

МЕЖДУНАРОДНЫЙ СИМПОЗИУМ ПО
ФИЗИКЕ ВЫСОКИХ ЭНЕРГИЙ

ДРЕЗДЕН 1971г.

ИССЛЕДОВАНИЕ АМПЛИТУДЫ РАССЕЯНИЯ ЧАСТИЦ ВЫСОКИХ ЭНЕРГИЙ
ИЛ ОСНОВЕ УРАВНЕНИЯ БЕТЕ-СОЛЛПТЕРА

С.Н.Кулешов, В.А.Матвеев, М.В.Савельев, А.Н.Сисакян,
М.А.Смондирев

Объединённый институт ядерных исследований

Вследствие трансляционной инвариантности функция Грина G в импульсном пространстве зависит от трёх независимых переменных $p \cdot q$ и E , связанных с внешними импульсами соотношениями

$$p = \frac{q_1 - p_1}{2}, \quad q = \frac{q_2 - p_2}{2}; \quad E = p + q,$$

где p_1 и q_1 — импульсы входящих, а p_2 и q_2 — выходящих частиц.

Уравнение Бете-Соллптера в этом случае имеет вид

$$\begin{aligned} & \left[\left(p - \frac{E}{2} \right)^2 - m^2 + i\epsilon \right] \left[\left(p' - \frac{E}{2} \right)^2 - m^2 + i\epsilon \right] G(p, q | E) = \\ & = \delta^4(p - q) + \frac{g^2}{(2\pi)^4} \int d^4 p' K(p, p' | E) G(p', q | E). \end{aligned} \quad (I)$$

Далее мы будем рассматривать лишь те ядра $K(p, p' | E)$, которые зависят от разности $p - p'$.

Для решения уравнения (I) перейдём в координатное пространство и используем метод пятого параметра Фока

$$G(x, y | E) = i \int_0^\infty d\nu \bar{\Phi}(\nu), \quad (2)$$

где $\bar{\Phi}(\nu)$ удовлетворяет дифференциальному уравнению с граничным условием

$$\begin{aligned} i \frac{d\bar{\Phi}(\nu)}{d\nu} = & \left[\left(-\nabla^2 + \frac{E^2}{4} - m^2 \right) + (E^2 \partial_\mu)^2 + ig^2 K(x | E) + \right. \\ & \left. + g^2 \epsilon \left(-\nabla^2 + \frac{E^2}{4} - m^2 \right) \right] \bar{\Phi}(\nu), \end{aligned} \quad (3)$$

$$\bar{\Phi}(\nu = 0) = \frac{1}{(2\pi)^4} \delta^4(x - y).$$

Будем искать $\Phi(v)$ в виде

$$\begin{aligned}\Phi(v) = & \frac{i}{(2\pi)^3} \int d^4k \exp i \left\{ \sum_{n=1}^{\infty} (g^n)^n T_n(x, \kappa, v) + \kappa(x-y) + \right. \\ & \left. + [(KE)^2 - (\kappa^2 + \frac{E^2}{4} - m^2) - 2i\varepsilon (\kappa^2 + \frac{E^2}{4} - m^2)]v \right\},\end{aligned}\quad (4)$$

где $T_n(x, \kappa, v)$ удовлетворяет граничному условию

$$T_n(x, \kappa, v=0) = 0. \quad (5)$$

Нетрудно получить уравнения для произвольной коэффициентной функции $T_n(x, \kappa, v)$. В частности, для T_1 получаем следующее уравнение

$$\begin{aligned}\frac{\partial T_1}{\partial v} = & -i(\square^2 T_1 + 4\kappa''(\square \partial_\mu T_1) + i(4\kappa''\kappa^\nu - E''E^\nu)(\partial_\mu \partial_\nu T_1) + \\ & + 2i(\kappa^2 + \frac{E^2}{4} - m^2 + i\varepsilon)(\square T_1) - 4(\kappa^2 + \frac{E^2}{4} - m^2 + i\varepsilon)\kappa''(\partial_\mu T_1) + \\ & + 2(E\kappa)E''\partial_\mu T_1 - iK(2IE),\end{aligned}\quad (6)$$

$$T_1(x, \kappa, v=0) = 0,$$

решение которого имеет вид

$$\begin{aligned}T_1(x, \kappa, v) = & \frac{1}{(2\pi)^3 i} \int d^4p \int d^4v' K(p/E) e^{i(px - \alpha p^4)} \\ & \cdot \exp \{-i\{[p^2 + 2(\kappa p)]^2 + 2[p^2 + 2(\kappa p)](\kappa^2 + \frac{E^2}{4} - m^2 + i\varepsilon) - \\ & - (E, p + \kappa)^2 + (E\kappa)^2\}v'\}.\end{aligned}\quad (7)$$

