5-247

ОБЪЕДИНЕННЫЙ ИНСТИТУТ ЯДЕРНЫХ ИССЛЕДОВАНИЙ

ААБФРАТФРИЯ ТЕФРЕТИЧЕККОЙ ФИЗИКИ

and the second

Дубна

P2 - 4177

20/T-6

Д.Ю.Бардин, В.Б.Семикоз, Н.М.Шумейко

РАДИАЦИОННЫЕ ПОПРАВКИ К 77 е - РАССЕЯНИЮ

Часть І

1968

P2 - 4177

## Д.Ю.Бардин, В.Б.Семикоз, Н.М.Шумейко

# РАДИАЦИОННЫЕ ПОПРАВКИ К П е--РАССЕЯНИЮ

Часть І



#### I. Введение

Основной характеристикой электромагнитного взаимодействия *т* -мезона является электромагнитный формфактор F<sub>π</sub> (q<sup>2</sup>), который в области малых переданных импульсов может быть представлен в виде

$$F_{\pi}(q^2) = 1 - \frac{q^2 r_{\pi}}{6}.$$
 (1)

Величина тл носит название электромагнитного радиуса.

Существует ряд методов его определения: изучение электророждения  $\pi^+$  -мезона<sup>/1+3/</sup>, сравнение сечений упругого рассеяния  $\pi^+$  - и  $\pi^-$  -мезонов а -частицами<sup>/4+8/</sup>, измерение сечения упругого  $\pi$  е -рассеяния<sup>/9+11/</sup>. В работах<sup>/12+14/</sup> предложены поляризационные методы, которые, однако, требуют проведения трудных измерений.

Из опытов по электророждению/3/ было получено значение электромагнитного радиуса  $\pi$  -мезона, равное 0,8  $\pm$ 0,1 ф , что в пределах двойной ошибки согласуется с предсказаниями  $\rho$  -доминантной модели/15/ ( $r_{\pi} = 0,63 \, \phi$ ). Следует, однако, иметь в виду, что /определение электромагнитного формфактора пиона из данных по электророждению требует использования теоретических моделей.

В последних опытах по рассеянию заряженных  $\pi$  -мезонов a-частицами<sup>8</sup>/8/ была получена верхняя граница для электромагнитного радиуса пиона  $r_{\pi} < 0,9$  ф. С помощью некоторых модельных предположений о потенциале ядра He<sub>4</sub> авторам /7/ удалось учесть интерференцию

кулоновского и сильного взаимодействий *п* -мезона с а -частицей. Все же метод оказывается слишком неточным, чтобы определить нижнюю границу электромагнитного радиуса.

Наиболее прямым методом определения радиуса г<sub>л</sub> является изучение упругого *пе* -рассеяния.

При рассеянии *п* -мезона с массой µ и импульсом р́(л.с.) на электроне с массой п максимальный переданный (электрону) импульс определяется формулой

$$q_{max}^{2} = \frac{4m^{2} |\vec{p}|^{2}}{\mu^{2} + 2mE + m^{2}}, \qquad (2)$$

где

 $\mathbf{E} = \sqrt{\mu^2 + \left| \overrightarrow{\mathbf{p}} \right|^2} \quad .$ 

Из формулы (2) видно, что для получения больших передач необходимо иметь пучки  $\pi$  -мезонов высоких энергий. В опытах Кассела и др./4/ при энергии пучка  $E_{\pi} = 20$  Гэв импульс  $q_{max}$  равен 100 Мэв. Поэтому величина  $\Delta = 1 - F_{\pi}(q^2)$ , определяющая отличие рассеяния физического пиона на электроне от рассеяния точечного пиона, оказывается слишком малой (  $\approx 6\%$ ) для предполагаемого  $r_{\pi} = 0.8$  ф /3/. Для этого же электромагнитного радиуса  $r_{\pi} = 0.8$  ф и, например, при энергии E = 60 Гэв величина  $\Delta$  достигает 28%.

Однако измеренное в опыте сечение  $\sigma$  ( $\theta$ ) оказывается меньше эксп. теоретически вычисленного  $\sigma^{\text{точечн.}}(\theta)$  (когда  $\pi$ -мезон считается "точечным", т.е.  $F_{\pi} = 1$ ) не только из-за наличия формфактора пиона, но и за счёт радиационных поправок.

Так как при высоких энергиях радиационные поправки оказываются эначительными (см. таблицу в конце данной работы), то их необходимо учитывать при определении электромагнитного радиуса. При этом учет радиационных поправок к электронному току не препятствует введению электромагнитного формфактора в амплитуду *п*е -рассеяния, в то время

как для радиационных поправок к мезонному току и для диаграмм с двухфотонным обменом такая факторизация неосуществима из-за наличия виртуальных состояний *п*-мезона.

Исключение составляет тормозное излучение пионом ненаблюдаемых фотонов, где оказывается достаточным ограничиться первым членом разложения амплитуды в ряд по энергии фотона. В этом приближении неупругая часть радиационных поправок пропорциональна сечению упругого *πе* -рассеяния в низшем порядке по константе тонкой структуры.

Расчёт радиационных полравок без учёта сильных взаимодействий показывает, что вклад диаграмм с двухфотонным обменом (комптоновский вклад) в сумме с вкладом, связанным с перенормировкой мезонной вершины, составляет менее 10% от всей радиационной поправки или менее 1% от сечения. Еще меньше не пропорциональные упругому сечению члены в тормозном излучении *п* -мезона и в интерференции излучения пиона с тормозным излучением электрона.

