

# ОТНОШЕНИЕ ВЫХОДОВ АНТИЯДЕР И ЯДЕР В СТОЛКНОВЕНИЯХ РЕЛЯТИВИСТСКИХ ЯДЕР В ЦЕНТРАЛЬНОЙ ОБЛАСТИ БЫСТРОТ

*A. И. Малахов\**, *A. А. Зайцев\*\**

Объединенный институт ядерных исследований  
141980, Дубна, Московская обл., Россия

Поступила в редакцию 17 марта 2022 г.,  
после переработки 6 апреля 2022 г.  
Принята к публикации 8 апреля 2022 г.

Представлены результаты расчетов отношения выхода античастиц к выходу частиц ( $\bar{p}/p$ ,  $\bar{d}/d$ ,  $\bar{\Lambda}/\Lambda$ ,  $\bar{\Xi}/\Xi$ ) в протон-протонных и ядро-ядерных взаимодействиях с использованием параметра самоподобия в центральной области быстрот. Используемый подход основан на изучении взаимодействий релятивистских ядер в пространстве 4-скоростей. Результаты расчетов сравниваются с существующими экспериментальными данными в широкой области энергий (SPS, RHIC, LHC). В рамках этого подхода ранее были описаны инклюзивные спектры пионов и каонов и отношения их выходов в  $pp$ -столкновениях.

DOI: 10.31857/S0044451022080089

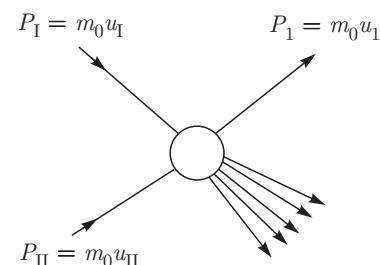
EDN: EGNUXP

$$I + II \rightarrow 1 + \dots \quad (1)$$

В реакции (1) сталкивающиеся ядра обозначены номерами I и II, а вторичная зарегистрированная частица обозначена цифрой 1. Процесс (1) схематически представлен на рис. 1.

Для процесса (1), если мы наблюдаем только одну вторичную частицу, можно написать закон сохранения 4-импульса в следующем виде:

$$(N_I P_I + N_{II} P_{II} - P_1)^2 = \\ = (N_I m_0 + N_{II} m_0 + M)^2, \quad (2)$$



**Рис. 1.** Взаимодействие двух ядер:  $P_I$  — 4-импульс на нуклон ядра I;  $P_{II}$  — 4-импульс на нуклон ядра II и  $P_1$  — 4-импульс второй частицы 1;  $u_I$ ,  $u_{II}$ ,  $u_1$  — 4-скорости ядер I, II и частицы 1;  $m_0$  — масса нуклона,  $m_1$  — масса регистрируемой частицы

## 2. ПАРАМЕТР САМОПОДОБИЯ В ЦЕНТРАЛЬНОЙ ОБЛАСТИ БЫСТРОТ

Экспериментально наблюдаемые величины, характеризующие многоквартковые процессы, представляют собой сечения множественного рождения частиц в релятивистских ядерных столкновениях

\* E-mail: malakhov@jinr.ru

\*\* E-mail: zaicev@jinr.ru

где  $N_I$  и  $N_{II}$  — кумулятивные числа (точнее, доли переданного 4-импульса) для ядер I и II,  $P_I$  и  $P_{II}$  — 4-импульсы на нуклон ядер I и II, соответственно,  $P_1$  — 4-импульс частицы 1,  $m_0$  — масса нуклона,  $M$  — масса частицы, обеспечивающей сохранение барионного числа, странности и других квантовых чисел. Для антиядер  $M = m_1$ , а для ядер  $M = -m_1$ , где  $m_1$  — масса регистрируемой частицы. Для описания взаимодействий релятивистских ядер в пространстве 4-скоростей в работе [2] введен параметр самоподобия

$$\Pi = \min \left\{ \frac{1}{2} \sqrt{(u_I N_I + u_{II} N_{II})^2} \right\}, \quad (3)$$

здесь  $u_I$  и  $u_{II}$  — 4-скорости ядер I и II.

