

Линейный потенциал нулевого радиуса в трехмерном пространстве и эффекты поляризации вакуума

П. А. Спирин^{1,*}

¹Московский государственный университет имени М. В. Ломоносова, физический факультет
Россия, 119991, Москва, Ленинские горы, д. 1, стр. 2

(Поступила в редакцию 17.11.2025; после доработки 29.11.2025; подписана в печать 30.11.2025)

Предлагается непертурбативное вычисление перенормированной функции Грина безмассового действительного скалярного поля ϕ в трехмерном пространстве с двумерным потенциалом нулевого радиуса, локализованным на бесконечной прямой. Подобный потенциал соответствует экзотическому пределу $\xi \rightarrow \infty$, $\beta' \sim 1/\xi$ поляризации вакуума в пространстве космической струны. Подход предполагает перенормировку константы связи λ . Перенормированные евклидова и адамарова функции Грина представлены в эквивалентных формах в виде однократных интегралов от специальных функций. С использованием перенормированной функции Адамара вычислены перенормированные вакуумные средние квадрата поля и оператора тензора энергии-импульса, исследованы асимптотические случаи.

PACS: 11.10.Gh, 02.90.+p, 12.90.+b УДК: 53.02

Ключевые слова: линейный дефект, дельта-образный потенциал, поляризация вакуума, перенормировка константы связи.

DOI: [10.55959/MSU0579-9392.81.2610102](https://doi.org/10.55959/MSU0579-9392.81.2610102)

ВВЕДЕНИЕ

Пространства с коническими особенностями привлекли к себе внимание достаточно давно и прежде всего в связи с гипотезой космических струн [1–5]. Действительно, в простейшем случае прямолинейной струны пространство-время представляет собой произведение конуса на двумерное пространство Минковского. Позже было установлено, что геометрически некоторые дефекты кристаллов описываются точно так же [6]. Далее аналогичные решения рассматривались и в случае пространств с отличным от четырех числом измерений [7]. Важно, что в упомянутых выше приложениях характеризующий конус дефицит угла крайне мал (порядка 10^{-5}) и коническая поверхность почти неотличима от плоскости — но не на вершине конуса, где тензор Римана имеет дельта-особенность. В результате в рассматриваемом случае скалярного поля в уравнении Клейна–Гордона появляется выражение вида $\lambda \delta^n(\mathbf{x})$ [8, 9], где $\delta^n(\mathbf{x})$ обозначает n -мерную дельта-функцию, определенную в d -мерном евклидовом пространстве ($0 \leq n \leq d$). Таким образом, в операторе поля появляется эвристическое выражение

$$\Delta_d + \lambda \delta^n(\mathbf{x}), \quad (1)$$

и следует прояснить, каким образом следует понимать эту формально записанную сумму.

Попытки преодоления этой проблемы предпринимались неоднократно [10–12], но в одних случаях

они не являются в должной мере последовательными, а в других, как это было отмечено в работах [13, 14], сопряжены с необходимостью перенормировки константы взаимодействия λ . Следовательно, ответ становится зависящим от перенормированной константы, значение которой следует определять независимо. В частности, при пертурбативных вычислениях [7, 15, 16] необходимость перенормировки возникает в каждом порядке теории возмущений.

Аналогичная проблема возникает и в рамках нерелятивистской квантовой механики. Однако там был предложен и широко обсуждался альтернативный подход, основанный на замене неопределенного с математической точки зрения выражения (1) на самосопряженное расширение оператора Лапласа [17–20] в пространстве с выколотой точкой. В ряде работ [16, 21–25] мы предложили распространить этот подход на квантовую теорию поля.

Однако самосопряженное расширение оператора Лапласа в случае искривленного пространства пока не известно. Поэтому мы рассмотрели упрощенную модель. Исходным для предложенной модели является то, что основным в формальном выражении (1) в случае малого углового дефицита является, безусловно, наличие дельта-образного члена. Поэтому, пользуясь малостью дефицита угла, мы сочли возможным им пренебречь, а учесть именно наличие в операторе поля сингулярного слагаемого соответствующей размерности. Таким образом, в рамках предложенной модели мы эффективно приходим к задаче о линейном источнике потенциала нулевого радиуса, в поперечном сечении к которому возникает эффективное одноцентровое взаимодействие на плоскости.

* E-mail: pspirin@physics.uoc.gr

Соответственно мы формально приходим к задаче в пространстве с равным двум числом пространственных измерений. Так, в неоднократно рассматривавшемся в литературе случае космической струны сечение $t, z = \text{const}$ (где z — координата вдоль струны) пространства-времени представляет собой конус и в уравнении поля появляется член с двумерной дельта-функцией $\delta^2(\mathbf{x})$. Случай ($n = 2, d = 2$) был рассмотрен нами в работе [25] в технике самосопряженного расширения. Сейчас мы ограничимся случаем ($n = 2, d = 3$), где предлагаем альтернативный, прямой операторный подход, в рамках которого непertурбативно рассмотрим задачу поляризации вакуума безмассового действительного скалярного поля.

Используется система единиц $\hbar = c = 1$ и метрика пространства-времени с сигнатурой $(+ - - -)$.