Если учёт сильных взаимодействий не увеличит этих вкладов, то ими можно пренебречь.

В результате сечение *те* -рассеяния с точностью до членов порядка а<sup>3</sup> можно представить в виде

$$\frac{\mathrm{d}\,\sigma}{\mathrm{d}\,\Omega_{\mathrm{p}}} = \frac{\mathrm{d}\,\sigma_{0}^{\bullet,\mathrm{r}}}{\mathrm{d}\,\Omega_{\mathrm{p}}} F_{\pi}^{2}(q^{2})(1 + \frac{a}{\pi}\,\delta_{\mathrm{F}}), \qquad (3)$$

где  $\frac{d \sigma_0^{el}}{d \Omega_p}$  - сечение упругого рассеяния "точечного" пиона электроном в низшем порядке по константе тонкой структуры a; величина  $\delta_F$ не содержит комптоновского вклада  $\delta_k$ , радиационной поправки  $\delta_{el}^{\pi}$ , связанной с перенормировкой мезонной вершины, а также поправочных членов в тормозном излучении  $\pi$  -мезона ( $\delta^{\pi}$  (1)) и в интерференции излучений электрона и пиона ( $\delta^{e\pi}$ (1)). Здесь  $\delta(1)$  - вклады, не пропорциональные упругому сечению.

Отметим, что сравнение экспериментальных сечений упругого рассеяния  $\pi^+ - \mu$   $\pi^-$  -мезонов электронами позволило бы определить комптоновский вклад, так как интерференция тормозного излучения электрона с тормозным излучением пиона может быть вычислена.

5

À.

Радиационные поправки к рассеянию "точечного" п -мезона свободным электроном вычислялись Каханом/16/ для эксперимента, в котором измеряются энергии конечных частицх/.

В данной работе вычисляются радиационные поправки для случая регистрации энергии и угла электрона отдачи.

Укажем использованные при расчёте приближения.

1. Мы пренебрегаем членами порядка  $\frac{m}{E}$ ,  $\frac{m}{\delta' \ell}$ ,  $(\frac{\mu}{E})^2$  по сравнению с единицей (ультрарелятивистское приближение). Здесь Е -энергия пергичного пучка пионов в л.с.,  $\delta'_{\ell}$  - энергия электрона отдачи в упругом рассеянии, m - масса электрона,  $\mu$  - масса пиона.

 Не учитывается размазанность по энергии ΔЕ первичного пучка
 <sup>π</sup> -мезонов, поскольку при реальном ΔΕ/Ε ≈ 0.2% она приводит к такого же порядка величине ошибки измеряемой энергии электрона отдачи

$$\Delta_{\mathbf{E}} \tilde{\mathbf{\delta}}' / \tilde{\mathbf{\delta}}'_{e\ell} = \frac{\tilde{\mathbf{\delta}}'_{e\ell}}{\mathbf{m} + \mathbf{E}} - \frac{\Delta \mathbf{E}}{\mathbf{E}} (1 + \mu^2 / \mathbf{m} \mathbf{E}).$$
(4)

3. Вклад "жестких" фотонов в неупругую часть радиационных поправок подсчитан с точностью до членов порядка  $\alpha/\pi$ , что составляет погрешность в сечении, равную 0.25%.

В разделе II подсчёт неупругой части радиационных поправок начинается с разбора кинематики и экспериментальных условий, которые накладывают дополнительные ограничения на разрешенную область энергий фотона. Далее излагается последовательный метод учёта ошибок в измерении угла и энергии частицы отдачи. До сих пор в работах по радиационным поправкам (см., например,/1 6- 18/) сталкивались с ситуацией, когда одной из указанных ошибок можно пренебречь.

х/ Мы подтверждаем правильность результатов работы /16/. Кроме того, нами получены численные результаты при кинематических условиях, использованных в/16/, для тех энергий частиц и точностей приборов, которые указаны в разделе Ш данной работы.

В разделе III обсуждаются полученные результаты. Ввиду громоздкости численного материала в прилагаемой таблице приводятся лишь некоторые численные результаты.

#### II. Неупругая часть радиационных поправок

Процесс упругого *пе* - рассеяния в низшем порядке по константе тонкой структуры *а* описывается диаграммой



Рис. 1

Здесь р и q ( р' и q' ) начальные (конечные) 4-импульсы электрона и *п* -мезона соответственно. Нетрудно получить дифференциальное сечение упругого рассеяния электрона на угол  $\theta_{el}$ .

В л.с. имеем

$$\frac{d \sigma_{0}^{e\ell}}{d \Omega_{p}} = \frac{a}{2m^{2}} \frac{T_{0}^{e\ell} |\vec{p}_{e\ell}|^{2}}{|\vec{q}|^{2} (p^{e\ell}) \cos \theta_{e\ell}},$$
(5)

 $T_0^{ol} = 2 \left[ 4m^2 E \left( m + E - \tilde{G}_{ol} \right) + \mu^2 \left( p \frac{ol}{3} \right)^2 \right],$ 

где

 $\left(p \begin{array}{c} \circ \ell \\ 3\end{array}\right)^2 = \left(p - p \begin{array}{c} \circ \ell\end{array}\right)^2 = \left(q - q \begin{array}{c} \circ \ell\end{array}\right)^2 - \kappa Badpat переданного импульса^{X/}$ .

Упругая часть радиационных поправок, соответствующая вкладу диаграмм с дополнительными виртуальным фотоном, не зависит от выбора кинематических условий, вычислена нами точно, и целиком совпадает с результатом работы/16/

В этом разделе мы вычислим вклад тормозного излучения ненаблюдаемых фотонов, которое описывается следующими диаграммами:



Рис. 2.

