

## КУЛОНОВСКОЕ ОБРАЗОВАНИЕ РЕЛЯТИВИСТСКИХ ГИПЕРЯДЕР

К.А.Испириян, А.Т.Маргарян, И.М.Равинович

Ереванский физический институт

375036, Ереван, Армения

Поступила в редакцию 10 января 1992 г.

После переработки 4 марта 1992 г.

Методом Вильямса-Вейцзекера вычислены поперечные сечения электромагнитного рождения гиперядер в кулоновских полях ядер для  $^{16}\text{O}$ ,  $^{28}\text{Si}$ ,  $^{32}\text{S}$ ,  $^{197}\text{Au}$  и  $^{238}\text{U}$ , сталкивающихся с ядрами U и Pt во внешних мишениях и налетающих пучках релятивистских ионов при энергиях до значений, которые будут на RHIC.

Образование релятивистских гиперядер релятивистскими ядрами открывает новые возможности для идентификации и измерения времени жизни гиперядер благодаря высоким значениям лоренц-фактора  $\gamma$  вторичных частиц, вылетающих в узком конусе <sup>1,2</sup>. В настоящее время теоретически <sup>3-7</sup> и экспериментально <sup>8,9</sup> исследован только ядерный механизм этих процессов при  $\gamma < 15$ .

Согласно методу Вильямса-Вейцзекера поперечное сечение  $\sigma_{\text{эм}}^{\text{полн}}$ , суммированное по всем мультипольностям, для кулоновского рождения какого-нибудь гиперядра можно представить в виде (см., например <sup>10</sup>)

$$\sigma_{\text{эм}}^{\text{полн}} = \int n_{bb}(E_\gamma) \sigma_\gamma(E_\gamma) dE_\gamma, \quad (1)$$

где  $n_{bb}(E_\gamma)$  - хорошо известный спектр псевдофотонов,  $\sigma_\gamma(E_\gamma)$  - поперечное сечение фоторождения данного гиперядра фотоном с энергией  $E_\gamma$ . Учитывая различные приближения настоящей работы, для вычислений были использованы результаты математического моделирования <sup>11</sup> взаимодействия фотонов с ядрами висмута, которые показывают, что вероятность образования гиперядер составляет от 12,5% вблизи порога до 5% при  $E_\gamma \simeq 1 \div 2 \text{ ГэВ}$  от вероятности рождения А-гиперона. Сечение рождения А-гиперона на нуклонах <sup>12</sup> равно  $\approx 2 \text{ мкб}$  при  $E_\gamma \simeq 1 \div 2 \text{ ГэВ}$  и далее падает с увеличением  $E_\gamma$ . Для получения нижнего предела сечения интегрирование в (1) проводится для интервала от 1 до 2 ГэВ и предполагается, что сечение рождения на ядрах с атомным весом  $A$  пропорционально  $A$ . Границчная энергия спектра псевдофотонов принимается  $E_{\gamma, \text{max}} = \gamma \hbar c / b_{\min}$ , где минимальный прицельный параметр равен  $b_{\min} = R_1 + R_2$  ( $R_{1,2}$  - среднеквадратичные радиусы сталкивающихся ядер). Некоторые результаты наших вычислений представлены в таблице.

Как следует из таблицы,  $\sigma_{\text{эм}}^{\text{полн}}$  увеличивается с ростом энергий сталкивающихся ядер (при  $\gamma > 100$   $\sigma_{\text{эм}}^{\text{полн}}$  больше нескольких мб), что делает возможным экспериментальное исследование и использование кулоновского рождения гиперядер на SPS и RHIC.

Поперечное сечение (в мкб) кулоновского образования гиперядер при столкновениях различных ядер с различными эффективными значениями  $\gamma$ .

Ядра	$\gamma = 60$	$\gamma = 200$	$\gamma = 20000$
$^{28}\text{Si} + \text{U}$	10,6	85,1	625,0
$^{197}\text{Au} + \text{U}$	34,2	440,0	4152,8
$^{238}\text{U} + \text{U}$	37,0	502,0	5017,0
$^{16}\text{O} + \text{Pt}$	5,6	38,7	258,0
$^{32}\text{S} + \text{Pt}$	9,3	71,7	516,0

1. T.Brown, Kaon-Nuclear Interactions and Hypernuclei, Proceeding of the Seminar, Zvenigorod, September 12-14, 1977, M.: Nauka, p.115.
2. C.Greiner et al., Nucl. Phys. A **479**, 295 (1988).
3. V.N.Fetisov, M.I.Kozlov and A.I.Lebedev, Phys. Lett., B **38**, 129 (1972).
4. F.Asai, H.Bando and M.Sano, Phys. Lett., B **145**, 19 (1984).
5. M.Wakai, H.Bando and M.Sano, Phys. Rev. C **38**, 748 (1988).
6. H.Bando, M.Sano, M.Wakai and J.Zofka, Nucl. Phys. A **501**, 900 (1989).
7. J.Zofka, M.Wakai, M.San and H.Bando, Phys. Lett. B **235**, 25 (1990).
8. С.Авраменко и др. Письма в ЖЭТФ **48**, 477 (1988).
9. S.Khorozov, Proc. X Intern. Seminar On High Energy Problem, Dubna, 1990.
10. С.А.Bertulani and G.Baur, Phys. Rev. **63**, 6 (1988).
11. Н.Л.Емец и др., Вопросы Атомной Науки и Техники, сер. общая наука и яд.физ. 1983, N(21), 11.
12. ABBHHM Collab., Phys. Rev. **188**, 2060 (1969).