

6386

Экз. чит. зала

СООБЩЕНИЯ
ОБЪЕДИНЕННОГО
ИНСТИТУТА
ЯДЕРНЫХ
ИССЛЕДОВАНИЙ

Дубна

P1 - 6386



М.И.Адамович, Н.Далхажав, В.Г.Ларионова

К.Д.Толстов, Г.С.Шабратова

СТРИППИНГ ДЕЙТРОНОВ 9,38 ГЭВ/С

НА ЯДРАХ ФОТОЭМУЛЬСИИ

ЛАБОРАТОРИЯ ВЫСОКИХ ЭНЕРГИЙ

1972

P1 - 6386

М.И.Адамович*, Н.Далхажав, В.Г.Ларионова*
К.Д.Толстов, Г.С.Шабратова

СТРИППИНГ ДЕЙТРОНОВ 9,38 ГЭВ/С
НА ЯДРАХ ФОТОЭМУЛЬСИИ

*Физический институт им. П.Н. Лебедева АН СССР

Адамович М.И., Далхажав Н., Ларионова В.Г.,
Толстов К.Д., Шабратова Г.С.

P1 - 6386

Стрипинг дейtronов 9,38 Гэв/с на ядрах fotoэмulsionии

Исследуется стрипинг с вылетом протонов при взаимодействии дейtronов 9,4 Гэв/с с ядрами fotoэмulsionии. Измерены дифференциальное и полное сечение стриппинга на среднем ядре fotoэмulsionии ($A = 47$), которое равно 253 ± 35 мб.

Сообщение Объединенного института ядерных исследований
Дубна, 1972

Adamovich M.I., Dalkhazhav N.,
Larionova V.G., Tolstov K.D.,
Shabratova G.S.

P1 - 6386

Stripping of Deuterons of 9.38 GeV/c on
Photoemulsion Nuclei

There is studied the stripping with the proton escape at the interaction of 9.4 GeV/c deuterons with the photo-emulsion nuclei. The differential and total cross sections are measured for the stripping on the medium weight photo-emulsion nucleus ($A=47$) which is equal to $253 \pm 35 \mu b$.

Communications of the Joint Institute for Nuclear Research.
Dubna, 1972

Ускорение дейtronов на синхрофазотроне ЛВЭ ОИЯИ до импульса 11 Гэв/с и получение выведенного пучка открыло возможность для широкой программы исследований по физике элементарных частиц и изучения взаимодействия релятивистских ядер.

В настоящей работе исследуется протонный стриппинг при взаимодействии дейtronов 9,38 Гэв/с с ядрами фотоэмulsionии; предварительные результаты сообщались ранее в работе^{1/}. В исследованиях взаимодействия дейtronов с ядрами фотоэмulsionионный метод позволяет разделить упругие и неупругие столкновения, а также выделить стриппинг протонов.

В опыте использовались фотоэмulsionии типа БР-2 толщиной 400 мк, размером 10x20 см². Камера из 100 слоев была облучена выведенным монохроматичным пучком дейtronов. Плотность потока дейtronов в слоях эмульсии составляла $(2,4) \cdot 10^4$ д/см², а угловой разброс пучка $\pm 0,12^\circ$, что позволяло надежно исключать из рассмотрения следы фоновых частиц.

Измерения импульсов у 150 первичных частиц методом многократного кулоновского рассеяния дали для средней величины импульса значение $(9,8 \pm 0,7)$ Гэв/с, полученное распределение показано на рис. 1 и определяет качество эмульсионных слоев для измерения импульсов.

Поиск случаев взаимодействия производился вдоль следов первичных дейtronов. Фиксировались все события, включая случаи рассеяния дейtronов на угол больше $0,1^\circ$ в плоскости фотоэмulsionии. На длине 557,5 м следов дейtronов было обнаружено 2410 событий из них 2074 звезд с числом лучей ≥ 2 . Для этих взаимодействий средний свободный пробег $\langle L \rangle_{\geq 2} =$

= $26,9 \pm 0,6$ см. Для определения среднего пробега неупругих столкновений дейtronов с ядрами фотоэмulsionи необходимо учесть также однолучевые звезды, исключив из них случаи упругого рассеяния дейtronов. Если рассчитывать последние как ядерное рассеяние точечной частицы на сферическом абсолютно черном ядре^{2/}, то

$$\left(\frac{d\sigma}{d\omega} \right)_A = \frac{R_A^2 |J(kR\theta)|^2}{\theta^2}. \quad (1)$$

Из формулы (1) следует, что для среднего ядра эмульсии упругое рассеяние практически несущественно при углах больше 1° . Угловое распределение однолучевых звезд приведено на рис. 2. В соответствии с этим рисунком доля однолучевых звезд, в которых частицы рассеялись на угол $> 1^\circ$, составляет 90%.