Кинематика процесса *πе→ пеу*

Полное сечение тормозного излучения в л.с. может быть представлено в виде

$$\sigma_{\text{inel}} (E) = \frac{\alpha^{3}}{(2\pi)^{2} m |\vec{q}|} \int \frac{d^{3} p'}{\vec{E}'} \int \frac{d^{3} q'}{2\omega} \int \frac{d^{3} q'}{E'} \delta^{(4)}(p+q-p'-q'-k) A.$$
(6)

Здесь k- 4-импульс фотона,  $A = \frac{1}{2} \Sigma M M^+$  — результат суммирования по спинам электронов и поляризациям фотонов квадрата модуля

х/ Мы используем метрику, в которой скалярное произведение 4-импульсов р и q имеет вид рарфаторочо.

матричного элемента M, соответствующего диаграммам (2)-(6). Мы не выписываем здесь величину A ввиду ее громоздкости и полного совпадения с аналогичной величиной работы/16/.

Поскольку измеряются энергия и угол электрона, целесообразно сначала провести интегрирование по фазовому объему ненаблюдаемых мезонов отдачи. В результате из (6) получим

$$\sigma_{\text{inel}} = \frac{\alpha^{3}}{(2\pi)^{2}_{\text{m}} |\vec{q}|} \int \frac{d^{3}p'}{\xi'} \int \frac{d^{3}k}{2\omega} \frac{A}{E'} \delta^{(1)}(E'-E_{i}+\omega), \quad (7)$$

где

$$E' = \left[\mu^{2} + (\vec{q} - \vec{k} - \vec{p}')^{2}\right]^{2} ,$$

$$E_{1} = m + E - \vec{\delta}'.$$
(8)

Выделим кинематически разрешенную область энергий фотона, в которой

$$E' = E + \omega = 0$$
.

Отсюда находим:

$$\omega = \frac{\tau}{E_{1} - \beta_{1} \cos \phi}, \qquad (9)$$

где  $\phi$  - угол между вектором импульса фотона  $\vec{k}$  и осью  $\vec{q} - \vec{p}$ ,

$$\beta = \left| \vec{q} - \vec{p}' \right| , \qquad (10)$$

$$\tau = m E_{1} - E \tilde{\mathcal{E}}' + |\vec{p}'| |\vec{q}| \cos \theta .$$
(11)

Формула (9) представляет собой уравнение эллипса с эксцентриситетом  $\gamma = \beta / E_1 < 1$ .

Для удобства интегрирования введем замену переменных  $\delta'_{,\theta} \rightarrow r, \theta$ . где r определяется соотношением (11). Величина r обращается в 0 при  $\delta' = \delta'_{,\theta}$  и  $\theta = \theta_{,\theta}$ . Легко видеть, что в предположении малости отклонений  $\delta \delta'$  и  $\delta \theta$  измеряемых параметров  $\delta'$  и  $\theta$  от их "упругих" значений переменная r будет пропорциональна суммарному алгебраическому отклонению, а именно

$$\tau = \frac{mE}{\mathcal{E}'_{ol}} \Delta , \qquad (12)$$

где

$$\Delta = \pm \delta \, \tilde{\mathcal{E}}' \pm |\delta_{\theta} \tilde{\mathcal{E}}'| , \qquad (13)$$

причём

$$\frac{|\delta_{\theta} \hat{\mathcal{E}}'|}{\hat{\mathcal{E}}'_{\circ \ell}} = \frac{\hat{\mathcal{E}}'_{\circ \ell}}{m} \operatorname{tg} \theta_{\circ \ell} \delta \theta. \qquad (14)$$

Таким образом, в пределах кинематически и экспериментально разрешенной области (см. рис. 3) X/ величина r меняется от  $r_{\min} = 0$  (линия MN) до  $r(+) = r \mid \theta_{el} - \Delta \theta$  (в точке K), где  $\Delta \theta$  – погрешность прибора, измеряющего угол,  $\Delta_m \tilde{\varepsilon}'$  – погрешность прибора, измеряющего энер-гию.

Заметим, что поскольку третий параметр - сов ф, от которого зависит энергия фотона  $\omega$  (см.(9)), не фиксирован, то любой точке фигуры КМNF на рис. З соответствует множество неупругих событий с различными энергиями тормозного фотона.

х/Здесь ради определенности мы рассматриваем случай, когда Δ<sub>m</sub>& >Δ<sub>d</sub>& · . Случай, когда Δ<sub>m</sub>& · . рассматривается аналогично и приводит к тем же конечным выражениям.



Граница FK' области интегрирования в переменных r, cos  $\theta$ , изображенной на рис. 4, определяется подстановкой в соотношение

$$\cos \theta = \frac{r - (m - \tilde{G}')(m + E)}{|\vec{P}'_{\parallel}| \vec{q}|}$$
(11')

значения

 $\mathcal{E}' = \mathcal{E}'_{ol} - \Delta_m \mathcal{E}'$ 



Рис. 4.

Таким образом, интегралы в полном сечении (7) должны быть вычислены по двум областям:

область I  $0 \le r \le r$  (-),  $\cos \theta_{\rm b} \le \cos \theta \le \cos \theta_{\rm b}$ ; область II r (-)  $\le r \le r$  (+),  $\cos \theta_{\rm c} \le \cos \theta \le \cos \theta_{\rm b}$ .

