

С 323.5

П-255

СООБЩЕНИЯ
ОБЪЕДИНЕННОГО
ИНСТИТУТА
ЯДЕРНЫХ
ИССЛЕДОВАНИЙ

Дубна

P2 - 5150



В.Н. Первушин

ЛАБОРАТОРИЯ ТЕОРЕТИЧЕСКОЙ ФИЗИКИ

ЭЙКОНАЛЬНОЕ ПРЕДСТАВЛЕНИЕ
ДЛЯ АМПЛИТУД РАССЕЯНИЯ СПИНОРНЫХ ЧАСТИЦ
НА ПРОИЗВОЛЬНОМ ПОТЕНЦИАЛЕ

1970

P2 - 5150

В.Н. Первушин*

**ЭЙКОНАЛЬНОЕ ПРЕДСТАВЛЕНИЕ
ДЛЯ АМПЛИТУД РАССЕЙЯНИЯ СПИНОРНЫХ ЧАСТИЦ
НА ПРОИЗВОЛЬНОМ ПОТЕНЦИАЛЕ**



* Московский государственный университет

8472/2
np

"The relative importance of spin dependent amplitudes has often been assumed to decrease as $s \rightarrow \infty$. This has been based partly on wishful thinking and partly in the belief in various theoretical models".

Sigward Nilsson
(Herceg Novi, 1968)

§ 1. Введение

Эйкональное представление для амплитуды рассеяния спинорных частиц впервые было получено в рамках двухкомпонентной, нерелятивистской теории (уравнение Шредингера)/1/. Высокоэнергетическое рассеяние дираковских частиц, в основном, исследовалось для кулоновского поля/2/. Лишь недавно появилась статья, где рассмотрены скалярный и псевдоскалярный потенциалы/3/.

В настоящей работе мы дадим вывод эйконального представления для амплитуды рассеяния дираковской частицы на произвольном гладком потенциале.

Данная задача решается в рамках метода функционального интегрирования, применение которого подробно рассмотрено в работе/4/ на примере рассеяния скалярных частиц.

В §2 будет получено замкнутое представление для амплитуды рассеяния через функциональный интеграл. При этом существенно используется спинорная функция Грина, удовлетворяющая уравнению второго порядка (так называемая квадрированная функция Грина). Мы покажем, что ампли-

туды рассеяния, полученные с помощью перехода на массовую поверхность обычной и квадрированной функции Грина, совпадают.

§3 посвящен выводу эйкональных представлений для амплитуд рассеяния. Обсуждаются случаи скалярного, псевдоскалярного, векторного, аксиального, тензорного потенциалов. Как оказалось, при рассеянии высокоэнергетических частиц не исчезающий вклад в спин-флип-амплитуду может дать лишь тензорный потенциал.

§2. Представление амплитуды рассеяния в виде функционального интеграла

Определим амплитуду рассеяния спинорной частицы на произвольном потенциале $\tilde{B}(x)$, как обычно, с помощью предельного перехода:

$$F(p, q | B) = \lim_{p^2, q^2 \rightarrow m^2} \bar{u}_p(\hat{p} - m) G(p, q | B) (\hat{q} - m) u_q, \quad (1)$$

где $G(p, q | B)$ - фурье-образ $G(x, y | B)$ - функции Грина уравнения Дирака:

$$[i\hat{\partial}_x - m + \tilde{B}(x)] G(x, y | B) = -\delta^4(x - y). \quad (2)$$

Спиноры \bar{u}_p и u_q на массовой поверхности удовлетворяют свободному уравнению Дирака и условию нормировки $\bar{u}_p u_p = 2m$.

Для того чтобы полностью использовать результаты работы/4/, удобно ввести квадрированную функцию Грина $G_\lambda(x, y | B)$, связанную с $G(x, y | B)$ соотношением:

$$G(x, y | B) = [i\hat{\partial}_x + m + \lambda \tilde{B}(x)] G_\lambda(x, y | B). \quad (3)$$

Здесь λ - некоторое постоянное число, которое назовем параметром квадрирования.