В этом случае инвариантные сечения выхода инклузивных частиц разных типов при ядерных взаимодействиях с атомными номерами  $A_I$  и  $A_{II}$  описываются универсальной зависимостью в широком диапазоне энергий и различных атомных номеров сталкивающихся ядер [3, 4]:

$$E \frac{d^3\sigma}{dp^3} = C_1 A_I^{\alpha(N_I)} A_{II}^{\alpha(N_{II})} \exp \left( -\frac{\Pi}{C_2} \right), \quad (4)$$

где  $\alpha(N_I) = 1/3 + N_I/3$ ,  $\alpha(N_{II}) = 1/3 + N_{II}/3$ ,  $C_1 = 1.9 \cdot 10^4 \text{ мб} \cdot \text{ГэВ}^{-2} \cdot c^3 \cdot \text{ср}^{-1}$  и  $C_2 = 0.125 \pm 0.002$ .

Поскольку  $E d^3\sigma/dp^3 = d^3\sigma/(d\phi dy p_T dp_T)$ , интегрируя выражение (4) по азимутальному углу  $\phi$ , получаем ( $p_T$  — поперечный импульс регистрируемой частицы)

$$\frac{d^2\sigma}{m_T dm_T dy} = 2\pi C_1 A_I^{\alpha(N_I)} \times \\ \times A_{II}^{\alpha(N_{II})} \exp \left( -\frac{\Pi}{C_2} \right). \quad (5)$$

Тогда мы можем написать

$$\frac{d^2\sigma}{dm_T dy} = 2\pi m_T C_1 A_I^{\alpha(N_I)} \times \\ \times A_{II}^{\alpha(N_{II})} \exp \left( -\frac{\Pi}{C_2} \right). \quad (6)$$

В центральной области быстрот можно найти аналитическое выражение для  $\Pi$  [1, 4]. В этом случае  $N_I$  и  $N_{II}$  равны друг другу,  $N_I = N_{II} = N$ ,

$$N = \left[ 1 + \sqrt{1 + \frac{\Phi_M}{\Phi^2}} \right] \Phi, \quad (7)$$

где

$$\Phi = \frac{1}{2m_0} \frac{m_{1T} \operatorname{ch} Y + M}{\operatorname{sh}^2 Y} \quad (8)$$

и

$$\Phi_M = \frac{M^2 - m_1^2}{4m_0^2 \operatorname{sh}^2 Y}. \quad (9)$$

Здесь  $m_{1T}$  — поперечная масса регистрируемой частицы,  $m_{1T} = \sqrt{m_1^2 + p_T^2}$ ,  $Y$  — быстрая взаимодействующих ядер. Тогда получаем уравнение Балдина — Малахова:

$$\Pi = N \operatorname{ch} Y. \quad (10)$$

### 3. ОТНОШЕНИЕ ВЫХОДА АНТИЧАСТИЦ К ЧАСТИЦАМ

Для барионов из соотношений (7)–(9) получаем

$$\Pi_b = \frac{(m_{1T} \operatorname{ch} Y - m_1) \operatorname{ch} Y}{m_0 \operatorname{sh}^2 Y}, \quad (11)$$