Здесь

$$r(\underline{+}) = r | \theta_{\ell} + \Delta \theta$$
  
$$\delta_{\ell} - \Delta_{m} \delta' \qquad (15)$$

$$\cos\theta_{n} = \cos\left(\theta_{e\ell} + \Delta\theta\right) = \cos\theta_{e\ell} + r = r (-) , \qquad (18)$$

$$\cos\theta_{\rm b} = \cos\left(\theta_{\rm el} - \Delta\theta\right) = \cos\theta_{\rm e} \left[\tau_{\rm m} r(+)\right], \tag{17}$$

$$\cos \theta_{0} = \frac{\tau - (\mathbf{m} - \tilde{\mathcal{G}}_{ol} + \Delta_{\mathbf{m}} \tilde{\mathcal{G}}')(\mathbf{m} + \mathbf{E})}{|\vec{q}|(|\vec{p}_{ol} - \Delta_{\mathbf{m}} \tilde{\mathcal{F}}'|)}, \qquad (18)$$

Отметим, что в линейном приближении по отклонениям Δ б' и Δ б' r(+) и r(-) имеют вид

$$r(\underline{+}) = \frac{\mathbf{m}\mathbf{E}}{\mathbf{\delta}'_{\boldsymbol{\ell}}} |\Delta_{\mathbf{m}}\mathbf{\delta}'\underline{+}| \Delta_{\boldsymbol{\theta}}\mathbf{\delta}' ||, \qquad (15')$$

С учётом связи дифференциалов

$$d \mathcal{E}' = \frac{dr}{|\vec{q}| \cos \theta - m - E}$$
(19)

ŧ

сечение (7) может быть представлено в виде

$$\sigma_{\text{inel}}^{(r(-), r(+), \cos\theta_{\theta})} = a \left[ \int_{0}^{0} dr \int d\cos\theta + \int dr \int d\cos\theta \right] B(r, \cos\theta),$$
(20)  
$$\sigma_{\text{inel}}^{(r(-), r(+), \cos\theta_{\theta})} = a \left[ \int_{0}^{0} dr \int d\cos\theta + \int dr \int d\cos\theta \right] B(r, \cos\theta),$$
(20)

гдө

$$= \frac{a^3}{2\pi m |\overline{t}|},$$

$$B = \int \frac{d^{3}k}{2\omega} \frac{m(m+E)-r}{\left(\left|\vec{q}\right| \cos\theta - E - m\right)^{2}} = \frac{\frac{1}{2\pi}}{E'} \delta^{(1)}(E' - E_{1} + \omega).$$
(21)

Дифференциальное сечение  $\frac{d\sigma}{d\cos\theta}$  получается непосредственным дифференцированием равенства (20) по внешнему параметру  $\cos\theta_{e\ell}$ .

$$\frac{d\sigma^{\text{inel}}}{d\cos\theta_{\text{e}}\ell} = \left(\frac{\partial\sigma^{\text{inel}}}{\partial\tau(-)}\right) \qquad \frac{dr(-)}{\tau(+)=\text{const}} + \left(\frac{\partial\sigma^{\text{inel}}}{\partial\tau(+)}\right) \qquad \frac{dr(+)}{d\cos\theta_{\text{e}}\ell} + \left(\frac{\partial\sigma^{\text{inel}}}{\partial\cos\theta_{\text{e}}\ell}\right) \qquad (22)$$

Здесъ

$$\frac{\partial \sigma^{\text{inet}}}{\partial r(-)} = a \left[ \left( \int d\cos\theta - \int d\cos\theta \right) B(r, \cos\theta) \right] = 0,$$
  
$$\sigma \sigma \theta_{a} = \sigma \sigma \theta_{a} = \sigma \sigma \theta_{a}$$

TAK KAK 
$$\cos \theta_{0} |_{r=r(-)} = \cos \theta_{a}$$
 (CM. PHC. 4);  
 $\frac{\partial \sigma^{\text{inel}}}{\partial r(+)} = a \left[ \int d \cos \theta B(r, \cos \theta) \right]_{r=r(+)} = 0,$ 

поскольку

$$\cos\theta_{\rm e}/r=r(+)$$
 =  $\cos\theta_{\rm b}$ ;

наконец,

$$\frac{\partial \sigma^{\text{inel}}}{\partial \cos \theta_{\mathfrak{e}\ell}} r(-) = \operatorname{const}^{\pi \to \mathfrak{l}} \left[ B(r, \cos \theta_{\mathfrak{b}}) \frac{d \cos \theta_{\mathfrak{b}}}{d \cos \theta_{\mathfrak{e}\ell}} - \frac{1}{d \cos \theta_{\mathfrak{e}\ell}} \right]$$
(23)

$$= B(r, \cos\theta_{a}) \frac{d\cos\theta_{a}}{d\cos\theta_{e\ell}} ] dr + a \int_{r(-)}^{r(+)} B(r, \cos\theta_{b}) \frac{d\cos\theta_{b}}{d\cos\theta_{e\ell}} - B(r, \cos\theta_{c}) \frac{d\cos\theta_{c}}{d\cos\theta_{e\ell}} ] dr.$$

Формула (23) упрощается, если воспользоваться ультрарелятивистским приближением, с учётом которого получаем:

$$\cos\theta_{a} = \cos\theta_{el} \left(1 - \frac{m}{\tilde{E}_{el}} \frac{\Delta_{\theta}\tilde{E}'}{\tilde{E}_{el}}\right) \approx \cos\theta_{el};$$