1. ФУНКЦИИ ГРИНА

Рассмотрим сингулярный эвристически записанный потенциал $U(x) = \lambda \delta^2(\mathbf{x})$, зависящий только от двух из трех декартовых координат пространственного сектора, где $\mathbf{x} = (x_1, x_2)$. Носитель обобщенной функции $\delta^2(\mathbf{x})$ есть бесконечно тонкая прямая, совпадающая с третьей пространственной осью, которую обозначим как z . Тогда для уравнения Клейна–Гордона безмассового скалярного поля

$$\begin{aligned} [\square + \lambda \delta^2(\mathbf{x})] \phi(t, \mathbf{x}, z) &= 0, \\ \square &:= \partial_t^2 - \Delta_2 - \partial_z^2, \end{aligned} \quad (2)$$

где Δ_2 — двумерный оператор Лапласа в плоскости (x_1, x_2) , в евклидовой функции Грина $G_\lambda(\tau, \tau', z, z'; \mathbf{x}, \mathbf{x}')$, ($\tau = it$), проведем частичное преобразование Фурье по переменным $\mathbf{z} = (\tau, z)$: используя однородность пространства по этим переменным, имеем:

$$\begin{aligned} G_\lambda(\mathbf{z} - \mathbf{z}'; \mathbf{x}, \mathbf{x}') &= \\ &= \frac{1}{(2\pi)^2} \int \tilde{G}_\lambda(\mathbf{q}; \mathbf{x}, \mathbf{x}') e^{-i\mathbf{q}(\mathbf{z} - \mathbf{z}')} d^2q. \end{aligned} \quad (3)$$

Тогда $\tilde{G}(\mathbf{q}; \mathbf{x}, \mathbf{x}')$ удовлетворяет уравнению

$$\begin{aligned} \left(\frac{\partial^2}{\partial x_1^2} + \frac{\partial^2}{\partial x_2^2} - q^2 - \lambda \delta^2(\mathbf{x}) \right) \tilde{G}_\lambda(\mathbf{q}; \mathbf{x}, \mathbf{x}') &= \\ &= -\delta^2(\mathbf{x} - \mathbf{x}'), \end{aligned}$$

где $q = |\mathbf{q}|$. Используя свойство дельта-функции, имеем:

$$\begin{aligned} (\partial_1^2 + \partial_2^2 - q^2) \tilde{G}_\lambda(\mathbf{q}; \mathbf{x}, \mathbf{x}') - \lambda \delta^2(\mathbf{x}) \tilde{G}_\lambda(\mathbf{q}; \mathbf{0}, \mathbf{x}') &= \\ &= -\delta^2(\mathbf{x} - \mathbf{x}'). \end{aligned} \quad (4)$$

Проведем дальнейшее преобразование Фурье по переменным \mathbf{x} :

$$\tilde{G}_\lambda(\mathbf{q}; \mathbf{x}, \mathbf{x}') = \int \frac{d^2k}{(2\pi)^2} e^{-i\mathbf{k}\mathbf{x}} \tilde{G}_\lambda(\mathbf{q}; \mathbf{k}; \mathbf{x}'). \quad (5)$$

Тогда, подставляя (5) в (4), получим

$$\tilde{G}_\lambda(\mathbf{q}; \mathbf{k}; \mathbf{x}') = \frac{e^{i\mathbf{k}\mathbf{x}'}}{q^2 + k^2} - \frac{\lambda}{q^2 + k^2} \tilde{G}_\lambda(\mathbf{q}; \mathbf{0}, \mathbf{x}'), \quad (6)$$

где

$$\tilde{G}_\lambda(\mathbf{q}; \mathbf{0}, \mathbf{x}') = \int \frac{d^2k}{(2\pi)^2} \tilde{G}_\lambda(\mathbf{q}; \mathbf{k}; \mathbf{x}').$$

Отсюда для $\lambda = 0$ (отсутствие взаимодействия) имеем:

$$\begin{aligned} \tilde{G}_0(\mathbf{q}; \mathbf{k}; \mathbf{x}') &= \frac{e^{i\mathbf{k}\mathbf{x}'}}{q^2 + k^2}, \\ \tilde{G}_0(\mathbf{q}; \mathbf{x}, \mathbf{0}) &= \int \frac{d^2k}{(2\pi)^2} \frac{e^{-i\mathbf{k}\mathbf{x}}}{q^2 + k^2}, \end{aligned}$$

откуда видно, что \tilde{G}_0 и \tilde{G}_0 зависят от \mathbf{q} только как от модуля (q). Интегрирование уравнения (6) по k приводит к соотношению

$$\tilde{G}_\lambda(\mathbf{q}; \mathbf{0}, \mathbf{x}') \left[1 + \lambda \tilde{G}_0(q, \mathbf{0}, \mathbf{0}) \right] = \tilde{G}_0(q, -\mathbf{x}', \mathbf{0}).$$

Выражая $\tilde{G}_\lambda(\mathbf{q}; \mathbf{0}, \mathbf{x}')$ и подставляя в уравнение (6), получаем выражение $\tilde{G}_\lambda(\mathbf{q}; \mathbf{k}; \mathbf{x}')$ через $\tilde{G}_0(q; \mathbf{x}, \mathbf{0})$:

$$\tilde{G}_\lambda(\mathbf{q}; \mathbf{k}; \mathbf{x}') = \frac{e^{i\mathbf{k}\mathbf{x}'}}{q^2 + k^2} - \frac{1}{q^2 + k^2} \frac{\tilde{G}_0(q; -\mathbf{x}, \mathbf{0})}{\lambda^{-1} + \tilde{G}_0(q; \mathbf{0}, \mathbf{0})}.$$

Интегрируя обратно с помощью (5), получаем выражение $\tilde{G}_\lambda(\mathbf{q}; \mathbf{x}, \mathbf{x}')$ через $\tilde{G}_0(q; \mathbf{x}, \mathbf{0})$:

$$\tilde{G}_\lambda(\mathbf{q}; \mathbf{x}, \mathbf{x}') = \tilde{G}_0(q; \mathbf{x} - \mathbf{x}', \mathbf{0}) - \frac{\tilde{G}_0(q; \mathbf{x}, \mathbf{0}) \tilde{G}_0(q; -\mathbf{x}, \mathbf{0})}{\lambda^{-1} + \tilde{G}_0(q; \mathbf{0}, \mathbf{0})}.$$

