-\frac{z^2}{2} - \frac{i\mu}{\lambda}z} \right|^2 \simeq \frac{1}{|z|^2} e^{\frac{2\mu}{\lambda} \text{Im}z} e^{-2(\text{Re}z)^2}, \quad (35)$$

то поведение вида ψ_3 недопустимо вдоль отрицательной части мнимой оси. Переходя к $z = -ix\sqrt{2}$, получаем уравнение

$$x\psi''(x) + \left(\frac{\mu\sqrt{2}}{\lambda}x - 2x^2 \right) \psi' + \frac{E\sqrt{2}}{\lambda}\psi = 0. \quad (36)$$

Таким образом, получена следующая задача: ψ удовлетворяет стационарному уравнению Шрёдингера (36) и на луче $x \in [0, +\infty)$

$$\psi \underset{x \rightarrow 0}{\sim} x \quad \psi \underset{x \rightarrow \infty}{\sim} \text{const.} \quad (37)$$

Эти условия позволяют найти спектр интересующего нас оператора (30)

2.3 Эрмитизация

Гамильтониан (30) (обозначим его H_z), очевидно, неэрмитов. Следуя методике, изложенной в [2], покажем, что этот факт не мешает, однако, работать привычным методом. Рассмотрим его для z , лежащих на отрицательной части мнимой полуоси, т.е. перейдём к $z = -iq$, а (30) в терминах q обозначим H_q .

$$H_q = \lambda q \left(-\frac{d^2}{dq^2} + \left(q - \frac{\mu}{\lambda} \right) \frac{d}{dq} \right). \quad (38)$$

От члена с первой производной можно избавиться заменой $\tilde{H}_q = e^{-F(q)} H_q e^{F(q)}$, где $F(q) = e^{\frac{1}{4}(q - \frac{\mu}{\lambda})^2}$. Теперь произведём замену $q = \xi^2$, а также преобразуем $H_\xi = \xi^{-\frac{1}{2}} \tilde{H}_q \xi^{\frac{1}{2}}$, тогда получим

$$H_\xi = \frac{1}{4} \lambda \left(-\frac{d^2}{d\xi^2} + \frac{3}{4\xi^2} + \xi^2 \left(\left(\xi^2 - \frac{\mu}{\lambda} \right)^2 - 2 \right) \right). \quad (39)$$

Гамильтониан H_ξ уже эрмитов, а значит, его собственные функции составляют полную систему. Поскольку мы можем построить преобразование $H_\xi \rightarrow H_z$, то далее можно рассматривать H_z , а значит, работать с уравнением (36), не беспокоясь о полноте базиса собственных функций, поскольку она обеспечивается таковой у H_ξ .

3 Уравнение Гойна

3.1 Обозначения

Изучение объекта, именуемого ныне уравнением Гойна, было начато Карлом Гойном в 1889 году [4]. Его каноническая форма имеет вид

$$\left(x(x-1)(x-t) \frac{d^2}{dx^2} + (c(x-1)(x-t) + ex(x-t) + (a+b+1-c-e)x \cdot (x-1)) \frac{d}{dx} + (abx - \lambda) \right) y(x) = 0 \quad (40)$$

где a, b, c, e, λ — постоянные параметры уравнения, при этом λ есть параметр, отвечающий собственному значению. Путём конфлюэнции (слияния особых точек) из этого уравнения могут быть получены иные, с другими наборами особенностей, в частности, путём конфлюэнции особых точек 1 и t с особой точкой ∞ , биконфлюэнтное уравнение Гойна, каноническая форма которого имеет вид

$$xy''(x) + (1 + \alpha - \beta x - 2x^2) y'(x) + \left((\gamma - \alpha - 2)x - \frac{1}{2}(\delta + (1 + \alpha)\beta) \right) y(x) = 0 \quad (41)$$

где $\alpha, \beta, \gamma, \delta$ есть (постоянные) параметры уравнения. Преобразованием

$$u(x) = x^{\frac{1+\alpha}{2}} \exp\left(-\frac{\beta}{2}x - \frac{1}{2}x^2\right) y(x) \quad (42)$$