аналогичные соотношения имеют место для  $\cos heta_{
m b}$  и  $\cos heta_{
m cos}$ . Поэтому

$$B(r,\cos\theta_{a}) = B(r,\cos\theta_{b}) = B(r,\cos\theta_{c}) = B(r,\cos\theta_{c})$$
(24)

( 04 )

и равенство (23) принимает вид

$$\frac{d\sigma^{\text{inel}}}{d\cos\theta_{\text{el}}} = a\left[\int_{0}^{\pi(-)} B(r,\cos\theta_{\text{el}}) dr + \int_{0}^{r(+)} B(r,\cos\theta_{\text{el}}) dr\right]. \quad (25)$$

Весовые множители  $g_1(r)$  и  $g_2(r)$  в (25) характеризуют вклад различных значений r. Учитывая, что частная производная  $\frac{\partial \sigma^{\text{inel}}}{\partial \cos \theta_{el}}$  в соотношении (23) вычисляется при постоянных значениях r(-) и r(+), для  $g_1$  и  $g_2$  получим:

$$g_{i}(r) = \frac{d\cos\theta_{b}}{d\cos\theta_{e\ell}} - \frac{d\cos\theta_{a}}{d\cos\theta_{e\ell}} = \frac{r(+) - r(-)}{|\vec{q}|} \frac{d}{d\cos\theta_{e\ell}} (\frac{1}{|\vec{p}_{e\ell} - \Delta_{m}\vec{p}'|}), \quad (26)$$

$$g_{2}(r) = \frac{d\cos\theta_{b}}{d\cos\theta_{e}\ell} - \frac{d\cos\theta_{c}}{d\cos\theta_{e}\ell} = \frac{r(+)-r}{|\vec{q}|} - \frac{d}{d\cos\theta_{e}\ell} \left(\frac{1}{|\vec{p}_{e}\ell - \Delta_{m}\vec{p}'|}\right).$$
(27)

Неупругая часть радиационной поправки определяется следующим образом:

$$\frac{a}{\pi} \delta_{\text{inel}} = \frac{d\sigma^{\text{inel}}}{d\cos\theta_{el}} (\text{по области MNKF}) / \frac{d\sigma^{el}}{d\cos\theta_{el}} (\text{ по линии MN}).$$
(28)

Сечение упругого процесса

<sub>dσ</sub>•ℓ <sub>сов</sub> θ ..., вычисленное вдоль линии MN, равно

$$\frac{d\sigma_{e\ell}}{d\cos\theta_{e\ell}} = g_1(\tau) \frac{d\sigma^{e\ell}}{d\cos\theta_{e\ell}} .$$
 (29)

С учётом (26) и (27) из (28) легко найти тогда, что

где

$$g(\tau) = \frac{\tau(+) - \tau}{\tau(+) - \tau(-)} .$$
(31)

Формула (30) является общим выражением для вклада тормозного излучения ненаблюдаемых фотонов во всех случаях, когда в упругом рассеянии регистрируются энергия и угол какой-либо из конечных частии. Нетрудно аналогичным образом получить весовой множитель  $g(\omega)$ для случая регистрации энергий конечных частиц (см./16/, стр. 981). В случае ер -рассеяния/17,18/ в энаменателе формулы (14) стоит большая масса рассеивателя и величиной  $\Delta_{\theta} \mathcal{E}$ , связанной с ошибкой в измерении угла, пренебрегают по сравнению с погрешностью  $\Delta_{m} \mathcal{E}'$  прибора, измеряющего энергию. Но если одна из ошибок ( $\Delta_{\theta} \mathcal{E}'$  или  $\Delta_{m} \mathcal{E}'$ ) много больше другой, то  $r(-) \rightarrow r(+)$ , так что фигура MNFK (Рис. 3) может быть заменена фигурой MNCD, и весовой множитель становится единичным. Именно таким приближением пользовались авторы работ/16,17,18/

### 82. "Мягкие" фотоны

Перепишем равенство (30) в виде

$$\delta_{\text{inel}} = b \left[ \int_{0}^{\tau_{(+)}} d\tau + \int_{0}^{\tau_{(+)}} d\tau (g(\tau) - 1) \right] B(\tau, \cos \theta_{\text{of}}), \qquad (32)$$

где

$$\mathbf{b} = \frac{\mathbf{m} \left| \vec{\mathbf{q}} \right| \left( \mathbf{p}^{\mathbf{e}\ell} \right)^4 \cos \theta_{\mathbf{e}\ell}}{2\pi \left| \vec{\mathbf{p}}_{\mathbf{e}\ell} \right|^2 \mathbf{T}_{\mathbf{0}}^{\mathbf{e}\ell}}$$

Чтобы разделить вклады "мягких" и "жестких" фотонов, рассмотрим рис. 5, на котором изображена плоскость переменных интегрирования τ.ω.



Рис. 5

На этом рисунке линии  $\omega_{\min}(t)$  и  $\omega_{\max}(t)$  описываются уравнениями, полученными из (9) подстановками  $\phi = \pi$  и  $\phi = 0$  соответственно. Учитывая, что в 1-м интеграле формулы (32) вес g(t) равен единице, удобно выделить область "мягких" фотонов именно в нем. Из рис. 5 видно, что указанный интеграл можно разбить на два слагаемых

$$\frac{r_{(+)}}{\int_{0}^{r_{(+)}} dr B(r, \cos \theta_{e\ell}) = \left[ \int_{0}^{r_{(+)}} \frac{\omega}{\omega} \frac{|\vec{k}|^2 d|\vec{k}|}{2\omega} + \int_{0}^{r_{(+)}} \frac{r_{(+)}}{\omega} \frac{\omega}{mx} \frac{\omega}{\omega} d\omega}{\pi \delta} \right] \int d\Omega_{k} (1 - \frac{r}{mE}) \times (33)$$

$$\times \frac{\hat{\mathcal{E}}_{e\ell}^{*2}}{mE} \frac{1/2\pi A |\vec{t}' = \vec{q} - \vec{k} - \vec{p}' \delta(E' - E_{1} + \omega)}{E'},$$