Функция $G_\lambda(x, y | B)$ подчиняется уравнению

$$[(i\hat{\partial}_x)^2 + 2\tilde{b}^{(\lambda)}(x)i\hat{\partial}_x + \tilde{\Phi}_\lambda(x) - m^2] G_\lambda(x, y | B) = -\delta^4(x - y), \quad (4)$$

где

$$\begin{aligned} \tilde{\Phi}_\lambda &= [m(1-\lambda) + \lambda i\hat{\partial}_x] \tilde{B} + \lambda \tilde{B}^2 \\ \tilde{b}_\mu^{(\lambda)} &= \frac{1}{2} [\tilde{B} \gamma_\mu + \lambda \gamma_\mu \tilde{B}]. \end{aligned} \quad (5)$$

Очевидно, что, по определению, правая часть формулы (3) не зависит от λ . Подставляя (3) в (1), будем иметь:

$$F(p, q | B) = \lim_{p^2, q^2 \rightarrow m^2} \bar{u}_p(\hat{p} - m) \{ \int d^4x d^4y e^{ipx - iqy} [i\hat{\partial}_x + m + \lambda \tilde{B}(x)] \times \\ \times G_\lambda(x, y | B) \} (\hat{q} - m) u_q. \quad (6)$$

В приложении I мы покажем, что выражение

$$\int d^4x d^4y e^{ipx - iqy} \tilde{B}(x) G_\lambda(x, y | B) \quad (7)$$

не имеет полюса в точке $p^2 = m^2$, если компоненты $\tilde{B}(x)$ - интегрируемые функции. Учитывая этот факт, амплитуду рассеяния нетрудно представить в виде:

$$F(p, q | B) = \frac{1}{2m} \bar{u}_p \left[\lim_{p^2, q^2 \rightarrow m^2} (p^2 - m^2)(q^2 - m^2) G_\lambda(p, q | B) \right] u_q. \quad (8)$$

Таким образом, амплитуды рассеяния (1) и (8), полученные с помощью перехода на массовую поверхность обычной и квадрированной функции Грина, совпадают.

Вследствие определения самой функции G_λ и того, что выражение (7) не дает вклада в амплитуду рассеяния, никакой зависимости от λ в правой части формулы (8) не существует.

Мы покажем равенство выражений для амплитуды (1) и (8) с помощью теории возмущения в приложении II.

Используя для функции $G_\lambda(x, y | B)$ замкнутое представление через функциональный интеграл/5/ и выделяя полюса $p^2 - m^2$, $q^2 - m^2$, как это сделано в работе/4/, для амплитуды рассеяния (8) получим выражение:

$$F(p, q) | B = \frac{1}{2m} \bar{u}_p \int d^4 x e^{i(p-q)x} \int [\delta^4 \omega] T_\gamma \{ \mathbb{N}(x|0) \int d\alpha \exp\{i\alpha \int_{-\infty}^{\infty} d\xi \mathbb{N}(x|\xi)\} u_q \} \quad (9)$$

где

$$\mathbb{N}(x|\xi) = [2\omega(\xi) + 2p\theta(\xi) + 2q\theta(-\xi)] b^{(\lambda)}(x_\xi) + \Phi_\lambda(x_\xi) - \bar{b}^{(\lambda)}(x_\xi) - i\partial b^{(\lambda)}(x_\xi) \quad (10)$$

$$x_\xi = x + 2p\theta(\xi)\xi + 2q\theta(-\xi)\xi + 2 \int_0^\xi \omega(\eta) d\eta$$

$$\theta(\xi) = \begin{cases} 1, & \xi > 0 \\ \frac{1}{2}, & \xi = 0 \\ 0, & \xi < 0 \end{cases} \quad [\delta\omega] = \frac{\int_{-\infty}^{\infty} \delta\omega \exp\{-i \int_{-\infty}^{\infty} \omega^2(\xi) d\xi\}}{\int_{-\infty}^{\infty} \delta\omega \exp\{-i \int_{-\infty}^{\infty} \omega^2(\xi) d\xi\}} \quad (11)$$

T_γ - символ "упорядочивания" γ -матриц.