Наконец, подставляя в обратное преобразование Фурье (3), получим полную функцию Грина:

$$\begin{aligned} G_\lambda(\mathbf{z} - \mathbf{z}'; \mathbf{x}, \mathbf{x}') &= G_0(\mathbf{z} - \mathbf{z}'; \mathbf{x} - \mathbf{x}') - \\ &- \int \frac{d^2q}{(2\pi)^2} e^{-i\mathbf{q}(\mathbf{z} - \mathbf{z}')} \frac{\tilde{G}_0(q; \mathbf{x}, \mathbf{0}) \tilde{G}_0(q; -\mathbf{x}, \mathbf{0})}{\lambda^{-1} + \tilde{G}_0(q; \mathbf{0}, \mathbf{0})}, \end{aligned}$$

где $G_0(\mathbf{z} - \mathbf{z}'; \mathbf{x} - \mathbf{x}')$ — функция Грина пустого пространства Минковского в отсутствие взаимодействия. $\tilde{G}_0(q; \mathbf{x}, \mathbf{0})$ вычисляется с помощью двух табличных интегралов [26]:

$$\int_0^{2\pi} e^{iz \cos \varphi} d\varphi = 2\pi J_0(z), \quad \int_0^\infty \frac{J_0(au)}{u^2 + c^2} u du = K_0(ac), \quad (7)$$

где $J_0(\cdot)$ — бесселева функция первого рода, $K_0(\cdot)$ — модифицированная функция Бесселя второго рода (функция Макдональда). Это дает

$$\tilde{G}_0(q; \mathbf{x}, \mathbf{0}) = \frac{1}{2\pi} K_0(qr), \quad r := |\mathbf{x}|. \quad (8)$$

При вычислении $\tilde{G}_0(q; \mathbf{0}, \mathbf{0})$ предел $r \rightarrow 0^+$ логарифмически стремится к бесконечности; воспользуемся

стандартным в квантовой теории поля представлением:

$$\tilde{G}_0(q; \mathbf{0}, \mathbf{0}) = \int \frac{d^2 k}{(2\pi)^2} \frac{1}{q^2 + k^2} \simeq \frac{1}{4\pi} \ln \frac{\Lambda^2}{q^2}, \quad (9)$$

где Λ — ультрафиолетовый параметр обрезания. Полученный результат приводит к заключению, что константа связи λ должна быть перенормирована согласно

$$\frac{1}{\lambda_{\text{ren}}} = \frac{1}{\lambda} + \frac{1}{4\pi} \ln \frac{\Lambda^2}{\mu^2}, \quad (10)$$

где μ — константа с физической размерностью обратной длины (массы), необходимая для обезразмеривания аргумента логарифма.

Сопоставляя (9) с выражением (8), формальный предел функции Макдональда соответствует

$$K_0(q0^+) \simeq \ln \frac{\Lambda}{q}, \quad \Lambda \rightarrow +\infty. \quad (11)$$

Подставляя формулы (8) и (9), получим:

$$G_\lambda(x, x') = G_0(x - x') - \frac{1}{(2\pi)^4} \int d^2 q e^{-iq(z-z')} \times \\ \times K_0(qr) K_0(qr') \left[\frac{1}{\lambda_{\text{ren}}} - \frac{1}{2\pi} \ln \frac{q}{\mu} \right]^{-1}.$$

Обозначим $\varkappa = \mu \exp(2\pi/\lambda_{\text{ren}})$, в плоскости \mathbf{q} введем полярную систему координат и проинтегрируем по полярному углу с помощью (7):

$$G_\lambda(x, x') = G_0(x - x') + \\ + \frac{1}{(2\pi)^2} \int_0^\infty J_0(q|z - z'|) \frac{K_0(qr) K_0(qr')}{\ln(q/\varkappa)} q dq.$$

Функция $G_0(x - x')$ является функцией Грина в отсутствие взаимодействия, поэтому для описания эффектов, связанных именно с наличием дельта-потенциала, ее можно считать «нулевым уровнем» и опустить; тогда остаток представляет собой перенормированную функцию Грина:

$$G_\lambda^{\text{ren}}(x, x') = \frac{1}{(2\pi)^2} \int_0^\infty J_0(q|z - z'|) \times \\ \times \frac{K_0(qr) K_0(qr')}{\ln(q/\varkappa)} q dq. \quad (12)$$

Формально записанный интеграл проходит через простой полюс в точке $q = \varkappa > 0$, т.е. расходится в римановом смысле, поэтому следует прояснить, в каком смысле можно понимать это выражение. Используя свойства

$$H_0^{(1)}(ix) = \frac{2i}{\pi} K_0(x), \quad J_0(ix) = I_0(x), \\ H_0^{(1)}(z) \sim \left(\frac{2}{\pi z} \right)^{1/2} e^{i(z-\pi/4)},$$

где $x > 0$, $\text{Im} z \geq 0$, $H_0^{(1)}(\cdot)$ — бesselева функция третьего рода (функция Ханкеля первого рода), а $I_0(\cdot)$ — модифицированная функция Бесселя первого рода (функция Инфельда), выражение (12) можно представить в виде сходящегося риманова интеграла от произведений функций Томсона (Кельвина) нулевого порядка kei , ker , bei и ber : при $r + r' > |z - z'|$

$$G_\lambda^{\text{ren}}(x, x') = \frac{1}{\pi^2} \int_0^\infty \frac{A_+ B_- + A_- B_+}{\pi^2 + 16 \ln^2(u/\varkappa)} u du, \quad (13)$$

где введены

$$A_+ = \pi \text{ber}(|z - z'|u) + 4 \ln(u/\varkappa) \text{bei}(|z - z'|u), \\ A_- = \pi \text{bei}(|z - z'|u) - 4 \ln(u/\varkappa) \text{ber}(|z - z'|u), \\ B_+ = \text{kei}(ur) \text{ker}(ur') + \text{kei}(ur') \text{ker}(ur), \\ B_- = \text{ker}(ur) \text{ker}(ur') - \text{kei}(ur) \text{kei}(ur').$$

Непосредственной проверкой с использованием модифицированного уравнения Бесселя нулевого порядка

$$\left(\frac{\partial^2}{\partial r^2} + \frac{1}{r} \frac{\partial}{\partial r} \right) \begin{Bmatrix} \text{bei}(ur) \\ \text{ber}(ur) \end{Bmatrix} = u^2 \begin{Bmatrix} \text{ber}(ur) \\ -\text{bei}(ur) \end{Bmatrix}$$

