

1 Вводная лекция

2 Квантование релятивистской частицы

2.1 Релятивистская частица

Квадратичное действие

$$S[X] \rightarrow S[X, e] = \frac{1}{2} \int d\tau \frac{\dot{X}^\mu \dot{X}_\mu}{e(\tau)} - \frac{1}{2} m^2 \int e(\tau) d\tau \quad (2.1)$$

инвариантное относительно репараметризаций

$$\delta X^\mu = \xi \dot{X}^\mu, \quad \delta e = \frac{d}{d\tau}(\xi e) \quad (2.2)$$

с локальным параметром $\xi = \xi(\tau) = \tau - f(\tau)$. Уравнения движения включают связь

$$\frac{\delta S}{\delta e} = -\frac{\dot{X}^\mu \dot{X}_\mu}{e^2} - m^2 = 0 \quad (2.3)$$

которую *необходимо* учитывать при квантовании. Основные вопросы при квантовании:

- пространство состояний системы;
- как происходит динамика - выбор времени;
- кто такие наблюдаемые величины.

Для нерелятивистской (тем более свободной!) частицы с действием $S = \frac{1}{2} \int_{t_0}^{t_1} dt m \dot{\mathbf{q}}^2$ ответы на все вопросы очевидны:

- пространство состояний - например функции $\psi(\mathbf{q})$, или фурье образы $\tilde{\psi}(\mathbf{p})$, т.е. функции импульсов $p_i = \frac{\partial L}{\partial \dot{q}_i} = \dot{q}_i/m$;
- время t задано изначально. Динамика определяется каноническим гамильтонианом $H = \mathbf{p}\dot{\mathbf{q}} - L = \frac{\mathbf{p}^2}{2m}$;
- наблюдаемые величины: в классике - функции на фазовом пространстве $f(q, p)$ - превращаются в дифференциальные операторы в силу канонических коммутационных соотношений

$$[\hat{q}_i, \hat{p}_j] = i\hbar\delta_{ij} \quad (2.4)$$

т.е., например $p_i \rightarrow \hat{p}_i = -i\hbar \frac{\partial}{\partial q_i}$.

Удобнее однако для свободной частицы пользоваться импульсным представлением, поскольку импульсы $\frac{d}{dt}p_i = 0$ являются интегралами движения (что верно и для гейзенберговых операторов, так как они коммутируют с гамильтонианом $H = \frac{\mathbf{p}^2}{2m}$), а волновая функция будет просто умножаться на фазу (т.е. динамика тривиальна). Интеграл по путям

$$K(x_1, t_1 | x_0, t_0) = \int Dq \exp \left(\frac{i}{\hbar} \int_{t_0}^{t_1} dt \frac{1}{2} m \dot{\mathbf{q}}^2 \right) = \langle x_1 | \exp \left(-\frac{i}{\hbar} H(t_1 - t_0) \right) | x_0 \rangle \quad (2.5)$$

с граничными условиями $q(t_0) = x_0$ и $q(t_1) = x_1$ легко (задача!) позволяет вычислить матричный элемент оператора эволюции между начальным и конечным состояниями с заданной координатой.

Что возникает при наивном подходе в релятивистском случае? Посмотрим на действие формально и перейдем к гамильтонову формализму, считая временем параметр на мировом листе, тогда

$$P_\mu = \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial \dot{X}^\mu} = \frac{\dot{X}_\mu}{e}, \quad p_e = 0, \quad \frac{dP_\mu}{d\tau} = 0 \quad (2.6)$$

однако в силу связи

$$P_\mu P^\mu + m^2 = 0 \quad (2.7)$$

состояния определяются, например, лишь пространственными компонентами импульса. Другими словами, пространство состояний может быть описано функциями $\phi_\pm(\mathbf{p})$, которые естественным образом связаны с решениями уравнения Клейна-Гордона.