уравнение (41) приводится к нормальной форме

$$u''(x) + \left(\frac{1}{4}(1-\alpha^2)\frac{1}{x^2} - \frac{1}{2}\delta\frac{1}{x} + \gamma - \left(\frac{\beta}{2}\right)^2 - \beta x - x^2\right) u(x) = 0. \quad (43)$$

Стационарное уравнение Шрёдингера (36) имеет вид канонической формы биконфлюэтного уравнения Гойна с параметрами

$$\alpha = -1, \quad \beta = -\frac{\mu\sqrt{2}}{\lambda}, \quad \gamma = 1, \quad \delta = -\frac{2E\sqrt{2}}{\lambda}. \quad (44)$$

Производя преобразование, аналогичное преобразованию (42):

$$f(x) = \exp\left(\frac{\mu\sqrt{2}}{2\lambda}x - \frac{1}{2}x^2\right) \psi(x), \quad (45)$$

получим уравнение на f , с которым в дальнейшем и будем работать

$$f'' + \left(\frac{E\sqrt{2}}{\lambda x} + 1 - \frac{\mu^2}{2\lambda^2} + \frac{\mu\sqrt{2}}{\lambda}x - x^2\right) f = 0. \quad (46)$$

3.2 Ряды Фробениуса и Томе

Для уравнений класса Гойна известны [5], [6] решения Фробениуса и Томе, а также рекуррентные соотношения на коэффициенты в этих рядах. Решениями Фробениуса называют решения уравнения в виде ряда, работающие, вообще говоря, в любых конечных точках. Для уравнения вида (43) с $\alpha = -1, \gamma = 1$ они имеют вид

$$f_1(x) = x \sum_{n=0}^{\infty} c_n^1 x^n, \quad (47)$$

$$f_2(x) = f_1(x) \ln x + \tilde{f}(x). \quad (48)$$

При этом принимается $c_0^1 = 1, \tilde{f}(x) = \sum_{n=0}^{\infty} b_n x^n, b_1 = 0, b_0 = \frac{2}{\delta}$, а рекуррентные соотношения имеют вид

$$n(n+1)c_n^1 = \frac{\delta}{2}c_{n-1}^1 - \left(1 - \frac{\beta^2}{4}\right)c_{n-2}^1 + \beta c_{n-3}^1 + c_{n-4}^1, \quad (49)$$

$$n(n-1)b_n = -(2n-1)c_{n-1}^1 + \frac{\delta}{2}b_{n-1} - \left(1 - \frac{\beta^2}{4}\right)b_{n-2} + \beta b_{n-3} + b_{n-4}. \quad (50)$$

Решения Томе же описывают поведение решения в окрестности точки ∞ . Они, вообще говоря, расходятся, однако, при $x \rightarrow \infty$ становятся асимптотическими рядами решений уравнения. Как и с решениями Фробениуса, напишем решения Томе для уравнения вида (43) с $\alpha = -1, \gamma = 1$

$$f_3(x) = \exp\left(-\frac{x^2 + \beta x}{2}\right) \sum_{n=0}^{\infty} a_n^3 x^{-n}, \quad (51)$$

$$f_4(x) = \exp\left(\frac{x^2 + \beta x}{2}\right) \frac{1}{x} \sum_{n=0}^{\infty} a_n^4 x^{-n}, \quad (52)$$

и рекуррентные соотношения (снова $a_0^3 = a_0^4 = 1$)

$$-2na_n^3 = \left(\beta(n-1) - \frac{\delta}{2}\right) a_{n-1}^3 + (n-2)(n-1) a_{n-2}^3, \quad (53)$$

$$2na_n^4 = -\left(n\beta + \frac{\delta}{2}\right) a_{n-1}^4 + n(n-1) a_{n-2}^4. \quad (54)$$

4 Метод нахождения спектра

4.1 Центральная двухточечная задача связи

Решения Фробениуса и Томе для уравнения (46) являются в соответствующих областях \mathbb{C} базисными. Это значит, что глобальное решение этого уравнения может быть по ним разложено в этих областях. Нам известны ограничения (37) на асимптотическое поведение нашего глобального решения для уравнения (36). Поскольку функции ψ и f связаны соотношением (45), то условия (37) преобразуются в условия

$$f \underset{x \rightarrow 0}{\sim} x \quad f \underset{x \rightarrow \infty}{\sim} \exp\left(-\frac{\mu\sqrt{2}}{2\lambda}x - \frac{1}{2}x^2\right). \quad (55)$$