(и аналогично для kei и ker), можно независимо убедиться, что $G_\lambda^{\text{ren}}(x, x')$ в форме (13) действительно удовлетворяет уравнению

$$[\Delta_4 - \lambda \delta^2(\mathbf{x})] G_\lambda^{\text{ren}}(\mathbf{z} - \mathbf{z}'; \mathbf{x}, \mathbf{x}') = \\ = -\lambda \delta^2(\mathbf{x} - \mathbf{x}') G_0(\mathbf{z} - \mathbf{z}'; \mathbf{x} - \mathbf{x}'),$$

т.е. является перенормированной евклидовой функцией Грина в координатном представлении. Теперь функция Грина корректно определена выражением (13). Выясним, какому обходу полюса в формальном выражении (12) это соответствует: преобразуя интеграл обратно к функциям Инфельда и Ханкеля и замыкая контур на бесконечно удаленной одной восьмой окружности $\arg y \in [\pi/4, \pi/2]$, мы получим

$$G_\lambda^{\text{ren}}(x, x') = \frac{1}{16} \text{Re} \int_L I_0(y|z - z'|) \times \\ \times \frac{H_0^{(1)}(yr) H_0^{(1)}(yr')}{\ln(y/\varkappa) - i\pi/2} y dy, \quad (14)$$

где путь интегрирования L состоит из прямых отрезков¹ $[0, i(\varkappa - \epsilon)]$, $[i(\varkappa + \epsilon), +i\infty]$ мнимой оси и полуокружности $y = i\varkappa + \epsilon e^{i\varphi}$, где $\varphi \in [-\pi/2, \pi/2]$ — так, чтобы полюс не вошел внутрь замкнутого контура интегрирования. Нетрудно видеть, что интеграл по полуокружности обхода полюса в пределе $\epsilon \rightarrow 0^+$ равен

$$-\frac{i}{4\pi} \varkappa^2 J_0(\varkappa|z - z'|) K_0(\varkappa r) K_0(\varkappa r'),$$

¹ Точка ветвления бesselевых функций $y = 0$ обходится соответственно и не дает вклада в исследуемый контурный интеграл.

т.е. не содержит действительной части, поэтому искомым выражением задается интегралами по двум отрезкам: вводя $y = iq$, получим

$$G_{\lambda}^{\text{ren}}(x, x') = \lim_{\epsilon \rightarrow 0^+} \frac{1}{(2\pi)^2} \times \int_{|q - \varkappa| > \epsilon} \theta(q) J_0(q|z - z'|) \frac{K_0(qr) K_0(qr')}{\ln(q/\varkappa)} q dq.$$

Это не что иное, как интеграл (12), понимаемый в смысле главного значения по Коши, который сходится для данного подынтегрального выражения. Тогда итоговое выражение для перенормированной евклидовой функции Грина имеет вид

$$G_{\lambda}^{\text{ren}}(x, x') = \frac{1}{(2\pi)^2} \int_0^{\infty} J_0(q|z - z'|) \times \frac{K_0(qr) K_0(qr')}{\ln(q/\varkappa)} q dq. \quad (15)$$

Переходя от евклидовой функции Грина к соответствующей перенормированной функции Адамара D_{λ}^{ren} исходного уравнения (2), получим

$$D_{\lambda}^{\text{ren}}(x, x') = \frac{1}{(2\pi)^2} \int_0^{\infty} dq q \frac{K_0(qr) K_0(qr')}{\ln(q/\varkappa)} \times \begin{cases} I_0(q\tau_+), & |\Delta t| > |\Delta z|; \\ J_0(q\tau_-), & |\Delta z| > |\Delta t|, \end{cases} \quad (16)$$

где $\tau_{\pm} := \sqrt{\pm(\Delta t^2 - \Delta z^2)}$, $\Delta t := t - t'$, $\Delta z := z - z'$. Оба выражения верны в секторе $\tau_{\pm}^2 < (r + r')^2$. Нас будет интересовать случай совпадающих переменных ($\tau_{\pm} = 0$, $r = r' > 0$); он как раз удовлетворяет этому условию. В плоскости Ox_1x_2 функции Грина G_{λ}^{ren} и D_{λ}^{ren} не зависят от угла между \mathbf{x} и \mathbf{x}' .

Поскольку бесселевы функции удовлетворяют соотношениям

$$\Delta_2 J_0(\varkappa r) = -\varkappa^2 J_0(\varkappa r), \quad \Delta_2 I_0(\varkappa r) = \varkappa^2 I_0(\varkappa r), \\ \Delta_2 K_0(\varkappa r) = \varkappa^2 K_0(\varkappa r) - 2\pi \delta^2(\mathbf{x}),$$

то функция $D_{\lambda}^{\text{ren}}(x, x')$ удовлетворяет уравнению

$$\square D_{\lambda}^{\text{ren}} = \frac{1}{2\pi} \delta^2(\mathbf{x}) \int_0^{\infty} dq q \frac{I_0(q\tau_+) K_0(qr')}{\ln(q/\varkappa)} \quad (17)$$

в секторе $r' > \tau_+ \geq 0$, тогда с учетом (11) действие оператора поля с дельтаобразным потенциалом дает

$$[\square + \lambda \delta^2(\mathbf{x})] D_{\lambda}^{\text{ren}} = \frac{\lambda}{(2\pi)^2} \frac{\delta^2(\mathbf{x})}{\Delta t^2 - \Delta z^2 - r'^2}, \quad (18)$$

и то же при $|\Delta z| > |\Delta t|$, где использованы таблич-

ные интегралы [26]

$$\int_0^{\infty} J_0(au) K_0(cu) u du = \frac{1}{a^2 + c^2}, \\ \int_0^{\infty} I_0(au) K_0(cu) u du = \frac{1}{c^2 - a^2}.$$