Действительно, канонические коммутационные соотношения в данном случае ($\hbar = 1$)

$$[X^\mu, P_\nu] = i\delta_\nu^\mu \quad (2.8)$$

релятивистски-ковариантны ($[X^\mu, P^\nu] = i\eta^{\mu\nu}$, $[X_\mu, P_\nu] = i\eta_{\mu\nu}$), и если описывать пространство состояний в координатном представлении, то $P_\mu = -i\frac{\partial}{\partial X^\mu} \equiv -i\partial_\mu$ и на волновую функцию возникает связь

$$(-\partial_\mu \partial^\mu + m^2) \phi(X) = 0 \quad (2.9)$$

буквально представляющая из себя уравнение Клейна-Гордона. Его решение

$$\begin{aligned} \phi(X) &= \int d^4 P e^{-iPX} \tilde{\phi}(P) = \int d^4 P e^{-iPX} \delta(P^2 + m^2) \check{\phi}(P) = \\ &= \int \frac{d^3 \mathbf{p}}{2\mathcal{E}(\mathbf{p})} (e^{i\mathcal{E}(\mathbf{p})t - i\mathbf{p}\mathbf{x}} \phi_+(\mathbf{p}) + e^{-i\mathcal{E}(\mathbf{p})t - i\mathbf{p}\mathbf{x}} \phi_-(\mathbf{p})) \end{aligned} \quad (2.10)$$

представляет собой два набора волн-частиц (одночастичных состояний с $\mathcal{E}_\pm = \pm\sqrt{\mathbf{p}^2 + m^2} \equiv \pm\mathcal{E}(\mathbf{p})$), локализованных на массовой поверхности

$$\mathcal{E}^2 = \mathbf{p}^2 + m^2 \quad (2.11)$$

Заметим, что наивный гамильтониан

$$\mathcal{H} = P_\mu \dot{X}^\mu - \mathcal{L} = \frac{1}{2}e (P_\mu P^\mu + m^2) \quad (2.12)$$

в силу уравнения связи просто равен нулю. Таким образом динамика по параметру τ на мировой линии “уж совсем тривиальна”, но несмотря на это мы в дальнейшем все равно будем его обзывать “мировым временем” и иногда даже обозначать $\tau \rightarrow t$.

2.2 Евклидово действие и континуальный интеграл

Интеграл по путям в релятивистской евклидовой квантовой механике естественно формально записать как

$$\mathcal{K}(X_1, X_0) = \int DeDX e^{-\int_0^1 dt (\frac{\dot{X}^2}{2e} + \frac{1}{2}em^2)} = \int De e^{-\frac{m^2}{2} \int_0^1 dt e} \int DX e^{-\int_0^1 dt \frac{\dot{X}^2}{2e}} \quad (2.13)$$

где мы выделили гауссов интеграл во внешней одномерной метрике $e(t)$. Заметим сразу, что в силу репараметризационной инвариантности можно надеяться, что интеграл по одномерным метрикам так или иначе сводится к интегралу по длинам траекторий $T = \int_0^1 dt e$ (т.е. в частности от самой длины траектории T , аналога $t_1 - t_0$ в нерелятивистском случае, вообще не будет зависеть!).

Об этом подробно поговорим дальше, а сначала рассмотрим гауссов интеграл по координатам, в котором сразу выберем $e(t) = T$

$$I(T) = \int DX e^{-\int_0^1 dt \frac{\dot{X}^2}{2T}} \quad (2.14)$$

Пусть для определенности $X(t)$ определена на отрезке $t \in [0, 1]$ с нулевыми граничными условиями $X(0) = 0$ и $X(1) = 0$ ¹. В пространстве таких функций можно выбрать естественный базис, и любую функцию представить как

$$X(t) = \sum_{k=1}^{\infty} x_k \sin(\pi kt), \quad \dot{X}(t) = \pi \sum_{k=1}^{\infty} kx_k \cos(\pi kt) \quad (2.15)$$

¹Легко доказать, что для произвольных $X(0) = X_0$ и $X(1) = X_1$ сдвинув переменную интегрирования

$$X(t) = Y(t) + X_0 + \frac{X_1 - X_0}{T}t$$

и считая, что при линейном сдвиге $DX = DY$, мы получим, что

$$\int_{X(0)=X_0, X(1)=X_1} DX e^{-\int_0^1 dt \frac{\dot{X}^2}{2T}} = e^{-\frac{(X_1 - X_0)^2}{2T}} I(T)$$

