

с 324

ЖЭТФ, 1967, т. 52, №3, 19/11  
с. 903-905

МС-911

ОБЪЕДИНЕННЫЙ  
ИНСТИТУТ  
ЯДЕРНЫХ  
ИССЛЕДОВАНИЙ

Дубна

P - 2856



ЛАБОРАТОРИЯ ТЕОРЕТИЧЕСКОЙ ФИЗИКИ

В.И.Журавлёв, Л.Д.Соловьёв

ИНФРАКРАСНЫЕ ОСОБЕННОСТИ  
ФУНКЦИЙ ГРИНА  
В ПРОИЗВОЛЬНОЙ КАЛИБРОВКЕ

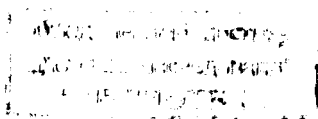
1966

P - 2856

В.И.Журавлёв, Л.Д.Соловьёв<sup>x/</sup>.

ИНФРАКРАСНЫЕ ОСОБЕННОСТИ  
ФУНКЦИЙ ГРИНА  
В ПРОИЗВОЛЬНОЙ КАЛИБРОВКЕ

Направлено в ЖЭТФ



---

<sup>x/</sup> Институт физики высоких энергий (Серпухов)

4446/1  
кр.

Ранее<sup>/1/</sup> для функции Грина заряженной частицы в фейнмановской калибровке был найден явный вид членов, сингулярных в инфракрасной области. Поскольку эти формулы являются точными (не связаны с разложениями по теории возмущений), то желательно получить их в возможно более общем виде, т.е. для произвольной калибровки электромагнитных потенциалов. Рассмотрим калибровку, в которой свободная функция распространения фотона имеет вид

$$\frac{1}{k^2 - \lambda^2} \left( g_{mn} - \frac{d(k^2) - 1}{k^2 - \lambda^2} k_m k_n \right), \quad (1)$$

где  $\lambda$  — малая фотонная масса, которую следует стремиться к нулю ранее всех физических переменных. Эта функция соответствует потенциалу  $A_n^F(x) + \partial_n \Lambda(x)$  ( $A_n^F$  отвечает фейнмановской калибровке), где в случае  $d(0) \neq 1$   $\Lambda(x)$  не удовлетворяет свободно-му уравнению<sup>/2/</sup>. В этом случае мы фактически должны иметь дело со скалярными фотонами, для которых  $k^2 \neq 0$ . Это значит, что при разложении по полной системе асимптотических состояний необходимо выйти за массовую поверхность  $k^2 = 0$ . Способ этого выхода нетрудно установить из рассмотрения диаграмм с функцией распространения (1). Чтобы найти скачок такой диаграммы на разрезе, нужно сделать замену

$$\frac{1}{(k^2 - \lambda^2)^2} \rightarrow -2\pi i \delta'(k^2 - \lambda^2). \quad (2)$$

Таким образом, переход от фейнмановской калибровки к калибровке (1) соответствует следующей замене векторов поляризации и фазовых объемов фотонов<sup>/3/</sup>:

$$\epsilon \rightarrow \bar{\epsilon} = \epsilon + (\sqrt{d} - 1) \frac{\epsilon k}{k^2 - \lambda^2} k, \quad (3)$$

$$\int d^4 k \frac{\delta(k^2 - \lambda^2)}{k^2 - \lambda^2} \rightarrow -\int d^4 k \delta'(k^2 - \lambda^2).$$

После этого замечания найдём особенности функций Грина в инфракрасной области. Для скалярной частицы (частица со спином 1/2 обсуждается в конце) имеем

$$G(p^2) = \frac{(m+\delta)^2}{m^2} \frac{\int_0^1 \frac{g(r^2) dr^2}{r^2 - p^2 - i0}}{r^2 - p^2 - i0} \quad (4)$$

$$g(p^2) = (2\pi)^3 \sum_N \delta(p - p_N) \langle 0 | \Phi | N \rangle \langle N | \Phi^\dagger | 0 \rangle \quad (5)$$

где  $\delta$  сколь угодно мало и в (4) опущен член, который равен константе при  $p^2 = m^2$ . В дальнейшем мы будем опускать все выражения, которые приводят к таким членам в функции Грина. Можно показать<sup>1/</sup>, что при этом

$$\langle 0 | \Phi | N \rangle = \langle 0 | \Phi | r, k_1 \dots k_n \rangle = \prod_{i=1}^n e^{-\frac{(2r+k_i) \xi_i}{2rk_i + k_i^2}} Z \quad (6)$$