Адамарова функция в представлении функций Томсона равна

$$D_{\lambda}^{\text{ren}}(x, x') = \frac{1}{\pi^2} \int_0^{\infty} \frac{\tilde{A}_- B_- - \tilde{A}_+ B_+}{\pi^2 + 16 \ln^2(u/\varkappa)} u du, \quad (19)$$

где введены

$$\tilde{A}_- = \pi \text{ber}(\tau_+ u) - 4 \ln(u/\varkappa) \text{bei}(\tau_+ u), \\ \tilde{A}_+ = \pi \text{bei}(\tau_+ u) + 4 \ln(u/\varkappa) \text{ber}(\tau_+ u).$$

Итак, получены выражения для полной и перенормированной функций Грина в модели с линейным δ^2 -образным источником. Помимо координат, результат зависит от единственного параметра \varkappa с размерностью обратной длины, который объединяет информацию о перенормированной силовой константе λ_{ren} и параметре μ , введенном естественным образом для обезразмеривания аргумента логарифма. По сути, \varkappa представляет собой характерный масштаб масс с учетом точечного взаимодействия, который отсутствовал в изначальной теории, но будет входить в итоговые конечные выражения. Соответственно его значение должно быть получено из экспериментальных данных, например из данных по длине рассеяния l_{sc} на таком потенциале в нерелятивистском пределе [17]:

$$\varkappa = 1/l_{\text{sc}}.$$

2. ПОЛЯРИЗАЦИЯ ВАКУУМА

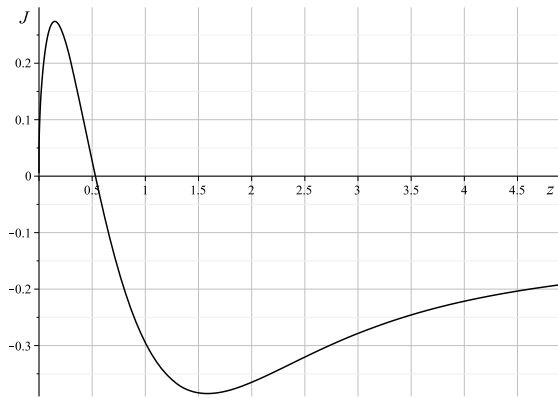
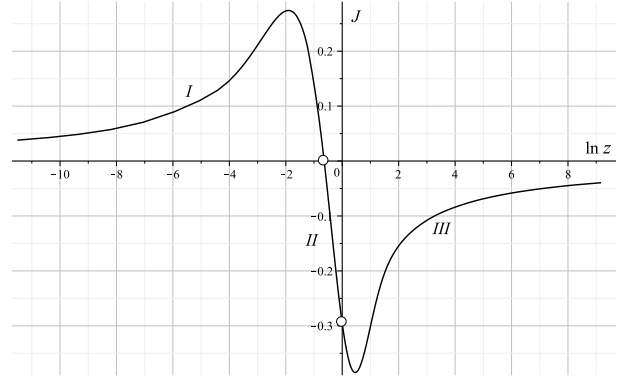
Значение функции Грина в совпадающих точках дает перенормированное вакуумное среднее квадрата скалярного поля:²

$$\langle \phi^2 \rangle_{\text{ren}} = \{D_{\lambda}^{\text{ren}}\}. \quad (20)$$

Подставляя (15), получим

$$\langle \phi^2(r) \rangle_{\text{ren}} = \frac{1}{(2\pi)^2} \int_0^{\infty} \frac{q K_0^2(qr)}{\ln(q/\varkappa)} dq. \quad (21)$$

Соответствующее выражение $\langle \phi^2(r) \rangle_{\text{ren}}$ через функции Томсона равно

Рис. 1. График функции $\mathcal{J}(z)$ Рис. 2. График функции $\mathcal{J}(z)$ при логарифмическом масштабировании оси абсцисс

$$\langle \phi^2(r) \rangle_{\text{ren}} = \frac{1}{\pi} \int_0^\infty \frac{-(8/\pi) \ln(u/\kappa) \text{kei}(ur) \text{ker}(ur) + \text{ker}^2(ur) - \text{kei}^2(ur)}{\pi^2 + 16 \ln^2(u/\kappa)} u du,$$

в силу $\text{bei}(0) = 0$, $\text{ber}(0) = 1$. Деля замену переменной $ur \rightarrow u$, получим ответ в виде однопараметрического интеграла

$$\langle \phi^2(r) \rangle_{\text{ren}} = \frac{1}{\pi^3 r^2} \mathcal{J}(\kappa r), \quad \mathcal{J}(z) := \int_0^\infty \frac{-(8/\pi) \ln(u/z) \text{kei}(u) \text{ker}(u) + \text{ker}^2(u) - \text{kei}^2(u)}{1 + 16\pi^{-2} \ln^2(u/z)} u du. \quad (22)$$

График функции $\mathcal{J}(z)$ представлен на рис. 1.

Отметим, что в интеграле (21) также допустима замена переменных вида рескейлинга: соответственно, функция $\mathcal{J}(z)$ представима в виде

$$\mathcal{J}(z) = \frac{z^2 \pi}{4} \int_0^\infty \frac{q K_0^2(qz)}{\ln q} dq. \quad (23)$$

Более наглядное представление дает логарифмическое масштабирование оси абсцисс; график представлен на рис. 2.