§3. Эйкональное приближение

Как показано в работе /4/, при рассеянии частиц высокой энергии на гладком потенциале в аргументе (11) можно пренебречь зависимостью от функциональной переменной $\omega(\eta)$ с точностью до членов, исчезающих при $p_0, q_0 \rightarrow \infty$. Другими словами, основной вклад в функциональный интеграл в (9) дает траектория свободно движущейся частицы с импульсами p_0 при $\xi > 0$, q_0 - при $\xi < 0$ и проходящей через точку x при $\xi = 0$, где ξ - собственное время.

Для простоты рассмотрим сферически-симметричные потенциалы, не зависящие от времени, и ограничимся лишь малыми углами рассеяния, когда можно пренебречь зависимостью от параметров передачи импульса везде, за исключением первой экспоненты в (9)/4/, а также отождествить поворот спина рассеивающейся частицы с изменением спиральности /3/.

В этих предположениях спиноры \bar{u}_p и u_q , являющиеся решениями свободного уравнения Дирака (см., например, /6/), в асимптотике принимают вид:

$$\bar{u}_p = \bar{\Psi}_p \left(1, \frac{\vec{\sigma} \cdot \vec{p}}{|\vec{p}|}\right) \sqrt{m}; \quad u_q = \left(\frac{1}{\vec{\sigma} \cdot \vec{p} / |\vec{p}|}\right) \Psi_q \sqrt{m}, \quad (12)$$

где $\bar{\Psi}_p$ и Ψ_q - обычные двухкомпонентные спиноры.

Введем обозначения $x_\mu = (t, \vec{r})$; $\vec{r} = (z, \vec{x}_\perp)$ и выберем ось z вдоль импульса \vec{p} . Тогда с учетом всех вышеуказанных приближений для амплитуды рассеяния (9) нетрудно получить следующее эйкональное представление /4/:

$$F(p, q) = 2\pi \delta(p_0 - q_0) f(\vec{p}, \vec{q}) \quad (13)$$

$$f(\vec{p}, \vec{q}) = -i p_z \bar{\Psi}_p \int d^2 x_\perp e^{i\vec{x}_\perp(\vec{p}-\vec{q})} [\hat{\Gamma}(\vec{x}_\perp) - 1] \Psi_q.$$

Здесь

$$\hat{\Gamma}(\vec{x}_\perp) = \frac{1}{2} (1, \sigma_z) T_\gamma \left\{ e^{i\hat{\chi}_\gamma} \right\} \left(\begin{matrix} 1 \\ \sigma_z \end{matrix} \right), \quad (14)$$

$$\hat{\chi}_\gamma = \int_{-\infty}^{\infty} \frac{dz}{2p_z} \left\{ 2p \bar{b}^{(\lambda)}(r) + \left[\Phi_\lambda(r) + i \vec{\sigma} \cdot \vec{b}^{(\lambda)}(r) \right] \right\}, \quad (15)$$

(где $\bar{b}^{(\lambda)}, \Phi_\lambda$ см. (5)).

Причем, если $2p \bar{b}^{(\lambda)} \approx p_z$ при $p_0 \rightarrow \infty$, то более последовательно будет пренебречь в (15) вторым слагаемым, т.е.

$$\hat{\chi}_\gamma = \int_{-\infty}^{\infty} \frac{dz}{p_z} p \cdot \bar{b}^{(\lambda)}(r). \quad (16)$$

В противном случае $\hat{\chi}_\gamma \rightarrow 0$ при $p_0 \rightarrow \infty$, и существует область энергий, где справедливо первое борновское приближение.

При получении формул (13)-(16) в выражении (9) была сделана замена переменной $2p_z \xi = z/4$, поэтому нужно иметь в виду, что γ -матрицы в $\hat{\chi}_\gamma$, вообще говоря, зависят от z , как от упорядочивающего индекса.

Потенциал $\tilde{B}(x)$ естественно представить как сумму скалярного, псевдоскалярного, векторного, аксиального и тензорного потенциалов. Рассмотрим в отдельности каждый из этих потенциалов.

