

ОБЪЕДИНЕННЫЙ
ИНСТИТУТ
ЯДЕРНЫХ
ИССЛЕДОВАНИЙ
ДУБНА



9940

Экз. чит. зала

P2 - 9940

Д.Ю.Бардин, Н.М.Шумейко

РАДИАЦИОННЫЕ ПОПРАВКИ
К ПРОЦЕССУ
ГЛУБОКОНЕУПРУГОГО $\pi^- N$ -РАССЕЯНИЯ

1976

P2 - 9940

Д.Ю.Бардин, Н.М.Шумейко*

РАДИАЦИОННЫЕ ПОПРАВКИ
К ПРОЦЕССУ
ГЛУБОКОНЕУПРУГОГО $\bar{e} N$ -РАССЕЯНИЯ

Направлено в "Physics Letters"

* Белорусский государственный университет,
Минск.

Бардин Д.Ю., Шумейко Н.М.

P2 - 9940

Радиационные поправки к процессу глубоконеупрого
N -рассеяния

В рамках простой кварт-парточной модели вычислено дважды дифференциальное по переменным x и y сечение процесса $\ell + N \rightarrow \ell +$ адроны (ℓ - электрон или мюон) с точностью до членов α^3 . Показано, что при больших q^2 и ν становится значительным вклад в радиационную поправку, обусловленный электромагнитным взаимодействием адронов.

Работа выполнена в Лаборатории теоретической физики ОИЯИ.

Препринт Объединенного института ядерных исследований
Дубна 1976

Bardin D.Yu., Shumejko N.M.

P2 - 9940

Radiation Corrections to the Process of
Deep Inelastic ℓN -Scattering

In the framework of a simple quark-parton model the double-differential cross section of the processes $\ell + N \rightarrow \ell +$ hadrons (ℓ - is the electron or muon) is calculated up to α^3 -order terms. It is shown that at large q^2 and ν the contributions of the electromagnetic corrections involving hadrons becomes essential.

The investigation has been performed at the
Laboratory of Theoretical Physics, JINR.

Preprint of the Joint Institute for Nuclear Research
Dubna 1976

Знание радиационных поправок к процессам глубоконеупрого рассеяния лептонов на нуклонах необходимо для недвусмысленной интерпретации экспериментальных данных. Радиационные поправки нарушают скейлинг, поэтому без их реалистического учета нельзя ответить на вопрос, в какой мере скейлинг нарушается самими сильными взаимодействиями.

Вычисление электромагнитных поправок к процессам с участием адронов встречается с принципиальной трудностью, связанной с отсутствием теории сильных взаимодействий. Поэтому такой расчет требует привлечения некоторой модели. Принимая во внимание тот факт, что простая парточная модель /1/ удовлетворительно описывает общие черты глубоконеупрого рассеяния, представляется разумным использовать ее для подобных вычислений. В литературе уже имеются примеры такого приложения парточной модели. Так, в работах /2,3/ она была использована для оценки вклада двухфотонного обмена в глубоконеупрогое ℓp -рассеяние, а в работе /4/ для оценки полной электромагнитной поправки низшего порядка - к процессу глубоконеупрого рассеяния нейтрино на нуклонах.

В этой работе мы применили простые идеи парточной модели /1/ к проблеме вычисления полной радиационной поправки порядка α к процессу глубоконеупрого рассеяния заряженных лептонов на нуклонах

$\ell + N \rightarrow \ell +$ адроны,

/1/

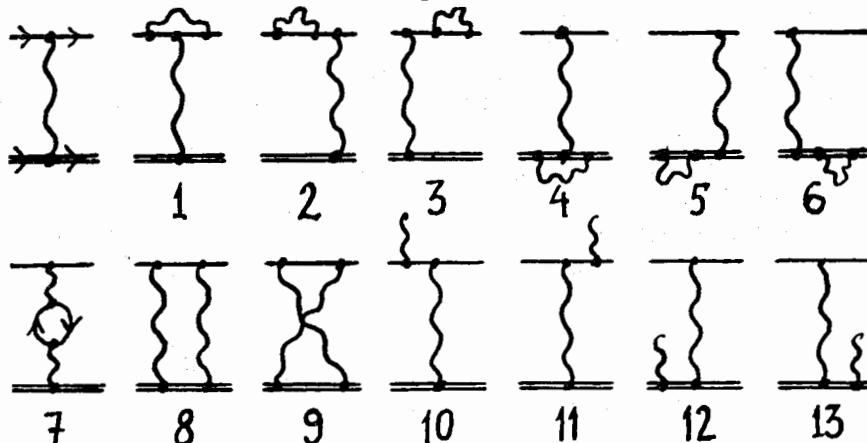
где ℓ - электрон или мюон.