Для выделения неупругих взаимодействий другим способом на следах вторичных частиц в однолучевых звездах производились измерения импульсов с помощью многократного кулоновского рассеяния координатным методом. Измерения были произведены на 72-х следах частиц. Результат измерений приведен на рис. 3, где наблюдаются две группы частиц. Местоположение максимума при большем импульсе совпадает с центром распределения первичных дейtronов на рис. 1. В соответствии с этим доля однолучевых звезд за счёт вклада упругого рассеяния составляет около 2/3. Остальная часть случаев имела импульсы в интервале 1,5-6 Гэв/с, следовательно, они могут быть отнесены к однолучевым звездам от неупругих взаимодействий. Вводя поправку, мы получаем, что средний свободный пробег $\langle L_1 \rangle$ равен:

$$\langle L_1 \rangle = (25,5 \pm 0,8) \text{ см} .$$

К ядерному стриппингу дейtronов мы относим процесс такого столкновения дейtronов с ядром, в котором только нейтрон испытывает неупругое взаимодействие, приводящее к образованию звезды. Для этого процесса следует ожидать узкое угловое распределение протонов, обусловленное в основном фермиевским движением нуклонов в дейтроне, и импульсное распределение, имеющее максимум при половине импульса дейтрона. Изме-

рения углов на следах 662 релятивистских частиц приведены на рис. 4. Для сравнения на рис. 5 приведено угловое распределение релятивистских частиц при взаимодействии протонов 6,2 Гэв/с из работы^{/3/} и 8,7 Гэв/с из работы^{/4/}. Сопоставление рис. 4 и рис. 5 показывает наличие большого эффекта ядерного стриппинга дейтронов.

Далее были проведены измерения импульсов на следах релятивистских частиц, имевших углы до 5°. Результаты этих измерений показаны на рис. 6. Импульсное распределение имеет максимум при половине импульса дейтранона. Оценка вклада фона в стриппинг была проведена по угловому распределению на рис. 4 и рис. 5. Как следует из этих рисунков, распределение быстро спадает, что также согласуется с расчётом стриппинга дейтронов на ядрах углерода, вычисленного на основе волновой функции Хюльтена, которая описывает внутреннее движение нуклонов в дейтраноне (рис. 7). В соответствии с этим доля фоновых частиц в области углов стриппинга составит $0,3 \pm 0,1$, а доля для стриппинга с вылетом протонов $w_{ct} = 0,22 \pm 0,04$.

Интересно сопоставить характеристики звезд, содержащих или не содержащих протон от стриппинга дейтронов. В таблице приведена средняя множественность релятивистских (n_s) и следов от расщепления ядер (n_h).

Таблица

	Звезды от взаимодействия дейтронов, в которых стриппинг		Звезды от взаимодействия протонов 8,7 Гэв
	есть	нет	
$\langle n_s \rangle$	$2,6 \pm 0,1$	$3,3 \pm 0,1$	$3,2 \pm 0,2$
$\langle n_h \rangle$	$5,1 \pm 0,1$	$8,5 \pm 0,1$	$7,7 \pm 0,2$

В таблице приведены также аналогичные данные для взаимодействия протонов с ядрами фотоэмulsionии при энергии 8,6 Гэв^{/4/}. Таблица указывает на существенное отличие звезд со случаями стриппинга. Это легко понять, так как вылет протонов из ядра без взаимодействия, очевидно, приводит к меньшему выделению энергии в ядре, и, следовательно, к меньшему числу генерированных частиц и более слабому развитию внутриядерного каскада.