Пользуясь произволом в значении параметра квадрирования (см. §2), будем выбирать последний +1 или -1, руководствуясь исключительно простотой выражения для $b_\mu^{(\lambda)}$. Другой выбор λ лишь значительно усложняет выкладки.

1) Скалярный потенциал [$\tilde{B} = V(r)$].

Из формул (5) получим

$$b_\mu^{(-)} = 0 \quad \Phi_{(-)}(r) = -V^2(r) + (2m + i \vec{\partial} \gamma) V(r).$$

Перейдем к цилиндрическим координатам $\vec{x}_\perp = \rho \vec{n}$; $\vec{n} = (\cos \theta, \sin \theta)$.

Тогда для матрицы $\hat{\Gamma}(x_\perp)$ (см. (14)) найдем выражение

$$\hat{\Gamma}(x_\perp) = \frac{1}{2} e^{i\chi(\rho)} (1, \sigma_z) \hat{Y}(x_\perp) \begin{pmatrix} 1 \\ \sigma_z \end{pmatrix}, \quad (17)$$

где

$$\chi(\rho) = -\frac{1}{2p_z} \int_{-\infty}^{\infty} dz [V^2(r) - 2mV(r)] \quad (18)$$

$$\hat{Y}(x_\perp) = T_\gamma \cdot \exp \left\{ -\int_{-\infty}^{\infty} \frac{dz}{2p_z} [\vec{\gamma}(z) \vec{n} \cdot \partial_\rho \cdot V(r) + \gamma_3(z) \partial_z V(r)] \right\}.$$

Раскладывая (18) в ряд по γ_3 и расставляя γ -матрицы в соответствии с упорядочивающим индексом, получим/7/

$$\hat{Y} = \sum_{m=0}^{\infty} \frac{(-\gamma_3)^m}{m!} \left[\prod_{j=1}^m \int_{-\infty}^{\infty} \frac{ds_j}{2p_z} \partial_{s_j} V(s_j, \rho) \right] \left[\cos \chi_m(\rho, s_1, \dots, s_m) + i \vec{\gamma} \vec{n} \sin \chi_m(\rho, s_1, \dots, s_m) \right], \quad (19)$$

где

$$\chi_m(\rho, s_1, \dots, s_m) = \frac{1}{2p_z} \int_{-\infty}^{\infty} dz \partial_\rho V(r) \prod_{j=1}^m \epsilon(s_j, -z); \quad \epsilon(s) = \begin{cases} 1, & s > 0 \\ -1, & s < 0. \end{cases}$$

Окончательно для матрицы $\hat{\Gamma}(x_\perp)$ найдем выражение

$$\hat{\Gamma}(x_\perp) = e^{i\chi} \sum_{m=0}^{\infty} \frac{1}{(2p_z)^{2m} (2m)!} \left[\prod_{j=1}^{2m} \int_{-\infty}^{\infty} ds_j \partial_{s_j} V(s_j, \rho) \right] \left\{ \cos \chi_{2m} + i [\vec{\sigma} \times \vec{n}]_z \sin \chi_{2m} \right\}. \quad (20)$$

2) Псевдоскалярный потенциал [$\tilde{B} = V(r) \gamma_3$]

$$b_\mu^{(+)} = 0 \quad \Phi_{(+)}(r) = V^2(r) - i \gamma_3 \vec{\partial} \gamma V(r).$$

Вычисляя функцию $\hat{\Gamma}(x_\perp)$ аналогично предыдущему случаю, получим выражение типа (20), где $i[\vec{\sigma} \times \vec{n}]_z$ нужно заменить на $(\vec{\sigma} \vec{n})_z$, а

$$\chi(\rho) = \frac{1}{2p_z} \int_{-\infty}^{\infty} V^2(r).$$

Для рассмотренных выше потенциалов существует область энергий ($p_0 \rightarrow \infty$), где справедлив первый член разложения (20) ($m=0$), который совпадает с результатами работы/3/. Сечения рассеяния в этих случаях в пределе очень высоких энергий исчезающе малы.