В модели предполагается, что протон состоит из точечных невзаимодействующих частиц - партонов и что глубоконеупругое рассеяние обусловлено упругим взаимодействием лептона с партоном. В рамках таких предположений расчет радиационных поправок к процессу /1/ сводится к вычислению поправок к сечению рассеяния двух заряженных точечных частиц со спином $1/2$ - лептона и партона - с последующим усреднением по спектру партонов и суммированием по их типам. При этом мы считаем, что в сечение в порядке α^3 дают вклад только свободные, валентные партоны и что последние являются $SU(3)$ -кварками u и d , распределение которых по импульсах дается некоторыми функциями $u(x)$ и $d(x)$. Вклад "моря" $c(x)$ учитывается лишь в сечении низшего порядка по α , которое определяется формулой

$$\frac{d^2\sigma}{dxdy} = \frac{\pi\alpha^2}{MExy^2} [1 + (1-y)^2] \left[\frac{4}{9}u(x) + \frac{1}{9}d(x) + c(x) \right], \quad /2/$$

где M - масса протона, E - энергия налетающего лептона, x и y - обычные "скейлинговые" переменные. При вычислении радиационной поправки $\delta(x,y)$, которая определяется как отношение сечения $d^2\sigma_1/dxdy$ в порядке α^3 к сечению /2/, для функций $u(x)$ и $d(x)$ мы использовали их экспериментальную подгонку из работы /5/.

В сечение лептон-партонного рассеяния в порядке α^3 дают вклад обычные диаграммы.



Rис. 1

Здесь \rightarrow - лептонная линия, $=$ - линия партонна.

При вычислении вклада в сечение диаграмм с испусканием реального фотона необходимо интегрировать по полному фазовому объему, поскольку инклузивную реакцию $\ell + N \rightarrow \ell + \gamma +$ адроны, в которой регистрируется лишь конечный лептон, невозможно отличить от процесса /1/. В таком случае радиационная поправка оказывается не зависящей от энергетического разрешения.

Если обозначить заряд кварка через fe , то можно принять следующую классификацию вкладов в сечение $d^2\sigma_1/dxdy$:

1/ вклады порядка $\alpha^3 f^2$, обусловленные диаграммами 1, 2, 3, 7, 10 и 11; они представляют собой электромагнитные поправки к лептонному току;

2/ вклады порядка $\alpha^3 f^4$, происходящие от диаграмм 4, 5, 6, 12 и 13 - поправки к партонной линии;

3/ вклады порядка $\alpha^3 f^3$, отвечающие двухфотонному обмену 8 и 9 и интерференции диаграмм 10, 11 с диаграммами 12, 13.

Только последние вклады меняют знак при переходе от ℓ^+N - к ℓ^-N -рассеянию.

Отметим, что электромагнитные поправки к лептонному току в глубоконеупругом ℓN -рассеянии могут быть учтены модельно-независимым образом, поскольку как безрадиационное сечение, так и сечения, соответствующие диаграммам первого типа, описываются двумя феноменологическими структурными функциями W_1 и W_2 . Именно такой учет радиационных поправок, базирующийся на результатах работы Mo и Tsai /6/, проводился при обработке проделанных экспериментов по глубоконеупрочному $e p$ - и μp -рассеянию. При этом всегда предполагалось, что все другие вклады в поправку /типа вкладов 2/ и 3// либо малы, либо компенсируют друг друга.

Обсудим теперь кратко результат наших вычислений. Мы представили $\delta(x,y)$ как сумму двух членов

$$\delta(x,y) = \delta_\ell(x,y) + \delta_h(x,y), \quad /3/$$

где δ_ℓ отвечает вкладам первого типа, а δ_h - сумме второго и третьего типов.