Из условия в нуле видно, что интересующее нас глобальное решение в окрестности нуля совпадает с решением Фробениуса f_1 . Это же решение должно представлять собой на бесконечности линейную комбинацию f_3 и f_4 , из чего вытекает следующее условие:

$$f_1(x) \sim T_{1,3}f_3 + T_{1,4}f_4 \quad \text{при } x \rightarrow \infty \quad (56)$$

где $T_{1,3} = \text{const}$ и $T_{1,4} = \text{const}$. Таким образом, мы получаем центральную двухточечную задачу связи на f . Здесь приводится метод разрешения ЦДЗС, предложенный Наундорфом в [7], а затем усовершенствованный и описанный в [6]. Обозначим определитель Вронского $\mathcal{W}[f, g] = fg' - f'g$ и, беря его от обеих частей (56) с f_3 и f_4 , получим

$$T_{1,3} = \frac{\mathcal{W}[f_1, f_4]}{\mathcal{W}[f_3, f_4]} \quad T_{1,4} = \frac{\mathcal{W}[f_1, f_3]}{\mathcal{W}[f_4, f_3]}. \quad (57)$$

Вронскиан $\mathcal{W}[f_3, f_4] = 2$. Обращаясь к виду решений Томе и (55) можно заметить $T_{1,4} = 0$, откуда следует $\mathcal{W}[f_1, f_4] = 0$.

4.2 Вычисление вронскианов

Для вычисления вронскиана $\mathcal{W}[f_1, f_4]$ введём вспомогательные функции:

$$v^{1,4}(x) = \exp\left(-\frac{x^2}{4}\right) f_1(x) \quad v^4(x) = \exp\left(-\frac{x^2}{4}\right) f_4(x). \quad (58)$$

Их определители Вронского удовлетворяют соотношению

$$\mathcal{W}[v^{1,4}, v^4](x) = \mathcal{W}[f_1, f_4] \exp\left(-\frac{x^2}{2}\right). \quad (59)$$

Поскольку мы рассматриваем уравнение в нормальной форме, в нём нет членов, содержащих первую производную, что, по формуле Лиувилля-Остроградского, означает равенство вронскиана $\mathcal{W}[f_1, f_4]$ константе. Находить его предлагается путём сравнения асимптотических разложений левой и правой частей (59). Для левой части, исходя из определения функций v и вида решений Томе, можно получить разложение

$$\mathcal{W}[v^{1,4}, v^4](x) \sim ((x + \beta)u^{1,4}(x) - u'^{1,4}(x)) S^4(x) + u^{1,4}(x) S'^4, \quad (60)$$

где

$$u^{1,4}(x) = \exp\left(\frac{\beta x}{2}\right) f_1(x), \quad S^4(x) = \sum_{n=0}^{\infty} a_n^4 x^{-n-1}. \quad (61)$$

Разложим $u^{1,4}(x)$ в ряд

$$u^{1,4}(x) = x \sum_{n=0}^{\infty} \hat{c}_n^{1,4} x^{n-1}, \quad (62)$$

где полагается $\hat{c}_0^{1,4} = 0$, а коэффициенты $\hat{c}_n^{1,4}$ подчиняются рекуррентному соотношению

$$n(n+1)\hat{c}_n^{1,4} = (\beta n + \frac{\delta}{2})\hat{c}_{n-1}^{1,4} - \hat{c}_{n-2}^{1,4} + \beta\hat{c}_{n-3}^{1,4} + \hat{c}_{n-4}^{1,4}. \quad (63)$$

Тогда, из (60), $\mathcal{W}[v^{1,4}, v^4](x)$ представляется в виде

$$\mathcal{W}[v^{1,4}, v^4](x) \sim \sum_{s=-\infty}^{\infty} g_s^{1,4} x^s, \quad (64)$$

причём $g_s^{1,4}$ подчиняются соотношению

$$g_s^{1,4} = \sum_{n=0}^{\infty} a_n^4 (\hat{c}_{s+n-1}^{1,4} + \beta\hat{c}_{s+n}^{1,4} - (s+2n+3)\hat{c}_{s+n+1}^{1,4}). \quad (65)$$