3) Векторный потенциал [$\tilde{B} = \hat{A}$]

$$b_\mu^{(+)} = A_\mu.$$

В этом случае и ниже будем рассматривать потенциалы, 4-компоненты которых удовлетворяют условию $pA = 0$ (p_0). Тогда для фазы $\hat{\chi}_\gamma$ справедлива формула (16).

Легко видеть, что при рассеянии на векторном потенциале

$$\hat{\Gamma}(x_\perp) = e^{i\chi(\rho)} ; \quad \chi = \int_{-\infty}^{\infty} dz \frac{pA(r)}{p_z} \quad (21)$$

и в асимптотике амплитуда полностью не зависит от спина (см./2/).

4) Аксиальный потенциал $[\vec{B} = \gamma_3 \hat{A}]$. Подставляя $b_{\mu}^{(-)} = \gamma_3 A_{\mu}$ (см. (5)) в (16) и (14), получим

$$\hat{\Gamma}(x_{\perp}) = \cos \chi + i \sigma_3 \sin \chi ; \quad \chi = \int_{-\infty}^{\infty} dz \frac{pA(r)}{p_z} \quad (22)$$

В этом случае от спина зависит лишь знак эйкональной фазы.

5) Тензорный потенциал $[\vec{B} = \sigma_{\mu\nu} F_{\mu\nu}]$. "Распутать" γ -матрицы в общем виде здесь невозможно. Рассмотрим простой пример: рассеяние частицы с аномальным магнитным моментом во внешнем электромагнитном поле

$$F_{\mu\nu} = (\partial_{\mu} A_{\nu} - \partial_{\nu} A_{\mu}); \quad b_{\mu}^{(-)} = \hat{\partial}_{\mu} A_{\mu} - \partial_{\mu} \hat{A} ; \quad A = (-V, 0, 0, 0).$$

Для $\hat{\Gamma}(x_{\perp})$ получим выражение

$$\hat{\Gamma}(x_{\perp}) = \frac{1}{2} (1, \sigma_z) T_{\gamma} \exp \left\{ i \frac{p_0}{p_z} \int_{-\infty}^{\infty} dz \left[\gamma(z) p_{\rho} \partial_{\rho} V(r) + (\gamma_3 - \gamma_0 \frac{p_z}{p_0}) \partial_z V(r) \right] \right\} \left(\frac{1}{\sigma_z} \right). \quad (23)$$

Заметим, что разложение последнего выражения в ряд по степеням $(\gamma_3 - \gamma_0 \frac{p_z}{p_0})$ фактически ведется по величине $(\gamma_3 - \gamma_0 \frac{p_z}{p_0})^2 = -\frac{m^2}{p_z^2}$, так как $(1, \sigma_z)(\gamma_3 - \gamma_0 \frac{p_z}{p_0}) \left(\frac{1}{\sigma_z} \right) = 0$. Поэтому вторым слагаемым под знаком экспоненты в (23) вообще можно пренебречь. Тогда для $\hat{\Gamma}(x_{\perp})$ получим следующее простое выражение:

$$\Gamma(x_{\perp}) = \text{ch} \chi(\rho) + [\vec{n} \times \vec{\sigma}]_z \text{sh} \chi(\rho); \quad \chi = \frac{p_0}{p_z} \int_{-\infty}^{\infty} dz \partial_{\rho} V(r). \quad (24)$$

Подставляя (24) в (13) и интегрируя в (13) по угловой переменной (см. /1,3/), для амплитуды будем иметь

$$f(\vec{p}, \vec{q}) = \bar{\Psi}_p [f_0(|\vec{p}-\vec{q}|) + (\vec{\sigma} \cdot \vec{m}) f_1(|\vec{p}-\vec{q}|)] \Psi_q. \quad (25)$$

где $\vec{m} = \frac{\vec{p} \times \vec{q}}{|\vec{p} \times \vec{q}|}$

$$f_0(\Delta) = \frac{p_z}{2\pi i} \int_0^{\infty} \rho d\rho J_0(\rho\Delta) [\text{ch} \chi(\rho) - 1] \quad (26)$$

$$f_1(\Delta) = \frac{p_z}{2\pi} \int_0^{\infty} \rho d\rho J_1(\rho\Delta) \text{sh} \chi(\rho). \quad (27)$$

Здесь J_i - функции Бесселя i -го порядка.