В пределе слабого взаимодействия при фиксированном r можно разложить \mathcal{J} по малому λ_{ren} : в подынтегральном выражении на основной области формирования интеграла справедливо $2\pi\lambda_{\text{ren}}^{-1} \gg q/\mu$. Тогда

$$\langle \phi^2(r) \rangle_{\text{ren}} = -\frac{\lambda_{\text{ren}}}{(2\pi)^3} \int_0^\infty K_0^2(qr) q dq + \mathcal{O}(\lambda_{\text{ren}}^2).$$

С помощью табличного интеграла [27]

$$\begin{aligned} \int_0^\infty K_\mu(z) K_\nu(z) z^{\alpha-1} dz &= \\ &= \frac{\Gamma\left(\frac{\alpha+\mu+\nu}{2}\right) \Gamma\left(\frac{\alpha+\mu-\nu}{2}\right) \Gamma\left(\frac{\alpha-\mu+\nu}{2}\right) \Gamma\left(\frac{\alpha-\mu-\nu}{2}\right)}{2^{3-\alpha} \Gamma(\alpha)} \end{aligned} \quad (24)$$

($\alpha > \mu + \nu > 0$) приходим к ответу:

$$\langle \phi^2(r) \rangle_{\text{ren}} = -\frac{\lambda_{\text{ren}}}{16\pi^3 r^2} + \mathcal{O}(\lambda_{\text{ren}}^2). \quad (25)$$

При фиксированном значении λ_{ren} асимптотические случаи получаются при больших по модулю значениях ($\ln \kappa r$). Пренебрегая в (21) $\ln u$ по сравнению с $\ln \kappa r$ на основной области формирования интеграла и вычисляя интеграл по формуле (24), получаем

$$\langle \phi^2(r) \rangle_{\text{ren}} = \pm \frac{1}{8\pi^2 r^2 \ln \kappa r}, \quad (26)$$

где знак плюс соответствует ультрамалым ($\ln \kappa r \ll -1$), а знак минус — ультрабольшим ($\ln \kappa r \gg 1$) расстояниям до носителя сингулярного потенциала.

Асимптотическое наличие логарифма в знаменателе $\mathcal{J}(z)$ проиллюстрировано на рис. 3: тангенс угла наклона равен -1 при больших $\ln |z|$ (кривые I и III), наклонная асимптота соответствует теоретической формуле (26).

² Здесь и далее значение D_{λ}^{ren} и ее производных, вычисленное в совпадающих точках $x = x'$, обозначается фигурной скобкой.

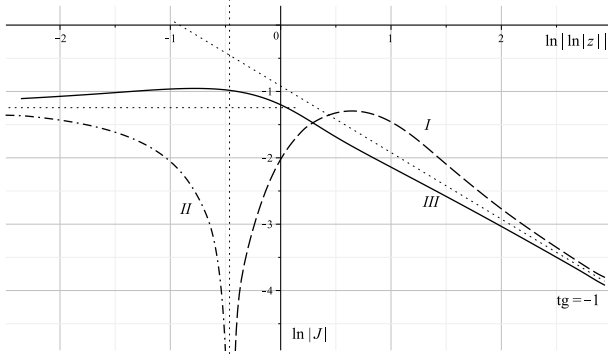


Рис. 3. График зависимости $\ln |\mathcal{J}(z)|$ от $\ln |\ln |z||$. Кривые I–III соответствуют одноименным участкам рис. 2

3. ПЕРЕНОРМИРОВАННЫЙ ТЕНЗОР ЭНЕРГИИ-ИМПУЛЬСА

Тензор энергии-импульса действительногозначного безмассового скалярного поля в четырехмерном пространстве-времени задается выражением

$$T_{\mu}^{\nu} = (1 - 2\xi) \partial^{\nu} \phi \partial_{\mu} \phi + \left(2\xi - \frac{1}{2}\right) \delta_{\mu}^{\nu} \partial^{\lambda} \phi \partial_{\lambda} \phi - 2\xi \phi \nabla^{\nu} \partial_{\mu} \phi + \frac{1}{2} \xi \delta_{\mu}^{\nu} \phi \square \phi, \quad (27)$$

где ∇_{μ} — ковариантная производная в выбранных координатах, ξ — константа связи скалярного поля с кривизной многообразия или пространства-времени.

Поскольку ϕ удовлетворяет уравнению (2), слагаемое $\square \phi$, сингулярное на носителе потенциала и исчезающее вне его, при $r > 0$ можно опустить. Тогда вакуумное среднее перенормированного оператора тензора энергии-импульса определяется производными от $D_{\lambda}^{\text{ren}}(x, x')$, вычисленными в совпадающих точках $t = t'$, $z = z'$, $r = r'$:

$$\langle T_{\mu}^{\nu} \rangle_{\text{ren}} = \lim_{x' \rightarrow x} \left[(1 - 2\xi) \partial^{\nu} \partial'_{\mu} + \left(2\xi - \frac{1}{2}\right) \delta_{\mu}^{\nu} \partial^{\lambda} \partial'_{\lambda} - \xi (\nabla^{\nu} \partial_{\mu} + \nabla'^{\nu} \partial'_{\mu}) \right] D_{\lambda}^{\text{ren}}(x, x'). \quad (28)$$

Отметим, что интеграл $\mathcal{J}(z)$, заданный в форме (23), можно дифференцировать по z под знаком главного значения интеграла.

Будем использовать цилиндрические координаты t, z, r, φ . Вычислим первые производные в пределе совпадающих точек:

$$\begin{aligned} \{\partial_t D_{\lambda}^{\text{ren}}\} &= -\{\partial'_t D_{\lambda}^{\text{ren}}\} = 0, \\ \{\partial_z D_{\lambda}^{\text{ren}}\} &= -\{\partial'_z D_{\lambda}^{\text{ren}}\} = 0, \\ \{\partial_r D_{\lambda}^{\text{ren}}\} &= \frac{1}{2\pi^3 r^3} \left(\mathcal{J}_1(\kappa r) - 2\mathcal{J}(\kappa r) \right), \end{aligned} \quad (29)$$

где введено $\mathcal{J}_1(z) := z\mathcal{J}'(z)$.