где

$$\overline{\omega} = \frac{r(+)}{E_1 + \beta(+)} , \quad r(\delta) = \frac{\mu^2}{2\beta_{el}} \quad \overline{\omega} \quad ,$$
(34)

а

$$\beta (+) = E - \mathcal{E}_{al} \left( 1 - \frac{r(+)}{mE} \right).$$
(35)

Во втором интеграле формулы (32) пределами интегрирования по энергии фотона будут

причём

$$\beta = E - \mathcal{E}'_{\circ \ell} \left( 1 - \frac{r}{mE} \right). \tag{37}$$

В первом слагаемом выражения (33) энергия фотона ω<m. Поэтому достаточно ограничиться первым членом разложения амплитуды в ряд поω.

В таком приближении вся зависимость от выбора кинематики про-

\$

является в различных значениях предела  $\omega$ . Аналитический вид формул, соответствующих этому вкладу, ничем не отличается от аналогичного результата работы/16/.

Инфракрасная расходимость, содержащаяся во вкладе "мягких" фотонов, выделяется однозначно и полностью сокращается при сложении с упругой частью радиационных поправок.

## §3. "Жесткие" фотоны

Из равенств (32) и (33) для вклада "жестких" фотонов получаем следующее выражение

$$\delta_{hard} = \frac{\left(p\frac{e^{\ell}}{3}\right)^{4}}{2 T_{0}^{e^{\ell}}} \left[\int_{r(\delta)}^{r(+)} dr \int_{\omega}^{\omega} \omega d\omega + \int_{r(-)}^{r(+)} \left(g(r)-1\right) dr \max_{max}^{max} \omega d\omega \right] \times \omega_{min}^{(r)}$$

$$\times \int d\Omega_{k} \left(1 - \frac{r}{mE}\right) \frac{1}{2\pi} A^{\left[\frac{1}{q} + \frac{2}{q} - k - \frac{1}{p}\right]} \delta^{(1)} \left(E' - E_{1} + \omega\right).$$
(38)

Интегрирование по полярному углу φ выполняется с помощью энергетической δ --функции. В результате из (38) находим:

$$\delta_{\text{hard}} = \frac{\left(p_{\beta}^{\text{el}}\right)^{4}}{2T_{0}} \left[\int_{r(\delta)}^{r(+)} \frac{dr}{\beta} \frac{\omega_{\min}(r)}{\omega_{\min}(r)} + \int_{r(\delta)}^{r(+)} \frac{dr}{\beta} \frac{dr}{\omega_{\min}(r)} \left(g(r)-1\right) \int_{min}^{\omega_{\max}(r)} d\omega\right] \times$$
(39)

$$\times (1 - \frac{r}{mE}) \stackrel{2\pi}{\int} \frac{d \varphi}{2\pi} A \Big| \stackrel{q^{\prime} = q^{\prime} = k - p^{\prime}}{00 \phi = k_{1}}$$

где 
$$\cos \phi = a_1 = \frac{p' \cdot q - mE_1}{\beta \omega}$$
 (40)

Интегрирование в (39) выполняется непосредственно, хотя и чрезвычайно громоздко. Окончательный результат удобно представить в виде

$$\delta'_{\text{hard}} = \delta'_{\text{hard}}^{e} + \delta''_{\text{hard}} + \delta''_{\text{hard}}.$$
 (41)

Здесь

$$\delta_{\text{hard}}^{e} = 1 - \frac{\Delta_{-}}{\Delta_{\min}} \ln \frac{\Delta_{+}}{\Delta_{-}} + 2 \ln \frac{2\mathfrak{G}_{\circ \ell}}{\mathfrak{m}} \left( \frac{\Delta_{-}}{2\Delta_{\min}} \ell_{n} \frac{\Delta_{+}}{\Delta_{-}} - 1 \right) + \frac{1}{2} \ln \mathbb{W} \ell_{n} - \frac{4\mathbb{W}E^{2}\mathfrak{G}_{\circ \ell}^{2}}{\mathfrak{m}^{2}\beta_{\circ \ell}^{2}} - \ell_{n} \mathbb{W} - \ell_{n} \frac{T_{0}^{\circ \ell}}{\mathfrak{m}^{2}E\beta_{\circ \ell}} \ell_{n} - \frac{\mu^{2}\mathfrak{G}_{\circ \ell}}{2\mathfrak{m}E\beta_{\circ \ell}} - (42)$$
$$-\phi \left( \frac{\mu^{2}\mathfrak{G}_{\circ \ell}}{2\mathfrak{m}E\beta_{\circ \ell}} \right) + \frac{2\Delta_{\max}}{\mathfrak{G}_{\circ \ell}} \left[ \frac{E}{\beta_{\circ \ell}} \ell_{n} \frac{2\beta_{\circ \ell}}{\mu} - \frac{4\mathfrak{m}^{2}E\mathfrak{G}_{\circ \ell}}{T_{0}^{\circ \ell}} \ell_{n} - \frac{2\mathfrak{m}E\beta_{\circ \ell}}{\mu^{2}\mathfrak{G}_{\circ \ell}} - \ell_{n} \frac{2\mathfrak{m}E\beta_{\circ \ell}}{\mu^{2}\mathfrak{G}_{$$