где  $p$  - импульс заряженной частицы,  $k_i$  - импульсы мягких фотонов и  $Z = \langle 0 | \Phi | r \rangle$ . Подставляя (6) в (5) и суммируя по всем фотонам, получаем

$$g(p^2) = \frac{Z^2}{(2\pi)^4} \int d^4 x \int \frac{d\vec{r}}{2r^0} e^{-i(p-r)x + F} \quad (7)$$

где

$$F = -\frac{e^2}{(2\pi)^3} \int d^4 k \theta(k^0) \delta(k^2 - \lambda^2) \left[ \frac{(2r+k)^2}{(2rk+k^2)^2} + \frac{d(k^2)-1}{k^2-\lambda^2} \right] e^{ikx} =$$

$$= -\frac{e^2}{(2\pi)^3} \int \frac{dk}{2k^0} \left[ \frac{m^2}{(rk)^2} + \frac{1}{rk} + \frac{d(0)-1}{2} \frac{\partial}{\partial k^0} \frac{1}{k^0} \right] e^{ikx} \quad (8)$$

Здесь мы предположили, что  $d'(0) < \infty$ . Вычисляя интегралы (7), получаем обобщённую функцию от  $x = p^2 m^{-2} - 1$ :

$$g(p^2) = \frac{Z^2}{m^4} \left(\frac{m}{\lambda}\right)^\beta e^{(\alpha/\pi - c\beta) x} \frac{x^{\beta-1}}{\Gamma(\beta)} \left[ 1 - \left(\frac{1}{2} + \frac{\beta}{4}\right) x \right] \quad (8)$$

где  $\alpha$  - постоянная тонкой структуры,  $c$  - постоянная Эйлера,  $\Gamma$  -  $\Gamma$  - функция и

$$\beta = \frac{a}{2\pi} (d(0) - 3), \quad (10)$$

Подставляя (9) в спектральное представление (4), получаем инфракрасную асимптотику функции Грина:

$$G(p^2) = \frac{Z_1}{m^2} (-x)^{\beta-1} \left[ 1 - \left( \frac{1}{2} + \frac{\beta}{4} \right) x \right] + \text{const}, \quad (11)$$

$$Z_1 = Z^2 \left( \frac{m}{\lambda} \right)^\beta e^{a/\pi - c\beta} \Gamma(1-\beta). \quad (12)$$

Это выражение отличается от соответствующего выражения в фейнмановской ка-  
либровке<sup>1/</sup> ( $d=1$ ) заменой  $-a/\pi$  на  $\beta$  и добавлением множителя  $\exp\left\{\frac{a}{2\pi}(d(0)-1)\right\}$  в  $Z_1$ .  
Такая замена справедлива и для функции Грина частицы со спином  $1/2$ .

В случае  $d(0)=3$  функция Грина имеет полюс в инфракрасной области, однако вычет в этом полюсе при  $Z=1$ , вообще говоря, отличен от единицы и зависит от способа стремления  $\lambda$  к нулю во втором множителе в (1). Если  $k^2 - \lambda^2$  в этом множителе заменить на  $k^2 - a\lambda^2$ , то  $e^{a/\pi}$  в (9) и (12) заменится на

$$\exp\left\{ \frac{a}{\pi} \left[ 1 + \frac{d(0)-1}{4} \left( 1 - \frac{a\lambda a}{a-1} \right) \right] \right\}. \quad (13)$$

Следовательно, при  $d(0)=3$  вычет в полюсе равен единице, если  $a\lambda a = 3a - 3$  ( $a=17$ ).

Один из авторов (Л.Д.С.) признателен М.Брауну за сообщение о том, что этот вопрос рассмотрен также в его работе, и В.В.Анисовичу за обсуждение.

#### Л и т е р а т у р а

1. Л.Д.Соловьев. ЖЭТФ, 48, 1740 (1965).
2. В.И.Огневский, И.В.Полубаринов. ЖЭТФ, 40, 926 (1961).
3. В.Д.Мур, В.Д.Скаржинский. ЖЭТФ, 40, 1076 (1961)

Рукопись поступила в издательский  
отдел 2 августа 1966 г.