Соответственно вторые производные в пределе совпадающих точек определяются выражениями:

$$\begin{aligned} \{\partial_t^2 D_{\lambda}^{\text{ren}}\} &= \frac{1}{2\pi^3 r^4} \mathcal{K}, \\ \left\{ \frac{\partial^2}{\partial r^2} D_{\lambda}^{\text{ren}} \right\} &= \frac{1}{2\pi^3 r^4} \left[2\mathcal{K} - \mathcal{J}_1 + 2\mathcal{J} \right], \\ \left\{ \frac{\partial^2}{\partial r \partial r'} D_{\lambda}^{\text{ren}} \right\} &= \frac{1}{2\pi^3 r^4} \left[\mathcal{J}_2 - 3\mathcal{J}_1 + 4\mathcal{J} - 2\mathcal{K} \right], \end{aligned} \quad (30)$$

где мы по-прежнему опускаем вклады, локализованные на самом источнике, и введены

$$\mathcal{J}_2(z) = z^2 \mathcal{J}''(z), \quad \mathcal{K}(z) = \frac{\pi}{4} \int_0^{\infty} dq q^3 \frac{K_0^2(q)}{\ln(q/z)},$$

а все величины \mathcal{J} , $\mathcal{J}_{1,2}$, \mathcal{K} вычисляются при значении аргумента $z = \kappa r$. В силу симметрий $D_{\lambda}^{\text{ren}}(x, x')$

$$\begin{aligned} \{\partial_z^2 D_{\lambda}^{\text{ren}}\} &= -\{\partial_t^2 D_{\lambda}^{\text{ren}}\}, \\ \left\{ \frac{\partial^2}{\partial r'^2} D_{\lambda}^{\text{ren}} \right\} &= \left\{ \frac{\partial^2}{\partial r^2} D_{\lambda}^{\text{ren}} \right\}. \end{aligned}$$

Подставляя найденные значения через интегралы одного переменного, найдем:

$$\begin{aligned} \langle T_0^0 \rangle &= \frac{1}{4\pi^3 r^4} \left[(1 - 4\xi) (\mathcal{J}_2 - 3\mathcal{J}_1 + 4\mathcal{J}) + (4\xi - 2)\mathcal{K} \right] \\ &= \langle T_z^z \rangle \\ \langle T_r^r \rangle &= \frac{1}{4\pi^3 r^4} \left[-\mathcal{J}_2 + (3 - 4\xi)\mathcal{J}_1 + (8\xi - 4)\mathcal{J} + 3\mathcal{K} \right] \\ \langle T_{\varphi}^{\varphi} \rangle &= \frac{1}{4\pi^3 r^4} \left[(1 - 4\xi) (\mathcal{J}_2 - \mathcal{K}) + (16\xi - 3)\mathcal{J}_1 + (4 - 24\xi)\mathcal{J} \right]. \end{aligned} \quad (31)$$

Недиагональные компоненты равны нулю.

Тогда след перенормированного вакуумного среднего тензора энергии-импульса равен

$$\text{Sp} \langle T \rangle = \frac{1 - 6\xi}{2\pi^3 r^4} \left[\mathcal{J}_2(\kappa r) - 3\mathcal{J}_1(\kappa r) + 4\mathcal{J}(\kappa r) - \mathcal{K}(\kappa r) \right].$$

В соответствии с теорией безмассового скалярного поля [28] след исчезает при конформной связи $\xi = 1/6$ четырехмерного пространства-времени.

Сохранение перенормированного ТЭИ. Проверим, что тензор энергии-импульса (понима-

емый в смысле перенормированных вакуумных средних) сохраняется. Поскольку в цилиндрической системе координат метрика и компоненты $\langle T_\mu^\nu \rangle$ зависят только от радиальной координаты, дивергенция $\nabla_\nu \langle T_\mu^\nu \rangle$ для $\mu = t, z, \varphi$ зануляется автоматически, а для $\mu = r$ сохранение эквивалентно выполнению равенства

$$r \frac{\partial}{\partial r} \langle T_r^r \rangle = \langle T_\varphi^\varphi \rangle - \langle T_r^r \rangle.$$

Используя полученные выражения (31) и свойства бесселевых функций, получим искомое тождество:

$$\nabla_\nu \langle T_\mu^\nu \rangle = 0.$$

4. ЗАКЛЮЧЕНИЕ

Предложена модель, позволяющая описать теоретикополевые эффекты в трехмерном плоском пространстве-времени с сингулярным потенциалом нулевого радиуса, имеющим линейный носитель. Предложенная модель сводит исследование квантовополевых эффектов к аналогичной задаче на фоне двумерной плоскости с одной выколотой точкой (дефектом).

Описание дефекта осуществляется формальным введением в уравнение поля дельтаобразного по-

тенциала $\lambda \delta^2(\mathbf{x})$. Предложено непертурбативно вычислять евклидову функцию Грина прямым операторным исчислением неполных фурье-преобразований. Это требует перенормировки затравочной константы связи λ , как и для аналогичного точечного двумерного потенциала нулевого радиуса. Результат естественным образом зависит от масштабов энергий (длины), что свойственно эффективно двумерным полевым моделям.

Перенормированные функции Грина вычислены и представлены в эквивалентных формах в терминах однократных интегралов: римановых интегралов и интегралов, сходящихся в смысле главного значения по Коши. В качестве примера применения полученных результатов непертурбативно вычислены перенормированные вакуумные средние квадрата поля $\langle \phi^2(x) \rangle$ и оператора тензора энергии-импульса $\langle T_{\mu\nu}(x) \rangle$, вычисленные в виде однопараметрических интегралов \mathcal{J} и \mathcal{K} и их производных.

Рассмотренную модель можно считать важнейшим шагом к построению последовательной теории непертурбативного исследования эффектов поляризации вакуума в окрестности космической струны.

Автор благодарит проф. Ю. В. Граца за ряд высказанных замечаний и предложений.