Тогда

$$S[X] = \int_0^1 dt \frac{\dot{X}^2}{2T} = \frac{\pi^2}{2T} \sum_{k,l=1}^{\infty} kx_k l x_l \int_0^1 dt \cos(\pi kt) \cos(\pi lt) = \frac{\pi^2}{4T} \sum_{k=1}^{\infty} k^2 x_k^2 \quad (2.16)$$

а меру интегрирования было бы естественно определить как $DX = \mathcal{N} \prod_{k=1}^{\infty} dx_k$, где $\mathcal{N} = \mathcal{N}(T)$ - некоторая “нормировочная” постоянная. Строго говоря, так поступать нельзя - в том смысле, что константа \mathcal{N} окажется “особой”, так как интегрирование в функциональном интеграле проводится вовсе не по гладким траекториям (вопрос из “теории меры”).

Результат интегрирования в (2.14) теперь легко формально записать в виде

$$\begin{aligned} I(T) &= \mathcal{N} \int \prod_{k=1}^{\infty} dx_k \exp \left(-\frac{\pi^2}{4T} \sum_{k=1}^{\infty} k^2 x_k^2 \right) = \\ &= \mathcal{N} \prod_{k=1}^{\infty} \sqrt{\frac{2\pi}{a_k}} \Big|_{a_k=\frac{\pi^2 k^2}{2T}} = \mathcal{N} \prod_{k=1}^{\infty} \sqrt{\frac{4T}{\pi k^2}} \end{aligned} \quad (2.17)$$

и для интерпретации этого ответа необходимо сначала определить нормировочную константу \mathcal{N} .

Константу \mathcal{N} можно зафиксировать, например, потребовав

$$\int DX e^{-\frac{1}{2}\|X\|^2} = \mathcal{N} \int \prod_{k=1}^{\infty} dx_k \exp \left(-\frac{T}{4} \sum_{k=1}^{\infty} x_k^2 \right) = 1 \quad (2.18)$$

где

$$\|X\|^2 = \int_0^T dt e(t) X(t)^2 = \int_0^1 dt T X(t)^2 \quad (2.19)$$

представляет собой ничто иное как репараметризационно-инвариантную норму, что с очевидностью даёт $\mathcal{N} = \prod_{k=1}^{\infty} \sqrt{\frac{T}{4\pi}}$. Тогда

$$I(T) = \mathcal{N} \prod_{k=1}^{\infty} \sqrt{\frac{4T}{\pi k^2}} = \prod_{k=1}^{\infty} \frac{T}{\pi k} \quad (2.20)$$

Чему равно бесконечное произведение в правой части? После логарифмирования

$$\log I(T) = \sum_{k=1}^{\infty} \log T - \sum_{k=1}^{\infty} \log(\pi k) \quad (2.21)$$

бесконечную константу (пока!) можно “забыть”, а коэффициент перед $\log T$

$$\sum_{k=1}^{\infty} 1 = \sum_{k=1}^{\infty} \frac{1}{k^s} \Big|_{s=0} = \zeta(0) = -\frac{1}{2} \quad (2.22)$$

вычислить, например, с помощью аналитического продолжения ζ -функции². Если действовать таким образом, то получаем

$$I(T) = \int_{X(0)=0}^{X(1)=0} DX e^{-\int_0^1 d\tau \frac{\dot{X}^2}{2T}} = \frac{\text{const}}{\sqrt{T}} \quad (2.23)$$

а мультипликативной перенормировкой константу можно считать равной единице.

Очевидные обобщения:

- В случае многих переменных $X_\mu = X_\mu(\tau)$, $\mu = 1, \dots, D$ - для D -мерной релятивистской механики

$$I(T) = \int_{X_\mu(0)=0}^{X_\mu(1)=0} DX e^{-\int_0^1 d\tau \frac{\dot{X}_\mu^2}{2T}} = \frac{1}{T^{D/2}} \quad (2.24)$$

- а для ненулевых граничных условий

$$I(T|X_1, X_0) = \int_{X^\mu(0)=X_0^\mu}^{X^\mu(1)=X_1^\mu} DX e^{-\int_0^1 d\tau \frac{\dot{X}_\mu^2}{2T}} = \frac{e^{-\frac{(X_1^\mu - X_0^\mu)^2}{2T}}}{T^{D/2}} \quad (2.25)$$

Вопрос: удовлетворяет ли ответ уравнению Шредингера - и если да, то почему?