Оценим сечение протонного стриппинга $\langle \sigma_{d,p} \rangle$ на ядре фотоэмulsionии без учёта взаимодействий с водородом, доля которых ~ 4%. Оно, очевидно, равно произведению сечения неупрого взаимодействия со средним ядром фотоэмulsionии $\langle \sigma_{1n} \rangle$ на долю w_{ct} стриппинга с вылетом протона, найденную в опыте. Сечение неупрого взаимодействия дейтрана с ядром меньше суммы аналогичных сечений для протона и нейтрона вследствие некоторого экранирования их друг с другом, что учитывается так называемой поправкой Глаубера. На основании экспериментальных данных $\delta_r \sim 0,03^{/5/}$. При импульсах ≥ 5 Гэв/с полные сечения взаимодействия протонов и нейтронов в любых комбинациях практически равны, следовательно, среднее сечение неупрого взаимодействия дейтранов с ядрами фотоэмulsionии $\langle \sigma_{1n} \rangle$ равно:

$$\langle \sigma_{1n} \rangle = \{ 2 \sum_A n_A \sigma_A / \sum_A n_A \} (1 - \delta_r),$$

где σ_A — сечение для ядра с атомным весом A , n_A — число ядер. Используем данные работы^{/6/} для сечений взаимодействий протонов 5 Гэв/с с ядрами C , Cu , Cd ($\sigma_C = 250$ мб, $\sigma_{Cu} = 800$ мб, $\sigma_{Cd} = 1160$ мб) из-за кон $A^{2/3}$ для расчёта сечений взаимодействия с ядрами N , O , Ag , Br . На основе этих данных, применяя формулу (2), получаем: $\langle \sigma_{1n} \rangle = 1150$ мб, причём среднее ядро фотоэмulsionии соответствует $\langle A \rangle = 47$. Следовательно, $\langle \sigma_{d,p} \rangle = 1150$, $w_{ct} = 253 \pm 35$ мб. На основании этого, а также рис. 4 можно рассчитать дифференциальные сечения стриппинга на среднем ядре фотоэмulsionии. Они показаны на рис. 8.

Сравним полученные результаты с исследованиями стриппинга антидейтранов 13,3 Гэв/с.

В работе^{/7/} получено интегральное распределение стриппинга антидейтранов на ядрах углерода в зависимости от угла вылета протона.

Аналогичную кривую можно построить на основании наших данных. Эти распределения приведены на рис. 9, причём они нормированы при угле $\theta = 13$ мрад.

Отличие нашей экспериментальной кривой при больших углах может быть связано с рассеянием протонов в ядрах Ag и Br , а также несколько большим импульсом антидейtronов.

В заключение авторы выражают благодарность инженерно-техническому коллектиvu синхрофазотрона ЛВЭ, и особенно И.Б. Иссинскому и В.И. Морозу, коллектиvu ИТЭФ, совместно с которым выполнялась работа^{1/}, за ряд полезных обсуждений, а также лаборантам, проводившим поиск событий и измерения.

Литература

1. Н. Далхажав и др. Труды IV Международной конференции по физике высоких энергий и структуре ядра, Дубна, 1971.
2. V.Frahn, R.Venter. Annals of Phys., 24, 245 (1963).
3. H.Winzeler et al. Nuovo Cimento, 17, 8 (1960).
4. В.С. Барашенков и др. Препринт ОИЯИ, Р-331, Дубна, 1959.
5. Ю.П. Горин и др. Препринт ИФВЭ СЭФ-71-100.
6. В.С. Барашенков, К.К. Гудима, В.Д. Тонеев. Препринт ОИЯИ, Р2-4183, Дубна, 1968.
7. Ю.П. Горин и др. ЯФ, 13, 344 (1971).

Рукопись поступила в издательский отдел
14 апреля 1972 года.