Исследование выполнено в рамках государственного задания МГУ имени М. В. Ломоносова

-
- [1] Соколов Д. Д., Старобинский А. А. // Докл. АН СССР, **234**:5, 1043 (1977). (Sokolov D. D., Starobinsky A. A. // Sov. Phys. Dokl. **22**, 312 (1977)).
 - [2] Allen B., Ottewill A. C. // Phys. Rev. D **42**, 2669 (1990).
 - [3] Kay B., Studer U. M. // Comm. Math. Phys. **139**, 103 (1991).
 - [4] Allen B., Kay B. S., Ottewill A. C. // Phys. Rev. D **53**, 6829 (1996).
 - [5] Khusnutdinov N. R., Khabibullin A. R. // Gen. Rel. Grav. **36**, 1613 (2004).
 - [6] Katanaev M. O., Volovich I. V. // Annals Phys. **216** 1 (1992).
 - [7] Grats Y. V., Spirin P. // Eur. Phys. J. C, **77**, 101 (2017).
 - [8] Демков Ю. Н., Островский В. Н. Метод потенциалов нулевого радиуса в атомной физике. Изд-во ЛГУ, 1975. (Demkov Yu. N., Ostrovskii V. N. // Zero-range potentials and their applications in atomic physics, Plenum Press, New York and London, 1988.)
 - [9] Мамаев С. Г., Трунов Н. Н. // Изв. вузов (Физика) **7**, 9 (1980). (Mamaev S. G., Trunov N. N. // Russ. Phys. J. **23**, 551 (1980)).
 - [10] Grats Y. V., Spirin P. // Phys. Rev. D **108** (4), 045001 (2023).
 - [11] Grats Y. V., Spirin P. // MDPI Physics, **5**, 1163 (2023).
 - [12] Грац Ю. В., Спирин П. // ЖЭТФ **165** (1), 43 (2024).
 - [13] Зельдович Я. Б. // ЖЭТФ **38** (3), 819 (1960). (Zel'dovich Ya. B. // JETP **11**, 594 (1960)).
 - [14] Березин Ф. А., Фаддеев Л. Д. // Докл. АН СССР, **137**:5, 1011 (1961) (Berezin F. A., Faddeev L. D. // Soviet Math. Dokl. **2**, 372 (1961)).
 - [15] Grats Y. V., Spirin P. // Int. J. Mod. Phys. A **35** N02-N03, 2040030 (2020).
 - [16] Grats Y. V., Spirin P. // Universe **7**, 127 (2021). <https://doi.org/>
 - [17] Albeverio S., Gesztesy R., Hoegh-Krohn R., Holden H. Solvable Models in Quantum Mechanics. World Scientific: Singapore, 1995.
 - [18] Gitman D. M., Tyutin I. V., Voronov B. L. Self-adjoint Extensions in Quantum Mechanics. Springer: New York, 2012.
 - [19] Руд М., Саймон Б. // Методы современной математической физики. 2. Гармонический анализ. Самосопряженность. М.: Мир, 1978. (Reed M., Simon B. // Methods of Modern Mathematical Physics. II. Fourier Analysis. Self-Adjointness. (Academic-Press, New-York-London, 1975)).
 - [20] Jackiw R. W. // Diverse Topics in Theoretical and Mathematical Physics, Advanced Series in Mathematical Physics. World Scientific, Singapore, 1995, Sec.13.
 - [21] Grats Y. V., Spirin P. // Moscow Univ. Phys. Bull. **77** (2), 448 (2022).
 - [22] Grats Y. V., Spirin P. // Eur. Phys. J. Plus **140** 148 (2025).
 - [23] Грац Ю. В., Спирин П. А. // Вестн. Моск. ун-та. Физ. Астрон. **79**(4), 2440101 (2024) (Grats Y. V., Spirin P. A. // Moscow Univ. Phys. Bull. **79** 4, 426 (2024).)
 - [24] Grats Y. V., Spirin P. // Moscow Univ. Phys. Bull. **80**

- (2025), в печати.
- [25] Грац Ю.В., Спирин П. // Вестн. Моск. ун-та. Физ. Астрон. **80**, № 6. 2560102 (2025).
- [26] Градштейн И.С., Рыжик И.М. Таблицы интегралов, сумм, рядов и произведений. М.: Наука, 1971. (Gradshteyn I.S., Ryzhik I.M. // Table of Integrals, Series, and Products. Academic Press, New York, 2007).
- [27] Прудников А.П., Брычков Ю.А., Маричев О.И. // Интегралы и ряды Т. 2. Специальные функции М: Физматлит, 2003. (A.P.Prudnikov, Yu.A.Brychkov, O.I.Marichev Integrals and Series, Vol. 2, Special Functions. Gordon & Breach Sci. Publ., New York, (1986)).
- [28] Биррелл Н., Девис П. Квантованные поля в искривленном пространстве-времени. М.: Мир, 1984. (Birrell N.D., Davies P.C.W. Quantum Fields in Curved Space. Cambridge University Press, 1982).

Zero-Range Linear Potential in Three-Dimensional Space and Vacuum Polarization Effects

P. Spirin

*Department of Theoretical Physics, Faculty of Physics, Lomonosov Moscow State University
Moscow 119991, Russia
E-mail: salotop@list.ru*

A non-perturbative computation is proposed for the renormalised Green's function of a massless real-valued scalar field ϕ on the background generated by a two-dimensional zero-range potential localised on an infinite straight line. Such a potential corresponds to the exotic limit $\xi \rightarrow \infty$, $\beta' \sim 1/\xi$ of the vacuum polarisation problem near a cosmic string. The approach implies the renormalisation of the delta-coupling constant λ . The renormalised Euclidean and Hadamard Green's functions are presented in equivalent forms as single-variable integrals with integrands being transcendent functions. Using the renormalised Hadamard function, the renormalised vacuum expectation values of the field squared and of the energy-momentum tensor operator are computed. Asymptotic cases are analysed in detail.

PACS: 11.10.Gh, 02.90.+p, 12.90.+b

Keywords: linear defect, delta-like potential, vacuum polarization, coupling renormalization.

Received 17 November 2025.

English version: *Moscow University Physics Bulletin*. 2026. **81**, No. 1. Pp. .

Сведения об авторе

Спирин Павел Алексеевич — канд. физ.-мат. наук, ст. преподаватель; тел.: 495 939-53-89, e-mail: salotop@list.ru.