2.3 Результат для пропагатора частицы

Таким образом, после проведенной перенормировки нам осталось проинтегрировать по метрикам De выражение $e^{-\frac{Tm^2}{2}} e^{-\frac{(X_1 - X_0)^2}{2T}} / T^{D/2}$, зависящее только от длины $T = \int_0^1 dt e(t)$. При этом естественно считать, что

$$\int De f(T) = \int \frac{D\xi}{\mathcal{V}} \int_0^\infty dT J(T) f(T) = \int_0^\infty dT J(T) f(T) \quad (2.26)$$

где $\frac{D\xi}{\mathcal{V}}$ отвечает интегралу по группе репараметризаций, нормированный на ее объем, а $J(T)$ - якобиан, возникающих при замене переменных. Вычисление этого якобиана представляет собой отдельную нетривиальную задачу, но предположим пока, что ответ на этот вопрос очень простой, например $J(T) = 1$.

²Естественно, что и этот шаг нуждается в обосновании. Заметим сейчас только, что такой ответ получается и при другой естественной регуляризации - после вычисления суммы геометрической прогрессии $\sum_{k>0} e^{-\epsilon k}$ и выкидывания сингулярной части из нее при $\epsilon \rightarrow 0$.

Если действительно окажется так, то для интеграла по траекториям релятивистской частицы с закрепленными концами в пространстве-времени мы окончательно получаем

$$\begin{aligned} \mathcal{K}(X_1, X_0) &= \int_{X(0)=X_0, X(1)=X_1} DeDX e^{-\int_0^1 dt \left(\frac{\dot{X}^2}{2e} + \frac{1}{2}em^2\right)} = \\ &= \int De e^{-\frac{m^2}{2}T} \int_{X(0)=X_0, X(1)=X_1} DX e^{-\int_0^1 dt \frac{\dot{X}^2}{2e}} = \int_0^\infty dT \frac{e^{-\frac{(X_1^\mu - X_0^\mu)^2}{2T} - \frac{m^2}{2}T}}{T^{D/2}} \end{aligned} \quad (2.27)$$

что действительно представляет собой представление в виде интеграла по собственному времени для фейнмановского пропагатора, или *причинной* функции Грина уравнения Клейна-Гордона - после аналитического продолжение в пространство Минковского. Интегральное представление удобно для анализа, например, асимптотических свойств:

- Ультрафиолетовое поведение на малых расстояниях, при $|X_1 - X_0| \rightarrow 0$, определяется вкладом малых длин T , массой частицы при этом можно пренебречь, и сделав замену переменных легко получить, что $\mathcal{K}(X_1, X_0) \sim \frac{1}{|X_1 - X_0|^{D-2}}$ при $D > 2$.
- Инфракрасное поведение наоборот определяется свойствами интеграла при больших T , тут значение квадрата массы становится определяющим. Для массивных частиц $m^2 > 0$ интеграл подавлен при $|X_1 - X_0| > 1/m$, для безмассовых частиц возникает “дальнодействие”, ну а для тахионов с $m^2 < 0$ просто с треском расходится - чего и следовало бы ожидать в случае бозонной струны.

Однако, многие шаги в приведенном качественном рассмотрении нам осталось еще по-настоящему обосновать.

2.4 Регуляризация и формула Пуассона

Вспомним, что мы начали вычислять *струинную корреляционную функцию*³

$$\mathcal{K}(X_1, X_0) = \int DeDX e^{-\int_0^1 dt \left(\frac{\dot{X}^2}{2e} + \frac{1}{2}em^2\right)} = \int De e^{-\frac{m^2}{2} \int_0^1 dt e} \int DX e^{-\int_0^1 dt \frac{\dot{X}^2}{2e}} \quad (2.28)$$

для начала положив $e(t) = T$ в гауссовом интеграле

$$I(X_1, X_0; T) = \int DX e^{-\int_0^1 dt \frac{\dot{X}^2}{2T}} = e^{-\frac{(X_1 - X_0)^2}{2T}} I(T) \quad (2.29)$$

где $I(T)$ интеграл уже с нулевыми граничными условиями.