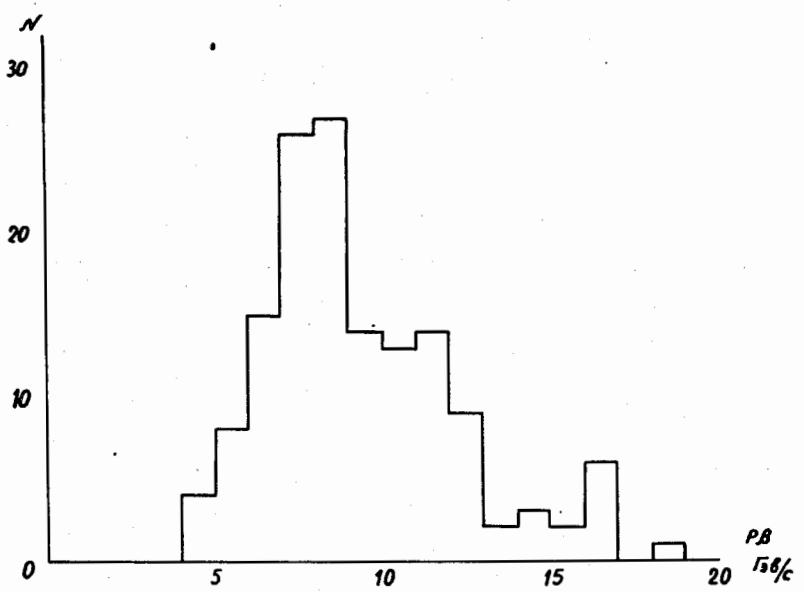


Рис. 1. Распределение первичных частиц по величинам $p\beta$.

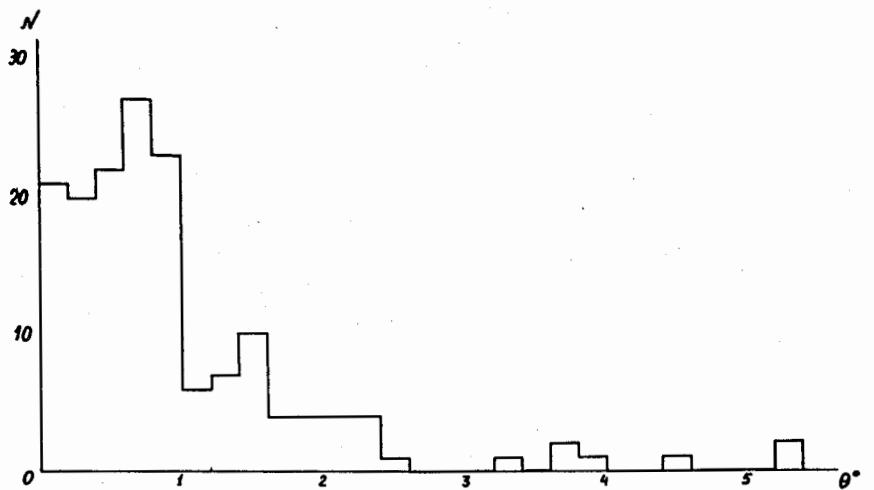


Рис. 2. Угловое распределение однолучевых звезд.

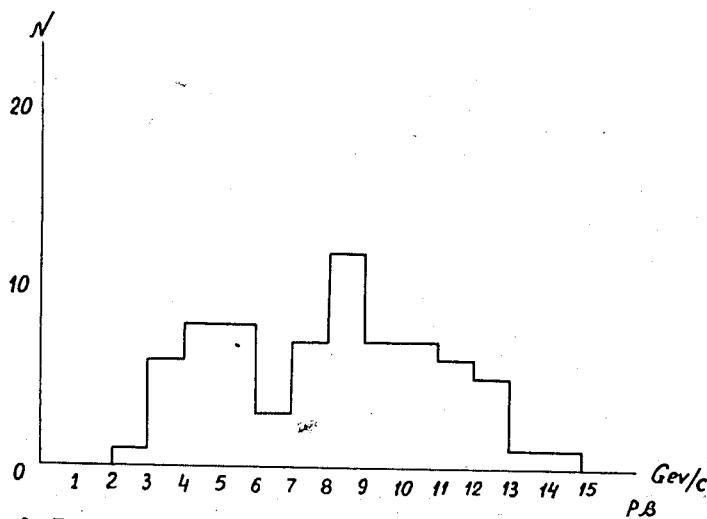


Рис. 3. Распределение по величинам p_B вторичных частиц в однолучевых звездах.