Функция $\delta_\ell(x, y)$ была выражена в виде

$$\delta_\ell(x, y) = \delta_\ell^a(x, y) + \int_x^1 F(x, y, \xi) \sum_{i=u, d} f_i^2 f_i(\xi) d\xi. \quad /4/$$

Первый член, не зависящий от спектра партонов, был вычислен аналитически. Он обусловлен диаграммами 1,2, 3,7 и вкладом области мягких фотонов /диаграммы 10 и 11/. Второй член описывает вклад области жестких фотонов диаграмм 10 и 11. Он был проинтегрирован до однократного интеграла по распределению партонов, в котором подынтегральная функция равна произведению спектра партонов $f(x)[u(x) + d(x)]$ на вычисленную функцию $F(x, y, \xi)$. Оставшееся интегрирование проводилось численно на ЭВМ.

Часть δ_h , обусловленная диаграммами 4,5,6,8,9 и областью мягких фотонов /диаграммы 10-13/, была также вычислена аналитически; она зависит от спектра партонов. Часть δ_h , отвечающая валаду жестких фотонов, была представлена и вычислена аналогично второму члену в /4/.

Обсудим теперь численные результаты для $\delta_\ell(x, y)$ и $\delta_h(x, y)$, изображенные на рис. 2 и 3, для случая глубоконеупругого μp -рассеяния при $E = 250 \text{ ГэВ}$. Из-за различия в знаке вклада 3/ величины $\delta_h(x, y)$ оказываются разными для $\mu^+ p$ - и $\mu^- p$ -рассеяния. Как видно из рисунков, наибольший вклад в поправку дает величина $\delta_\ell(x, y)$. Она меняется от -20% при $x \sim 1$ до большого положительного значения при $x \sim 0, y \sim 1$. Последний факт отмечался и в предыдущих работах /3, 7/. Рост радиационной поправки в этой области обусловлен тем, что падающий лептон может излучить большую часть своей энергии и претерпеть упругое рассеяние с большим сечением. Это ограничивает доступную для анализа кинематическую область изменения x и y . Фактически мы должны ограничиться той областью, где поправка не превосходит, скажем, величины 25%, поскольку в противном случае нельзя исключить больших радиационных поправок более высокого порядка.