³Корреляционные функции в одномерной теории, например $\langle X^\mu(t)X^\nu(t') \rangle_X$ мы потом разберем отдельно.

Распишем теперь аккуратнее результат гауссова интегрирования по координатам частицы с нулевыми условиями (во внешней одномерной метрике $e(t) = T$)

$$S[X; T] = \int_0^1 dt \frac{\dot{X}^2}{2T} = \frac{1}{2} \int_0^1 dt TX \left(-\frac{1}{T^2} \frac{d^2}{dt^2} \right) X = \frac{1}{2}(X, \Delta X) \quad (2.30)$$

где скалярное произведение согласовано с репараметризационно-инвариантной нормой

$$\|X\|^2 = \int_0^T d\tau X(\tau)^2 = \int_0^1 dt TX(t)^2 = \int_0^1 dt e(t) X(t)^2 \quad (2.31)$$

Для нулевых граничных условий $\int DX e^{-S[X; T]} = (\det \Delta)^{-D/2}$, где

$$\det \Delta = \det \left(-\frac{1}{T^2} \frac{d^2}{dt^2} \right) = \prod_{n>0} \frac{\pi^2 n^2}{T^2} \quad (2.32)$$

или ⁴

$$\begin{aligned} D(T) &= -\log \det \left(-\frac{1}{T^2} \frac{d^2}{dt^2} \right) = -\text{Tr} \log \left(-\frac{1}{T^2} \frac{d^2}{dt^2} \right) = \\ &= -\sum_{n>0} \log \frac{\pi^2 n^2}{T^2} = \int_0^\infty \frac{dt}{t} \sum_{n>0} e^{-\frac{\pi^2 n^2 t}{T^2}} \end{aligned} \quad (2.34)$$

Ряд под интегралом сходится абсолютно при $t > 0$, но сам интеграл по параметру расходится на нижнем пределе $t \rightarrow 0$. Можно ввести регуляризацию - обрезание этого интеграла при $\epsilon^2 > 0$

$$\begin{aligned} D(T|\epsilon) &= \int_{\epsilon^2}^\infty \frac{dt}{t} \sum_{n>0} e^{-\frac{\pi^2 n^2 t}{T^2}} \stackrel{t=T^2 x}{=} \int_{\epsilon^2/T^2}^\infty \frac{dx}{x} \sum_{n>0} e^{-\pi^2 n^2 x} = \\ &= \int_{\epsilon^2/T^2}^1 \frac{dx}{x} \sum_{n>0} e^{-\pi^2 n^2 x} + \int_1^\infty \frac{dx}{x} \sum_{n>0} e^{-\pi^2 n^2 x} = \\ &\equiv D_0(T|\epsilon) + D_1 \end{aligned} \quad (2.35)$$

Второе слагаемое не зависит не только от ϵ , но и от длины траектории T , и является конечной константой (а на *конечные* константы в теорфизике часто можно просто “не обращать внимания”).

⁴Это все те же формальные манипуляции с ζ -функциями:

$$\begin{aligned} \zeta_\Delta(s) &= \sum_k \lambda_k^{-s} = \frac{1}{\Gamma(s)} \int_0^\infty \frac{dt}{t} t^s \sum_k e^{-\lambda_k t} = s \zeta_\Delta(0)' + O(s^2) \\ \zeta_\Delta(0)' &= - \sum_k \lambda_k^{-s} \log \lambda_k \Big|_{s=0} = \int_0^\infty \frac{dt}{t} \sum_k e^{-\lambda_k t} \end{aligned} \quad (2.33)$$