Теперь получим разложение правой части (59). Представим $\mathcal{W}[f_1, f_4](x) = \eta_0 + \eta_1$, где η_0 и η_1 — константы, а также воспользуемся разложением экспоненты в ряд Хэвисайда

$$e^\xi \sim \sum_{n=-\infty}^{\infty} \frac{\xi^{n+\delta}}{\Gamma(n+1+\delta)}, \quad |\arg \xi| < \pi, \quad \delta \text{ произвольное}, \quad (66)$$

откуда, для правой части (59)

$$\mathcal{W}[f_1, f_4] \exp\left(-\frac{x^2}{2}\right) \sim \sum_{n=-\infty}^{\infty} \left(\eta_0 \frac{\left(-\frac{x^2}{2}\right)^n}{\Gamma(n+1)} + \eta_1 \frac{\left(-\frac{x^2}{2}\right)^{n+\frac{1}{2}}}{\Gamma(n+\frac{3}{2})} \right). \quad (67)$$

Теперь, подставляя разложения (64) и (67) в (59) и сравнивая коэффициенты при равных степенях x , можно написать

$$\mathcal{W}[f_1, f_4] = \frac{\Gamma(N+1)}{\left(-\frac{1}{2}\right)^N} g_{2N}^{1,4} + \frac{\Gamma(N+\frac{3}{2})}{\left(-\frac{1}{2}\right)^{N+\frac{1}{2}}} g_{2N+1}^{1,4} \quad (68)$$

Однако, фаза этого выражения не определена из-за возведения отрицательного числа в некоторую степень, что происходит из-за того, что луч, на котором мы обнаружили граничные условия для постановки ЦДЗС, является лучом Стокса для данного уравнения. Выходом из сложившейся ситуации является использование в качестве значения вронскиана среднего арифметического от его значения в двух секторах Стокса, прилегающих к лучу. В нашем случае это эквивалентно среднему значений чуть выше и чуть ниже вещественной оси. Выражение (68) тогда принимает вид

$$\mathcal{W}[f_1, f_4] = \left((-1)^N \frac{\Gamma(N+1)}{\left(\frac{1}{2}\right)^N} g_{2N}^{1,4} \pm (-1)^N i \frac{\Gamma(N+\frac{3}{2})}{\left(\frac{1}{2}\right)^{N+\frac{1}{2}}} g_{2N+1}^{1,4} \right) \Big|_{x=A\pm i\varepsilon} \quad A, \varepsilon \in \mathbb{R}, \quad (69)$$

откуда вытекает следующее условие:

$$g_N^{1,4} = 0. \quad (70)$$

Рассматривая теперь равенство $\mathcal{W}[f_1, f_4] = 0$ как уравнение на параметр уравнения $\delta = \frac{2E\sqrt{2}}{\lambda}$ получим энергетический спектр одномерной модели Грибова. Уравнение на энергии, однако, является трансцендентным, и неясно, можно ли аналитически получить из него точные значения хотя бы некоторых уровней энергии.

5 Заключение

В данной работе был произведён анализ одномерной модели Грибова, получены её классические решения, соответствующие известным ВКБ-пределам квантовой модели, представленным в [2], произведён анализ асимптотического поведения волновых функций, соответствующий известным результатам [3] а также приведён механизм, позволяющий по крайней мере численно оценить значения энергий в спектре гамильтониана модели.

Список литературы

- [1] V. N. Gribov. JETP, 26 (1968), 414
- [2] V. Alessandrini, D. Amati, R. Jengo. Nuclear Physics B108 (1976) 425-446
- [3] M. Ciafaloni, M. Le Bellac and G. C. Rossi. Nuclear Physics B130 (1977) 388-428
- [4] К. Heun. "Zur Theorie der Riemann'schen Functionen zweiter Ordnung mit vier Verzweigungspunkten". Mathematische Annalen, 33: 161 (1889)
- [5] С. Ю. Славянов, В. Лай. Специальные функции: Единая теория, основанная на анализе особенностей. С.-Пб. "Невский диалект" (2002)
- [6] E. M. Ferreira, J. Sesma. Numer Algor (2016) 71:797–809
- [7] F. Naundorf. A connection problem for second order linear differential equations with two irregular singular points. SIAM J. Math. Anal. 7, 157–175 (1976)