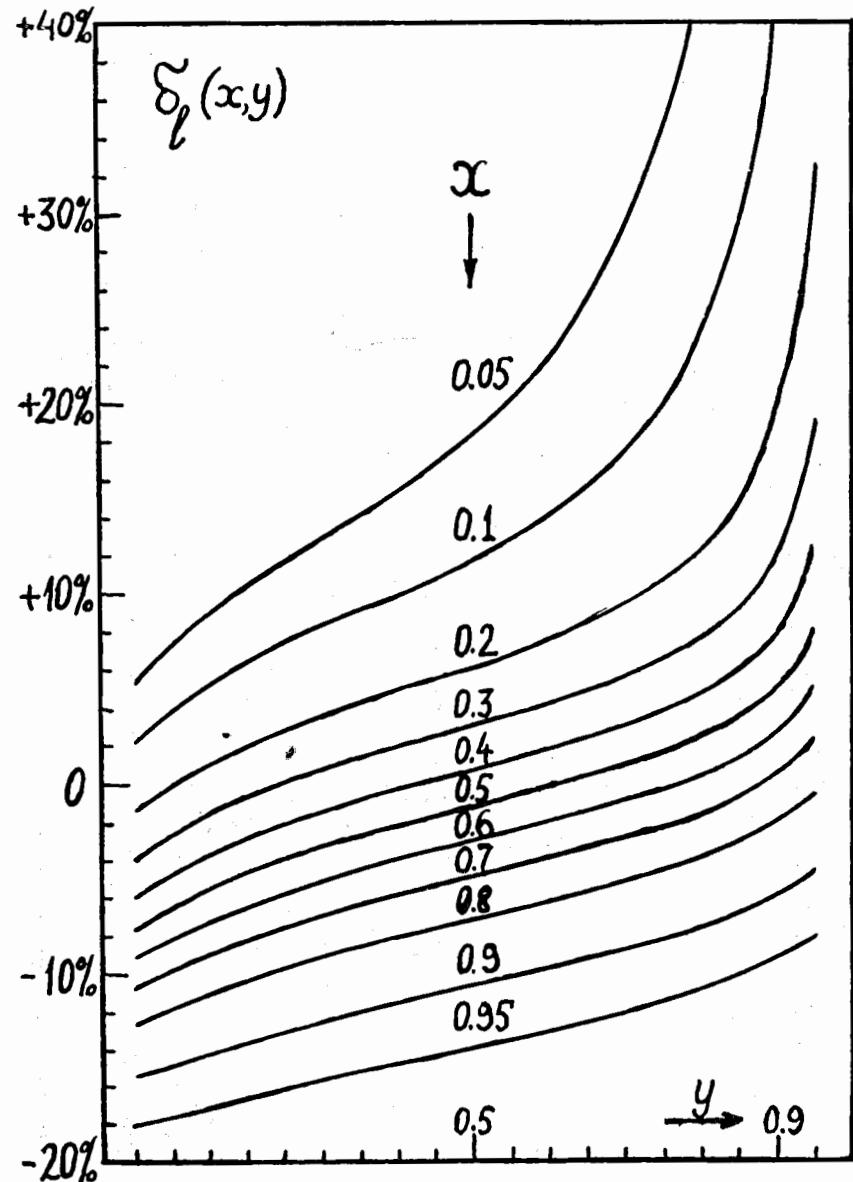


Рис. 2

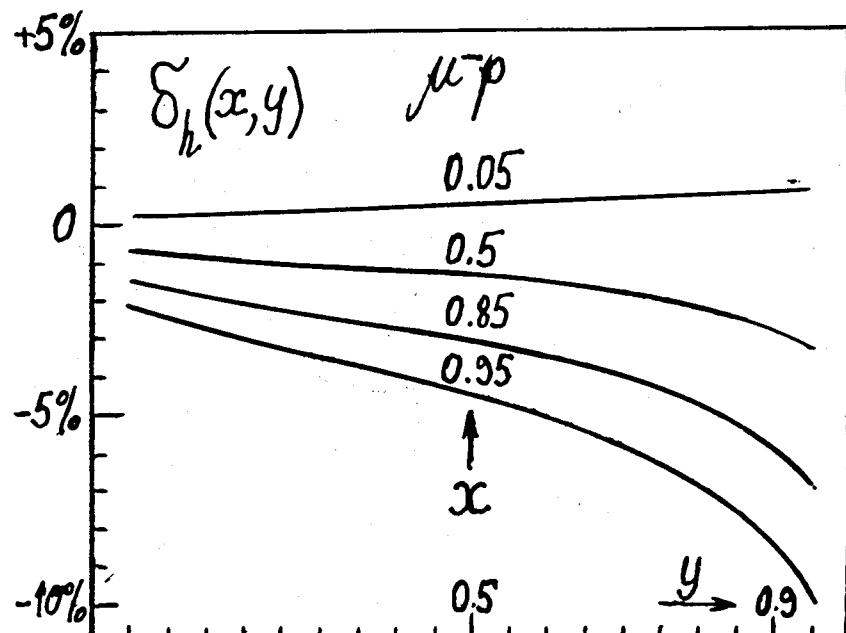
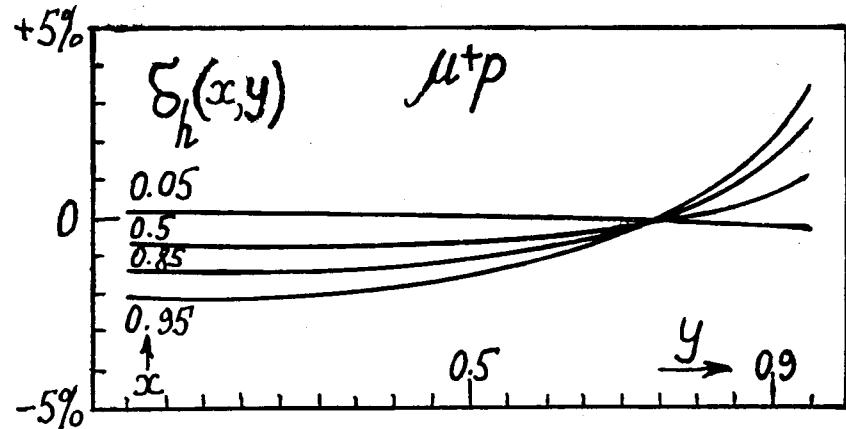