Для манипуляций с первым членом удобно вспомнить про тэта-функции и тэта-константы:

$$\begin{aligned}\theta(z|\tau) &= \sum_{n \in \mathbb{Z}} e^{i\pi\tau n^2 + 2\pi i n z} \\ \theta(0|i\pi x) &= \sum_{n \in \mathbb{Z}} e^{-\pi^2 n^2 x} = 1 + 2 \sum_{n>0} e^{-\pi^2 n^2 x}\end{aligned}\tag{2.36}$$

и их модулярные преобразования⁵

$$\begin{aligned}\theta(0| -1/\tau) &= (-i\tau)^{1/2} \theta(0|\tau) \\ \theta(0|i\pi x) &= \frac{1}{\sqrt{\pi x}} \theta(0|i/\pi x) = \frac{1}{\sqrt{\pi x}} \left(1 + 2 \sum_{n>0} e^{-\frac{n^2}{x}} \right)\end{aligned}\tag{2.39}$$

Таким образом:

$$\begin{aligned}D_0(T|\epsilon) &= \int_{\epsilon^2/T^2}^1 \frac{dx}{x} \sum_{n>0} e^{-\pi^2 n^2 x} = \frac{1}{2} \int_{\epsilon^2/T^2}^1 \frac{dx}{x} (\theta(0|i\pi x) - 1) = \\ &= \frac{1}{2} \int_{\epsilon^2/T^2}^1 \frac{dx}{x} \left(\frac{1}{\sqrt{\pi x}} - 1 \right) + \int_{\epsilon^2/T^2}^1 \frac{dx}{x} \frac{1}{\sqrt{\pi x}} \sum_{n>0} e^{-\frac{n^2}{x}} = \\ &= \frac{1}{2} \int_{\epsilon^2/T^2}^1 \frac{dx}{x} \left(\frac{1}{\sqrt{\pi x}} - 1 \right) + \frac{1}{\sqrt{\pi}} \int_0^1 \frac{dx}{x^{3/2}} \sum_{n>0} e^{-\frac{n^2}{x}}\end{aligned}\tag{2.40}$$

где второе слагаемое в правой части представляет собой уже сходящийся интеграл (при $\epsilon \rightarrow 0$), т.е. опять независящую от T *конечную* константу. Тем самым мы выделили *расходимость*

$$\begin{aligned}D_{\text{sing}}(T|\epsilon) &= \frac{1}{2} \int_{\epsilon^2/T^2}^1 \frac{dx}{x} \left(\frac{1}{\sqrt{\pi x}} - 1 \right) = - \left(\frac{1}{\sqrt{\pi x}} + \log \sqrt{x} \right) \Big|_{\epsilon^2/T^2}^1 = \\ &= \frac{T}{\sqrt{\pi}\epsilon} - \log \frac{T}{\epsilon} - \frac{1}{\sqrt{\pi}} = \frac{T}{\sqrt{\pi}\epsilon} - \log \frac{T}{\epsilon} + \text{finite}\end{aligned}\tag{2.41}$$

⁵Являющиеся следствием формул пересуммирования Пуассона

$$\sum_{k \in \mathbb{Z}} \delta(z - k) = \sum_{n \in \mathbb{Z}} e^{-2\pi i n z}, \quad \sum_{k \in \mathbb{Z}} f(k) = \sum_{n \in \mathbb{Z}} \int_{\mathbb{R}} dz f(z) e^{-2\pi i n z}\tag{2.37}$$

для функции $f(z) = e^{-\pi^2 x z^2}$ при $x > 0$

$$\sum_{k \in \mathbb{Z}} e^{-\pi^2 x k^2} = \sum_{n \in \mathbb{Z}} \int_{\mathbb{R}} dz e^{-\pi^2 x z^2} e^{-2\pi i n z} = \sum_{n \in \mathbb{Z}} \frac{\sqrt{\pi}}{\pi \sqrt{x}} e^{-\frac{n^2}{x}}\tag{2.38}$$

и получили, что

$$\det \left(-\frac{1}{T^2} \frac{d^2}{dt^2} \right) \simeq e^{-D_{\text{sing}}(T|\epsilon)} = \frac{T}{\epsilon} \exp \left(-\frac{T}{\sqrt{\pi}\epsilon} \right) \quad (2.42)$$

с точностью до конечной константы.