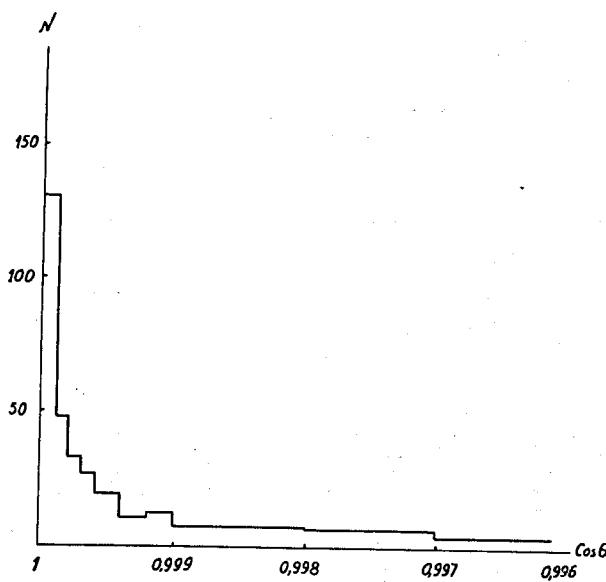


Рис. 4. Угловое распределение релятивистских частиц в звездах, образованных дейтронами 9,38 Гэв/с.

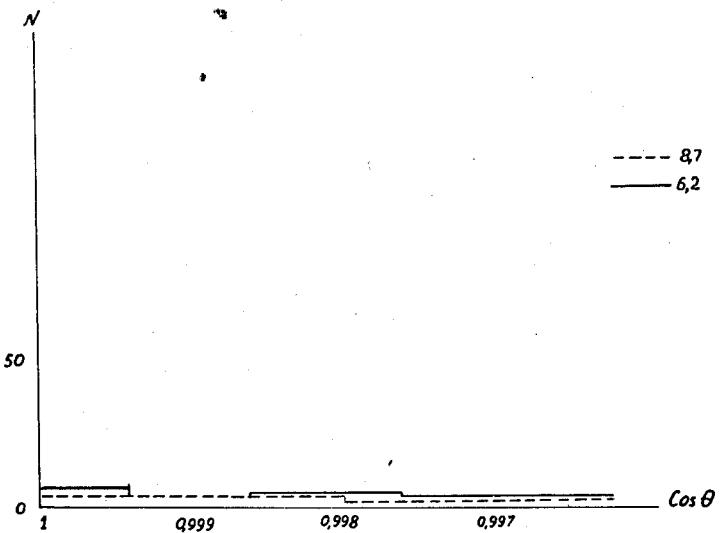


Рис. 5. Угловое распределение релятивистских частиц в звездах, образованных протонами 6,2 Гэв/с и 8,7 Гэв/с.

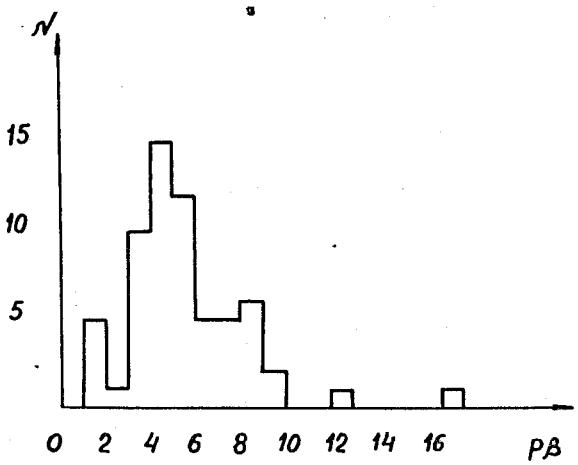


Рис. 6. Распределение по p_β релятивистских частиц в звездах, из которых выделялись события стриппинга.