$$\delta_{\text{hard}}^{\pi} = (1 - \frac{1 + k'}{a'} \ln \frac{a' + k'}{a' - k'})(1 - \frac{\Delta_{-}}{\Delta_{\min}} \ln \frac{\Delta_{+}}{\Delta_{-}} - 4\ln \frac{2\beta_{\circ}\ell}{\mu} + \ln \frac{\beta_{\circ}\ell}{E}, \quad (43)$$

$$\delta_{\text{hard}}^{\circ \pi} = 4 \ell_n \frac{\beta_{\circ \ell}}{E} \left[ \ell_n W + \frac{\Delta_-}{2\Delta_{\min}} \ell_n \frac{\Delta_+}{\Delta_-} - 1 + \frac{1}{2} \ell_n \frac{2m E \beta_{\circ \ell}}{\mu^2 \mathcal{E}_{\circ \ell}} \right] + 1 + 2\phi(\frac{\mathcal{E}_{\circ \ell}}{E}), \quad (44)$$

где W =  $\frac{\mathfrak{S}_{\mathfrak{ol}}' r(+)}{\mathfrak{m} \mathbb{E} \,\mathfrak{G}}$ ,  $\beta_{\mathfrak{ol}} = \mathbb{E} - \mathfrak{S}_{\mathfrak{ol}}'$ ,  $\phi(\mathbf{x}) = \phi$ ункция Спенса,  $\Delta_{\min} = \min \{\Delta_{\mathfrak{m}} \mathfrak{E}', |\Delta_{\theta} \mathfrak{E}'|\}, \quad \Delta_{\max} = \max \{\Delta_{\mathfrak{m}} \mathfrak{E}', |\Delta_{\theta} \mathfrak{E}'|\}.$ 

При вычислении  $\delta_{\rm hard}$  мы всюду производили разложение в ряд по величине  $\Delta_+/\mathcal{E}'_{\rm el}$ . Был подсчитан главный член, а также та часть

19

.

вклада, пропорционального  $\Delta_{+}/\delta_{e\ell}$ , которая содержит логарифмы типа  $l_n \frac{4E^2}{\mu^2}$ ,  $l_n \frac{4\beta_{e\ell}^2}{\mu^2}$ . Однако во вкладах  $\delta_{hard}^{\pi}$  и  $\delta_{hard}^{e\pi}$  последние члены оказываются порядка единицы, так что ими можно пренебречь.

Укажем, наконец, что при получении формул (42)-(44) оказалось достаточным использовать для веса g(r) приближенное выражение, в котором r(+) и r(-) заменены на  $r(\Delta_+)$  и  $r(\Delta_-)$  соответственно.

#### III. Обсуждение результатов

Сечение упругого рассеяния "точечного" п -мезона электроном с точностью до членов порядка а<sup>3</sup> может быть представлено в виде

$$\frac{\mathrm{d}\sigma_{0}}{\mathrm{d}\Omega_{p'}} = \frac{\mathrm{d}\sigma_{0}^{\mathrm{e}\ell}}{\mathrm{d}\Omega_{p'}} \left(1 + \frac{a}{\pi} \delta\right), \tag{45}$$

$$\delta = \delta_{e\ell}^{\pi} + \delta_{e\ell}^{\bullet} + \delta_{k} + \delta_{inel}^{\bullet} + \delta_{inel}^{\pi} + \delta_{inel}^{\bullet\pi}$$

$$(\delta_{inel}^{\bullet} = \delta_{eoft}^{\bullet} + \delta_{hard}^{\bullet}, \quad \mu \text{ T}_{\bullet} \mathcal{A}_{\bullet}).$$
(46)

Величина  $\frac{a}{\pi}\delta$  называется радиационной поправкой, а слагаемые  $\delta_{e\ell}^{\pi}$ ,  $\delta_{e\ell}^{\pi}$ ,  $\delta_{ott}^{\pi}$ ,  $\delta_{ott}^{e\pi}$ , определяются формулами (II. 30), (II. 31), (II. 18 – III. 27) работы/16/, причём нужно подставить в  $\delta_{ott}$  величину  $\overline{\omega}$ , определяемую формулой (34). Вклады  $\delta_{hard}^{e}$ ,  $\delta_{hard}^{\pi}$ ,  $\delta_{hard}^{e\pi}$ ,  $\delta_{har$ 

В случае  $\pi^+ e^-$  -рассеяния величины  $\delta_k$  и  $\delta_{inel}^{e\pi}$  меняют энак, и радиационные поправки оказываются больше, поскольку главные вклады  $\delta_{inel}^{e}$  и  $\delta_{inel}^{e\pi}$  теперь складываются, а не вычитаются, как в  $\pi^-e^-$ -рассеянии. Подобный кулоновский эффект известен и в классической физике: при рассеянии частиц с противоположными зарядами интенсивность излучения больше, чем при расссящи одинаково заряженных частиц.

Численные расчёты показывают, что комптоновский вклад  $\delta_k$  незначительно меняется с ростом энергии первичного пучка и с ростом передачи. Интерференция тормозного излучения *п* -мезона с тормозным излучением электрона увеличивается с ростом переданного импульса и падает при увеличении энергий пучка (50 + 60 Гэв).

Заметим, что комптоновский вклад, вообще говоря, должен даже уменьшаться с ростом энергии, если учесть незначительность времени взаимодействия быстрых пионов с электронами, когда частицы практически не "успевают" обменяться двумя и более у -квантами.