2.5 Перенормировка: простейший вариант

Таким образом, для интеграла по путям частицы в D -мерном пространстве-времени получаем равенство (с точностью до несущественных конечных констант)

$$e^{-\frac{1}{2}Tm^2} I(T) = e^{-\frac{T}{2}(m^2 - \frac{D}{\sqrt{\pi}\epsilon})} \left(\frac{\epsilon}{T}\right)^{D/2} \quad (2.43)$$

и видим, что ответ имеет особенности при $\epsilon \rightarrow 0$ в двух местах. Важно, что обе эти особенности *устранимы*.

- Общий фактор $\epsilon^{D/2}$, связанный с тем, что мы пытались выразить меру через интегрирование по коэффициентам Фурье. Это определение плохо учитывает вклад недифференцируемых траекторий⁶, поэтому его можно использовать лишь с точностью до именно такого особого множителя. К счастью, сам этот множитель не зависит ни от каких физических параметров - прежде всего от длины $T = \int_0^1 dt e(t)$, поэтому его можно просто “загнать в нормировку” меры.
- С сингулярной зависимостью от ϵ в экспоненте формулы (2.43) дело хуже, но избавиться от него можно очевидным образом: считать что затравочная масса сама зависит от обрезания ϵ , т.е. $m \rightarrow m_0(\epsilon)$, так что именно

$$m_0^2(\epsilon) - \frac{D}{\sqrt{\pi}\epsilon} = m^2 \quad (2.44)$$

и является реальной физической массой частицы. Эта процедура, на первый взгляд полная глупость, называется квантовой перенормировкой классических параметров теории, и имеет реальный физический смысл⁷.

- Теории, в которых сингулярности, возникающие при снятии обрезания, можно устранить переопределением изначально существующих в них параметров, называются *перенормируемыми*. Физический смысл перенормируемости достаточно прост - в таких теориях физика больших расстояний не зависит от того, что происходит на малых. В нашем случае - квантовые поправки к классическим траекториям частицы лишь слегка подправляют классическое движение по прямым, а вклады старших Фурье-мод несущественны.

⁶См. задачу про вычисление среднего квадрата скорости.

⁷Так например в данном случае легко понять, что если мы вычисляем на решетке с шагом ϵ сумму $\sum_{A \rightarrow B} e^{-mL(A,B)}$, где $L(A,B)$ расстояние между точками A и B , то такая сумма имеет непрерывный предел только если сделать затравочную массу зависимой от шага решетки ϵ .

2.6 Мера на одномерных метриках

Разберем сначала простой пример двумерного интеграла

$$\int \frac{dxdy}{2\pi} f(\sqrt{x^2 + y^2}) = \int \frac{d\phi}{2\pi} \int r dr f(r) = \int r dr f(r) \quad (2.45)$$

который является буквальным аналогом нашего (бесконечномерного!) интеграла после отождествлений

$$\int De \leftrightarrow \int \frac{dxdy}{2\pi}, \quad \int \frac{D\xi}{\mathcal{V}} \leftrightarrow \int \frac{d\phi}{2\pi}, \quad r \leftrightarrow T, \quad J(r) = r \quad (2.46)$$

Заметим, что якобиан можно вычислить следующим образом:

- Мера $\frac{dxdy}{2\pi}$ отвечает двумерной метрике $dx^2 + dy^2$;
- Для определения якобиана $\frac{\partial(x,y)}{\partial(r,\phi)}$ достаточно рассмотреть гауссов интегралом в *касательном* (возможно точнее - кокасательном) пространстве:

$$\begin{aligned} 1 &= \int \frac{d(\delta x)d(\delta y)}{2\pi} e^{-\frac{1}{2}((\delta x)^2 + (\delta y)^2)} = \\ &= \frac{1}{2\pi} \int J(r)d(\delta r)d(\delta\phi)e^{-\frac{1}{2}((\delta r)^2 + r^2(\delta\phi)^2)} = \frac{J(r)}{r} \end{aligned} \quad (2.47)$$

который приводит, естественно, к ожидаемому ответу. Это одна из реализаций известного *трюка* Фаддеева-Попова.