Тогда функция Грина уравнения Бете-Солпитера в этом приближении равна

$$\begin{aligned}G_1(p, q/E) = & \frac{i}{(2\pi)^4} \int d^4x e^{-i(p-q)x} \\ & \int d^4v \exp \{-i\{[(q + \frac{E}{2})^2 - m^2 + i\varepsilon][(q - \frac{E}{2})^2 - m^2 + i\varepsilon]\}\} \\ & \cdot \exp \left\{ \frac{q^2}{(2\pi)^4} \int d^4p \int d^4v' K(p/E) e^{i(px - \alpha p^4)} \exp \{ -i\{[(p+q + \frac{E}{2})^2 - \right. \\ & \left. - m^2 + i\varepsilon][(p+q - \frac{E}{2})^2 - m^2 + i\varepsilon] - [(q + \frac{E}{2})^2 - m^2 + i\varepsilon][(q - \frac{E}{2})^2 - m^2 + i\varepsilon]\}v'\} \right\}.\end{aligned}\quad (8)$$

Как известно, для нахождения амплитуды рассеяния из функции Грина (8) необходимо выделить четыре полюсных члена, соответствующих свободным концам, и перейти затем к пределу

$$\tilde{f}_i(p_i, q_i, p_2, q_2) = \lim_{p_i, q_i \rightarrow m^2} (p_i^2 - m^2)(q_i^2 - m^2)(p_2^2 - m^2)(q_2^2 - m^2) \cdot G_i(p_i, q_i, p_2, q_2). \quad (9)$$

Подставляя (8) в (9) и исключая член без взаимодействия $\tilde{f}_i(g^2=0)$, после несложных, но достаточно громоздких вычислений^{1/1} для амплитуды рассеяния в первом порядке по модифицированной теории возмущений^{1/2} получаем выражение

$$f_i(p_i, q_i, p_2, q_2) = \frac{2i}{(2\pi)^4} \int d^4x e^{i(p_i - p_2)x} e^{ig^2 \varphi(x)} \sin g^2 \varphi(x) \frac{\varphi_c(x)}{\varphi(x)}, \quad (10)$$

где

$$\varphi_c(x) = -\frac{1}{2(2\pi)^4} \int d^4k e^{ikx} K(k/\varepsilon), \quad (II)$$

$$\varphi(x) = -\frac{1}{2(2\pi)^4} \int d^4k e^{ikx} D^c(k+q_x) D^c(k-p_x). \quad (12)$$

Разлагая амплитуду (10) в ряд по степеням константы взаимодействия g^2 , нетрудно убедиться, что мы получили замкнутое выражение, соответствующее сумме лестничных графов с обобщенным пролагатором $K(k/\varepsilon)$ в так называемом приближении " $K_i K_j = 0$ ". Сущность данного приближения заключается в том, что в нуклонных пропагаторах отбрасываются члены типа $K_i K_j$, где K_i и K_j есть импульсы различных мезонов.

Изучим теперь вопрос об асимптотическом поведении амплитуды рассеяния в области больших энергий S и фиксированных передач импульса t . Справедливость такого рассмотрения в рамках указанного выше приближения для лестничных графов была обоснована в работах^{1/3}.

Переходя в систему центра масс и направляя при этом ось \vec{z} вдоль направления импульса ρ_2 , в случае ядер $K(k) \sim \frac{1}{k^{1-\epsilon}}$ после некоторых вычислений для амплитуды рассеяния f_1 получаем выражение

$$f_1 = f^{(1)} - \frac{s \ln S}{\pi (2\pi)^n} \int d^2 \vec{x}_1 e^{-i \vec{k}_1 \vec{x}_1} \left[e^{-\frac{i q^2}{2S} \Phi_c(\vec{x}_1)} - 1 + \frac{i q^2}{2S} \Phi_c(\vec{x}_1) \right], \quad (13)$$

где

$$\begin{aligned} \Phi_c(\vec{x}_1) &= \frac{1}{(2\pi)^2} \int d^2 \vec{k}_1 e^{-i \vec{k}_1 \vec{x}_1} \tilde{K}(\vec{k}_1), \\ \tilde{K}(\vec{k}_1) &= K(k) \quad \text{при } k = \{0, \vec{k}_1, 0\}. \end{aligned} \quad (14)$$

Если ядро $K(k)$ задаётся представлением

$$K(k) = \int_0^\infty \frac{\rho(x) dx}{k^2 - x^2 + i\epsilon},$$

то

$$\Phi_c(\vec{x}_1) = -\frac{1}{2\pi} \int d^2 x \rho(x) K_c(x/\vec{x}_1), \quad (15)$$

где K_c — функция Макдональда.