Тензорный потенциал - единственный, который может дать не исчезающий вклад в спин-флип-амплитуду при асимптотически больших энергиях рассеивающейся частицы.

В заключение отметим, что способ исследования, описываемый в настоящей работе, может быть использован для изучения асимптотического вида амплитуд рассеяния в теоретико-полевых моделях /4,8/.

Автор искренне благодарит Б.М. Барбашова за постоянное внимание к работе, а также С.М. Биленького, Г.В. Ефимова, С.П. Кулешова, В.А. Матвеева, В.В. Нестеренко, И.В. Полубаринова, А.Н. Сисакяна, Л.А. Слепченко за полезные и стимулирующие обсуждения.

Приложение I

Докажем, что

$$J = \lim_{p^2 \rightarrow m^2} (p^2 - m^2) \int d^4x d^4y e^{ipx - pqy} \vec{B}(x) G_{\lambda}(xy|B) = 0. \quad (I-1)$$

Для выделения полюса $(p^2 - m^2)$ используем представление функции Грина G_{λ} в виде функционального интеграла /6/

$$G_{\lambda}(x, y|B) = i \int_0^{\infty} ds e^{-im^2 s} \int [\delta\omega]_0^s C[\omega]_0^s \delta^4(x - y - 2 \int_0^s \omega(\eta) d\eta), \quad (I-2)$$

где

$$C[\omega]_0 = \gamma \exp \left\{ i \int_0^s d\xi [2\omega \tilde{b}(x_\xi) + \tilde{\Phi}(x_\xi) - \tilde{b}^2(x_\xi) - i \partial \tilde{b}(x_\xi)] \right\}$$

$x_\xi = x + 2 \int_0^\xi \omega(\eta) d\eta$, (см. обозначения к формуле (9)). Подставляя (I-2) в (I-1), интегрируя с помощью δ -функции по x и производя замену переменных $\omega(\xi) \rightarrow \omega(\xi) + p$, получим для J выражение/4/:

$$J = \lim_{p^2 \rightarrow m^2} (p^2 - m^2) \int_0^\infty ds e^{i(p^2 - m^2)s - \epsilon s} \int [\delta\omega]_0 \int d^4 y e^{i(p-q)y} \times \tilde{B}(y + 2ps + 2 \int_0^s \omega(\eta) d\eta) C[\omega + p]_0. \quad (I-3)$$

Чтобы в (I-3) выделить полюс, применим соотношение

$$\lim_{\epsilon \rightarrow 0, p^2 \rightarrow m^2} (p^2 - m^2) \int_0^\infty ds e^{i(p^2 - m^2)s - \epsilon s} f(s) = f(\infty),$$

(где f - конечная функция); но при этом $\lim_{s \rightarrow \infty} \tilde{B}(x + 2ps + 2 \int_0^s \omega d\eta) = 0$, так как в задаче рассеяния предполагается $\tilde{B}(\infty) = 0$; следовательно, все выражение (I-1) равно нулю. Справедливость этого факта легко проверить в теории возмущения.

Приложение II

Покажем, что амплитуды, определенные с помощью формул (1) и (8), совпадают. Рассмотрим, например, третий порядок выражения (8), который представим в виде:

$$2m F^{(3)}(p, q | B) = \bar{u}_p \int d^4 k_1 d^4 k_2 [L^{(3)} + K^{(3)}] u_q, \quad (II-1)$$

где $L^{(3)}$ соответствует линейному взаимодействию в потенциале $[2b^{(\lambda)} i \partial + \tilde{\phi}_\lambda]$ (см. (5)), а $K^{(3)}$ учитывает вклад квадратичного потенциала $\lambda \tilde{B}^2$.