Рис. 3

Что касается величины $\delta_h(x,y)$, включающей в рассмотренной модели электромагнитные поправки к адронам, то для $\mu^+ p$ -рассеяния ее величина, как видно, не превышает $\pm 3\%$. Это происходит из-за взаимной компенсации вкладов 2/ и 3/. Для $\mu^- p$ -рассеяния эти вклады складываются, и величина δ_h достигает 10%.

Таким образом, нельзя исключить, что по крайней мере при некоторых x и y традиционный неучет вкладов δ_h приводит к кажущемуся 10%-ному нарушению скейлинга.

Из графиков видно также, что разность сечений $\mu^+ p$ - и $\mu^- p$ -рассеяния достигает 10-12% при $x \sim 1$, $y \sim 1$, т.е. может быть измерена экспериментально. Такое измерение позволит проверить рассматриваемую модель. Отметим, что главный вклад в эту разность дает интерференция диаграмм 10,11 и 12,13. Вклад двухфотонного обмена /диаграммы 8 и 9/ составляет лишь пятую часть этой разности, что согласуется с результатом работы^{/3/}. Заметим также, что из нашего расчета диаграмм 8 и 9 в предельном случае $y \rightarrow 1$ следует асимптотическая формула работы^{/3/} для разности сечений, обусловленной этими диаграммами.

В заключение обсудим неопределенности в вычислении $\delta(x,y)$. Одна из них связана с наличием в конечных формулах массы партона M_Q . Как показали вычисления, вариация M_Q в пределах $0.1M \div M$ не приводит к заметному изменению результата, что является следствием логарифмической зависимости δ от M_Q . В конечных формулах мы положим $M_Q = xM$, как это требуется кинематикой. Другая неопределенность обусловлена зависимостью δ от спектра партонов. Наибольшая чувствительность δ к спектру наблюдается в области малых x , где проблематична применимость самой партонной модели. В области же ее применимости спектр партонов может быть извлечен из эксперимента и использован для вычисления радиационной поправки. Таким образом, собственно в рамках модели неопределенности малы, так что основным является вопрос о степени применимости самой модели, в частности, вопрос о справедливости предположения о точечных, не взаимодействующих между собой

партонах. В этой связи отметим, что попытка оценить эффекты электромагнитного взаимодействия пионов в конечном состоянии процесса глубоконеупругого рассеяния была предпринята в работе /8/. Найденная в ней поправка при энергии $E = 250 \text{ ГэВ}$ составляет 10% в области $x \sim 0$ и $y \sim 1$.

Итак, обычная процедура вычисления радиационной поправки, при которой не учитываются электромагнитные поправки к адронам, представляется, по нашему мнению, недостаточной в области больших энергий.

Мы выражаем глубокую благодарность А.А.Ахундову, С.М.Биленькому, С.Б.Герасимову, С.Т.Петкову, Е.Х.Христовой и Д.В.Ширкову за полезные обсуждения проблемы.

Литература

1. Р.Фейнман. Взаимодействие фотонов с адронами. Пер. с английского. М., Мир, 1975.
2. P.M.Fishbane, R.L.Kingsley. Phys.Rev., D8, 3074, 1973.
3. G.T.Bodwin, C.D.Stockham. Phys.Rev., D11, 3324, 1975.
4. J.Kiskis. Phys.Rev., D8, 2129, 1973.
5. V.Barger, R.J.N.Phillips. Nucl.Phys., B73, 269, 1974.
6. L.W.Mo, Y.S.Tsai. Rev.Mod.Phys., 41, 205, 1969.
7. J.Dress, M.Leenen in CERN (ECFA) 72/4, vol. I, p.237.
8. A.D.Dolgov. Ref. TH 1944-CERN, 1974.

Рукопись поступила в издательский отдел
5 июля 1976 года.