В формуле (13) величина $f^{(1)}$ является амплитудой рассеяния в первом порядке по q^2 и определяется очевидными выражениями

$$f^{(1)} = \frac{q^2}{(2\pi)^n} K(\vec{p}_2 - \vec{p}_1) = \frac{q^2}{(2\pi)^n} \int d^2 \vec{x}_1 e^{-i \vec{k}_1 \vec{x}_1} \Phi_c(\vec{x}_1). \quad (16)$$

Формула (13) является обобщением эйконального представления на случай лестничных графов с модифицированными пропагаторами.

Появление "лишнего" члена $\frac{i q^2}{2S} \Phi_c(\vec{x}_1)$ в квадратных скобках связано с тем фактом, что $f^{(1)}$ вообще не зависит от S , а зависимость фазы такова, что $\ell n S$, появляющийся во всех следующих

порядках, никаким образом не может сократиться (как это происходит в случае учёта кросс-симметрических диаграмм^{4/}). Отметим также, что в случае скалярной φ^3 -теории (т.е. $\rho(x) = \delta(x - \mu)$) в формуле (15)) полученнное выражение (13) воспроизводит правильную асимптотику для лестничных графов в каждом порядке по φ^2 (см., например, ^{2/}).

Поскольку выражение (13) имеет своим квантово-механическим аналогом представление Мольера-Глаубера, мы можем найти соответствующий потенциал взаимодействия $V(s, z)$. Именно,

$$\frac{g^2}{2s} \Phi_c(\vec{x}_I) = \frac{1}{s} \int_{-\infty}^{+\infty} V(\sqrt{\vec{x}_z^2 + \vec{x}_I^2}), \quad (17)$$

откуда

$$V(s, z) = -\frac{g^2}{8\pi} \int_0^{\infty} d\alpha f(\alpha) \frac{e^{-\alpha z}}{z}. \quad (18)$$

При $f(\alpha) = \delta(\alpha - \mu)$ мы имеем юкавский потенциал $V(z) = -\frac{g^2 e^{-\mu z}}{8\pi z}$ (сравни ^{4/}). В более общем случае получаем, как естественно было ожидать, суперпозицию потенциалов Юкавы. Легко видеть, что при определённом выборе спектральной плотности $f(\alpha)$, можно получить несингулярный потенциал $V(z)$, на важную роль которого при рассеянии частиц высоких энергий было указано в работах ^{5/}.

Приведём ряд примеров гладких потенциалов и соответствующих им спектральных плотностей

$V(z)$	$f(\alpha)$
$\text{const} \left(\frac{1}{z^2 + a^2} \left(1 - e^{-\frac{2\pi z}{a}} \right) \right)$	$\begin{cases} \cos(\alpha a), & \alpha < \frac{2\pi}{a}, \\ 0, & \alpha > \frac{2\pi}{a}, \end{cases} a > 0$
$\text{const} \frac{1 + e^{i/\sqrt{z^2 + a^2}}}{(z^2 + a^2)^{1/2}} e^{-\sqrt{z^2 + a^2}}$	$0, \quad \alpha < b \\ \propto J_0(\alpha \sqrt{z^2 + a^2}), \quad \alpha > b$
$\text{const} e^{-\alpha/z}$	$\left(\frac{d^2}{z^2} - 3 \right) \frac{\exp(-\alpha^2/4z)}{z^{3/2}}$

Литература

1. S.P. Kuleshov, V.A. Matveev, M.V. Savelyev, A.N. Sissakian, M.A. Smirnov, JINR Communications, E2-5540, Dubna (1971).
2. E.C. Фрадкин. Труды ФИАН, 29, 7, "Наука", М. (1965).
3. Б.М. Барбашов, В.В. Нестеренко. ТМФ, 4, №3, 293 (1970).
G. Tiktopoulos, S.B. Treiman. Preprint "Validity of the Relativistic Eikonal Approximation", Princeton University (1970).
4. Б.М. Барбашов, С.П. Кулешов, В.А. Матвеев, А.Н. Сисакян. JINR Communications, E2-4692, Dubna (1969).
- Б.М. Барбашов, С.П. Кулешов, В.А. Матвеев, В.Н. Первухин, А.Н. Сисакян, А.Н. Тавхелидзе. Phys.Lett., 32B, 484 (1970).
5. D.I. Shchekhtsev. Nucl.Phys., 31, 628 (1952).
S.P. Aliluyev, S.S. Gershtein, A.A. Legunov. Phys.Lett., 18, 195 (1965).
O.A. Khrustalev, V.I. Savrin, N.Ye. Tyurin. JINR Communications, E2-4479, Dubna (1969).
- Б.М. Барбашов, С.П. Кулешов, В.А. Матвеев, А.Н. Сисакян, А.Н. Тавхелидзе. Phys.Lett., 32B, 419 (1970).