Для $L^{(3)}$ получим выражение

$$L^{(3)} = \frac{\tilde{B}_1(\hat{p} + \hat{k}_1 + m) + \lambda(p-m)\tilde{B}}{[m^2 - (p+k_1)^2] [m^2 - (p+k_1+k_2)^2]} [\tilde{B}_2(\hat{p} + \hat{k}_1 + \hat{k}_2 + m) - \lambda(\hat{p} + \hat{k}_1 + m)] [\tilde{B}_3(m+q) - \lambda(\hat{p} + \hat{k}_1 + \hat{k}_2 + m)\tilde{B}_3]$$

где: $\tilde{B}_{1,2} = \tilde{B}(k_{1,2})$; $\tilde{B}(k) = \int d^4 x e^{ikx} \tilde{B}(x)$; $\tilde{B}_3 = \tilde{B}(-k_1 - k_2 - p + q)$.

Так как $L^{(3)}$ находится в (II-1) между спинорами \bar{u}_p и u_q , удовлетворяющими свободному уравнению Дирака, для $L^{(3)}$ получим:

$$L^{(3)} = \frac{2m \tilde{B}_1(\hat{p} + \hat{k}_1 + m) \tilde{B}_2(\hat{p} + \hat{k}_1 + \hat{k}_2 + m) \tilde{B}_3}{[m^2 - (p+k_1)^2] [m^2 - (p+k_1+k_2)^2]} - \lambda \frac{\tilde{B}_1(\hat{p} + \hat{k}_1 + m) \tilde{B}_2 \tilde{B}_3}{m^2 - (p+k_1)^2} - \lambda \tilde{B}_1 \tilde{B}_2 \frac{[2m - \lambda(\hat{p} + \hat{k}_1 + \hat{k}_2 + m)] \tilde{B}_3}{m^2 - (p+k_1+k_2)^2}. \quad (II-2)$$

Легко убедиться, что последние два слагаемые в (II-2) в точности равны вкладу от $K^{(3)}$ с обратным знаком. Таким образом для амплитуды (8) будем иметь

$$F^{(3)}(p, q | B) = \bar{u}_p \int d^4 k_1 d^4 k_2 \frac{\tilde{B}_1(\hat{p} + \hat{k}_1 + m) \tilde{B}_2(\hat{p} + \hat{k}_1 + \hat{k}_2 + m) \tilde{B}_3}{[m^2 - (p+k_1)^2] [m^2 - (p+k_1+k_2)^2]} u_q,$$

что совпадает с третьим порядком выражения для амплитуды (1). Аналогично могут быть рассмотрены более высокие порядки.

Л и т е р а т у р а

1. B.J. Malenka. *Phys. Rev.*, **95**, 522 (1954).
2. L.I. Schiff. *Phys. Rev.*, **103**, 443 (1956).
P.S. Saxon. *Phys. Rev.*, **107**, 871 (1957).
A. Baker. *Phys. Rev.*, **134**, 240 (1964).
P.R. Yennie, F.L. Boos, D.C. Rovenhall. *Phys. Rev.*, **B137**, 882 (1965).
3. С.П. Кулешов, В.А. Матвеев, А.Н. Сисакян. *ТМФ*, **2**, 73 (1970).
4. В.Н. Первушин. Препринт ОИЯИ Р2-4866, Дубна, 1989; *ТМФ*, **4**, 28 (1970).
5. Б.М. Барбашов. *ЖЭТФ*, **48**, 607 (1965).
6. С. Швებер. Введение в релятивистскую квантовую теорию поля. Москва (1963).
7. R. Feynman. *Phys. Rev.*, **84**, 108, (1951).
Г.В. Ефимов. Автореферат диссертации на соискание учёной степени кандидата физико-математических наук, ОИЯИ, Дубна, 1962.

8. *Б.М. Барбашов, С.П. Кулешов, В.А. Матвеев, А.Н. Сисакян. ТМФ, 3, 342 (1970).*

Рукопись поступила в издательский отдел
12 июня 1970 года.