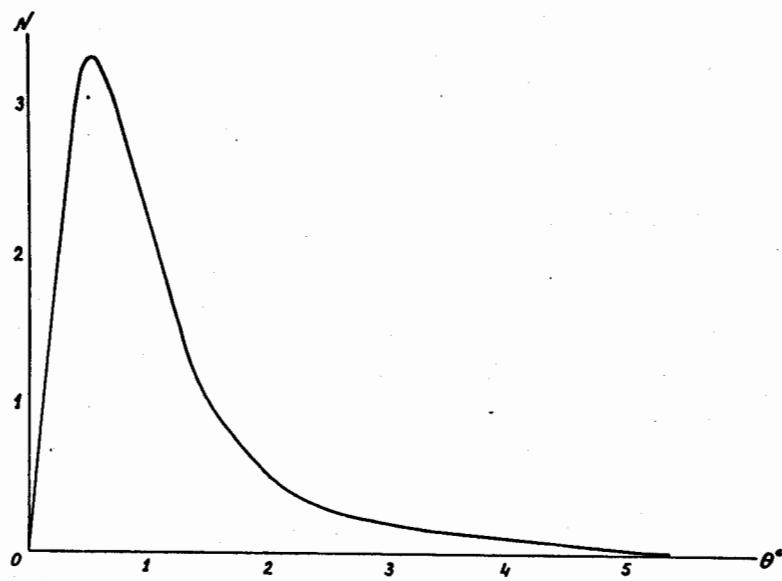


Рис. 7. Расчётная кривая углового распределения стриппинга на ядрах углерода.

$$\frac{d\sigma}{d\omega} \cdot \frac{\text{mb}}{\text{ster}} \times 10^{-3}$$

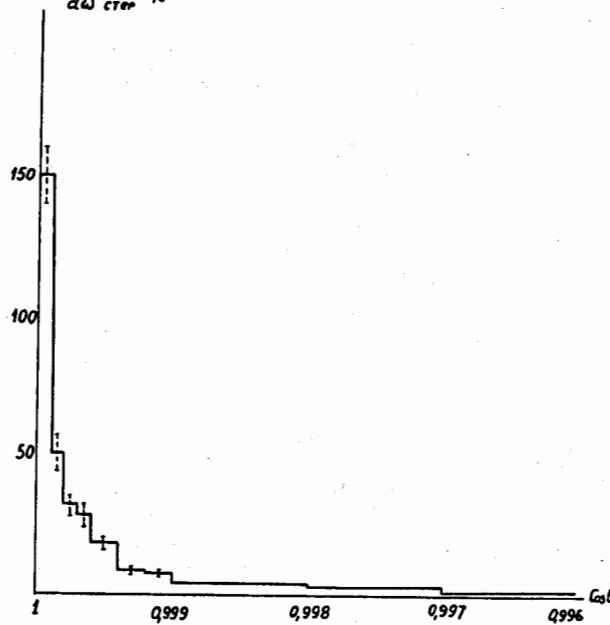


Рис. 8. Дифференциальные сечения стриппинга на ядрах фотоэмulsionии.

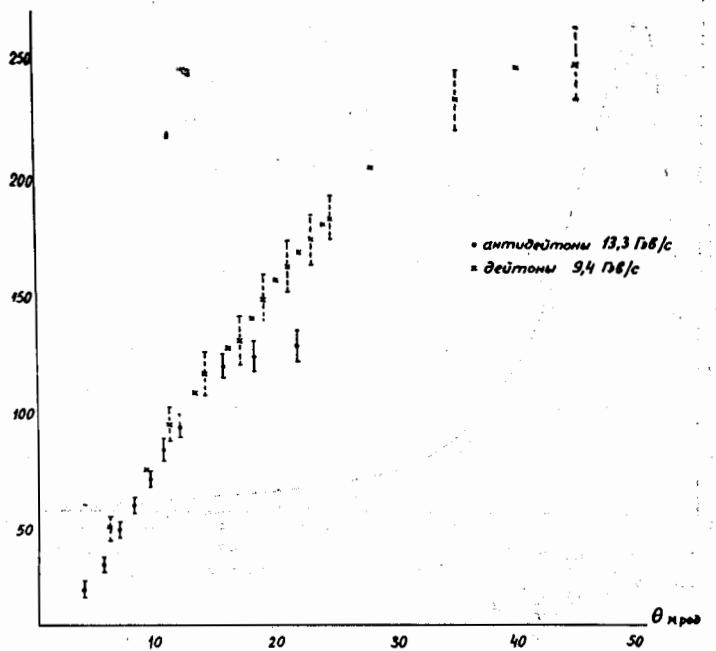


Рис. 8. Интегральное угловое распределение стриппинга дейтронов 9,98Гэв/с на ядрах фотоэмulsionи и антидейтронов 13,3 Гэв/с на ядрах углерода.