Если пренебречь комптоновским вкладом  $\delta_k$  вместе с поправкой  $\delta_{\mathfrak{o}\ell}^{\pi}$ . связанной с перенормировкой мезонной вершины, а также той частью вклада тормозного излучения  $\pi$  -мезона и интерференции, которая не пропорциональна сечению упругого  $\pi \mathfrak{e}$  -рассеяния, то сечение (45) можно факторизовать следующим образом:

$$\frac{\mathrm{d}\sigma}{\mathrm{d}\Omega_{\mathrm{p}}} = \frac{\mathrm{d}\sigma^{\bullet\ell}}{\mathrm{d}\Omega_{\mathrm{p}}} F^{2} \left[ \left( p^{\bullet\ell}_{3} \right)^{2} \right] \left( 1 + \frac{a}{\pi} \delta_{\mathrm{F}} \right). \tag{47}$$

Радиационная поправка δ<sub>г</sub> равна

$$\delta_{\rm F} = \delta_{\rm el}^{\rm e} + \delta_{\rm a oft} + \delta_{\rm hard}^{\rm \pi} \left(\frac{1}{\omega}\right) + \delta_{\rm hard}^{\rm e \pi} \left(\frac{1}{\omega}\right) + \delta_{\rm hard}^{\rm e} \left(\frac{1}{\omega}\right) + \delta_{\rm hard}^{\rm e} \,. \tag{48}$$

Здесь вклады  $\delta_{hard}^{\pi}$   $(\frac{1}{\omega})$  и  $\delta_{hard}^{s\pi}$   $(\frac{1}{\omega})$  происходят от первого, пропорционального  $1/\omega$  члена в разложении амплитуды в ряд по энергии фотона  $\omega$ .

фотона  $\omega$ . Величина  $\frac{\delta - \delta_F}{\delta}$  составляет менее 1% в сечении. Если разность экспериментальных сечений рассеяния  $\pi^+ - \mu \pi^-$  -мезонов электронами (за вычетом вычисляемой аналитически интерференции  $\delta_{inel}^{e\pi} (\frac{1}{\omega})$ ) окажется величиной того же порядка, то ею можно пренебречь.

Таким образом, сравнение экспериментального сечения с сечением, вычисленным по формуле (47), позволит определить электромагнитный радиус пиона с учётом радиационных поправок.

21

.

В прилагаемой таблице приводятся некоторые численные результаты. Расчёты проводились для энергий пионного пучка 50 – 60 Гэв. При варьировании переданного импульса ( $|p_{\mathfrak{s}}^{\mathfrak{ol}}|^2 = 2 \operatorname{m} \mathfrak{S}_{\mathfrak{ol}}^{\mathfrak{ol}}$ ) значения энергии электрона отдачи  $\mathfrak{S}_{\mathfrak{ol}}^{\mathfrak{ol}}$  не превышали  $0.9 \mathfrak{S}_{\mathfrak{ol}}^{\mathfrak{max}}$ . Это объясняется тем, что неупругая часть радиационных поправок нормируется на сечение упругого  $\pi e$  -рассеяния, которое близко к нулю, когда  $\mathfrak{S}_{\mathfrak{ol}}^{\mathfrak{max}}$ .

Погрешность в измерении энергии электрона отдачи  $\Delta_m \delta'$  менялась в пределах 1 + 7%.

В заключение мы выражаем благодарность Г.В.Мицельмахеру за советы и помощь в проведении численных расчётов на ЭВМ.

Мы благодарны также С.М., Биленькому, В.Г.Гришину, Г.И. Копылову, М.И.Подгорецкому за ценные критические замечания и полезные дискуссии.

#### Литература

- 1. A.S.Fubini, Y.Nambu, V.Watagin, Phys.Rev., <u>111</u>, 329, 1958.
- 2. C.W. Akerlof et al., Phys. Rev. Lett., 16, 147, 1966.
- 3. C.W. Akerlof et al., Phys. Rev., <u>163</u>, 1482, 1967.
- 4. M. Sternheim, R. Hofstadter, Nuovo Cim., 38, 1854, 1965.
- 5. L.I. Shiff, Progr. Theor. Phys. (Kyoto), 400, 1965.
- 6. M.E. Nordberg, K.F. Kinsey, Phys.Lett., 20, 692, 1966.
- 7. M.M.Block, Phys.Lett., 25B, 604, 1967.
- 8. M.M.Block et al., Phys.Rev., <u>169</u>, 1074, 1968.
- 9. F.S. Crowford, Phys. Rev., <u>117</u>, 1119, 1960.
- 10. В.Г.Гришин, Э.П.Кистенев, Му Цэюнь, ЯФ, <u>2</u>, 886, 1965.
- 11. I. Allan et al., Nuovo Cim., <u>32</u>, 1144, 1964.
- 12. Л.Б.Окунь, И.Б.Хриплович, ЯФ, 6, 821, 1967.
- 13. С.М.Биленький, В.Б.Семикоз, ЯФ, 7, 107, 1968.
- 14. В.Г.Горячкин, В.Б.Семикоз, ЯФ, 8, 776, 1968.
- 15. C. Mistretta et al., Vienna Conference, 489, 1968.
- 16. J. Kahane, Phys. Rev., <u>135</u>, 4B, 975, 1964.

17. Y.S. Tsai, Phys. Rev., <u>120</u>, 269, 1960.

18. A.S. Krass, Phys.Rev., <u>125</u>, 2172, 1962.

Рукопись поступила в издательский отдел 29 ноября 1968 года.