По аналогии, для меры De введем репараметризационно-инвариантную норму в пространстве малых вариаций δe

$$\|\delta e\|^2 = (\delta e, \delta e) = \int_0^1 dt e^{-1}(\delta e)^2 \quad (2.48)$$

и попытаемся ввести координаты во взаимно-ортогональных направлениях относительно этого скалярного произведения. При инфинитезимальной замене параметра на траектории $t \rightarrow t - \xi(t)$ одномерная метрика меняется почти очевидным образом

$$\delta_\xi e = \dot{\xi}e + \xi\dot{e} = \frac{d}{dt}(\xi e) \quad (2.49)$$

и совсем очевидно, что ортогональным этому направлению $(\delta_\xi e, \delta_T e)$ при $\xi(0) = \xi(1) = 0$ будет вариация размера $\delta_T e = \frac{\delta T}{T} e$, а на подмногообразии постоянных метрик просто

$$\delta_T e(t) = \delta T \quad (2.50)$$

Больше никаких независимых направлений быть не должно - заменой параметра на траектории любую одномерную метрику можно сделать не зависящей от этого параметра. При этом для полной вариации из нормы (2.48) получим

$$\begin{aligned} \|\delta e\|^2 &= \int_0^1 dt e^{-1} (\delta e)^2 = \int_0^1 dt e^{-1} (\delta_\xi e + \delta_T e)^2 = \\ &= \int_0^1 dt e^{-1} \left(\frac{d}{dt} (\xi e) \right)^2 + \frac{(\delta T)^2}{T^2} \int_0^1 dt e = \int_0^1 dt e^3 \xi \left(-e^{-2} \frac{d}{dt} e^{-1} \frac{d}{dt} e \right) \xi + \frac{(\delta T)^2}{T} = \quad (2.51) \\ &= \int_0^1 dt e^3 \xi \Delta_\xi(e) \xi + \frac{(\delta T)^2}{T} = (\xi, \Delta_\xi(e) \xi) + \frac{(\delta T)^2}{T} \end{aligned}$$

где мы ввели зависящий от метрики оператор Лапласа и инвариантную норму на векторных полях

$$\Delta_\xi(e) \xi = -e^{-2} \frac{d}{dt} e^{-1} \frac{d}{dt} e \cdot \xi, \quad \|\xi\|^2 = (\xi, \xi) = \int_0^1 dt e^3(t) \xi^2(t) \quad (2.52)$$

После этого якобиан перехода от меры интегрирования по метрикам можно определить стандартным образом

$$\begin{aligned} 1 &= \int D(\delta e) e^{-\frac{1}{2}\|\delta e\|^2} = \int d(\delta T) \int D\xi e^{-\frac{1}{2}\|\delta e\|^2} J(T) = \\ &= J(T) \int d(\delta T) e^{-\frac{1}{2}\frac{(\delta T)^2}{T}} \int D\xi e^{-\frac{1}{2}(\xi, \Delta_\xi(T)\xi)} = J(T) \sqrt{\frac{T}{\det \Delta_\xi(T)}} \quad (2.53) \end{aligned}$$

т.е. $J(T) = \sqrt{\frac{\det \Delta_\xi(T)}{T}}$, где детерминант оператора

$$\Delta_\xi(T) = -e^{-2} \frac{d}{dt} e^{-1} \frac{d}{dt} e \Big|_{e(t)=T} = -\frac{1}{T^2} \frac{d^2}{dt^2} \quad (2.54)$$

действующего на функциях (векторных полях) $\xi(t)$, $0 < t < 1$, который мы уже вычислили (2.42). С учетом перенормировки массы и изменения нормировки меры можно считать, что $\Delta_\xi(T) \simeq T$, как и детерминант оператора (2.32), возникающего из квантовых флюктуаций координат частицы.

Так достаточно часто бывает, оказалось что якобиан что в случае траекторий с *фиксированными концами* $J(T) = 1$ (а например для замкнутых петель - не так!), а стало быть интеграл по одномерным метрикам $\int De \rightarrow \int_0^\infty dT$ с точностью до нормировки сводится к интегралу по физически различным конфигурациям - длинам траекторий, с простейшей из возможных мер.