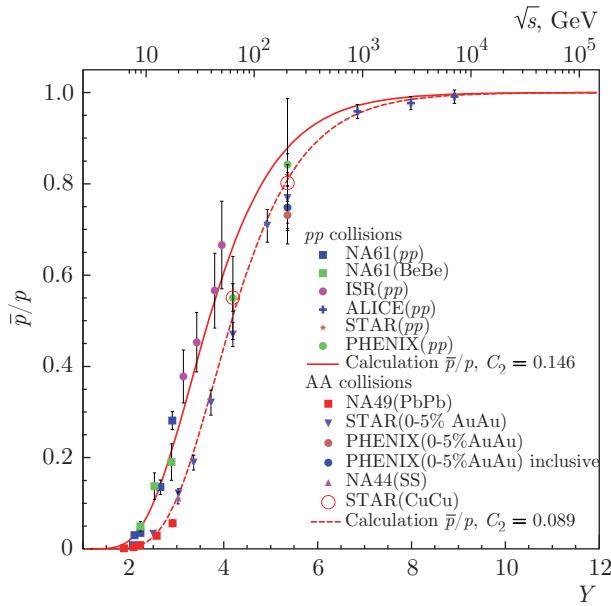
а для антибарионов —

$$\Pi_a = \frac{(m_{1T} \operatorname{ch} Y + m_1) \operatorname{ch} Y}{m_0 \operatorname{sh}^2 Y}. \quad (12)$$

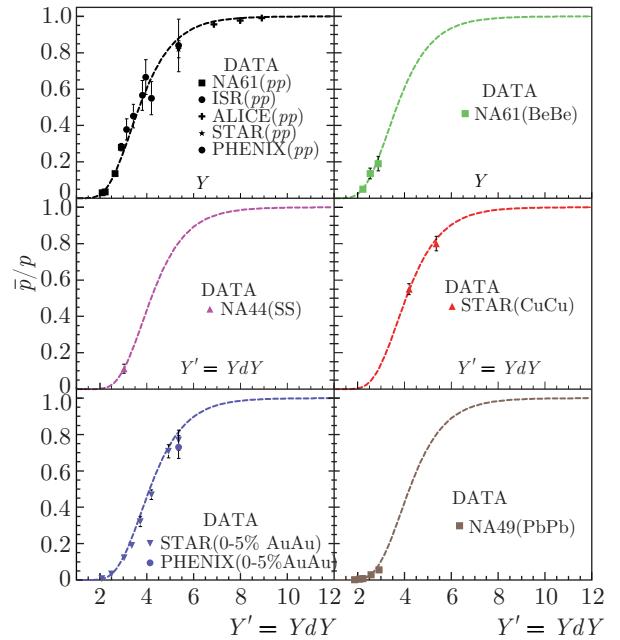
Для отношения выхода антибарионов к барионам мы получаем следующее выражение:

$$\text{Ratio} \left( \frac{\text{antibaryon}}{\text{baryon}} \right) = \frac{2\pi \int_0^\infty m_{1T} C_1 A_I^{\alpha(N_I)} A_{II}^{\alpha(N_{II})} \exp \left( -\frac{\Pi_a}{C_2} \right) dm_{1T}}{2\pi \int_0^\infty m_{1T} C_1 A_I^{\alpha(N_I)} A_{II}^{\alpha(N_{II})} \exp \left( -\frac{\Pi_b}{C_2} \right) dm_{1T}}. \quad (13)$$

В случае симметричных ядер ( $A_I = A_{II} = A$ ) указанное выше выражение принимает следующий вид:



**Рис. 2.** (В цвете онлайн) Зависимости отношения выходов антитропонов к протонам в центральной области быстрот от быстроты  $Y$  и энергии  $\sqrt{s}$  сталкивающихся ядер в  $pp$ -столкновениях [5–16] и в наиболее центральных  $AA$ -столкновениях [11–17]. Расчеты представлены соответственно штриховой и сплошной линиями



**Рис. 3.** Зависимости отношения выходов антитропонов к протонам в центральной области быстрот от быстроты взаимодействующих протонов  $Y$  для  $pp$ - и  $BeBe$ -столкновений и от  $Y' = Y - dY$  ( $dY \approx 0.5$ ) для  $SS$ -,  $CuCu$ -,  $AuAu$ - и  $PbPb$ -столкновений. Расчеты представлены штриховыми линиями

$$\text{Ratio} \left( \frac{\text{antibaryon}}{\text{baryon}} \right) = A^{\frac{4}{3} \frac{m_1}{m_0} \frac{1}{\sinh^2 Y}} \times \\ \times \frac{\int_0^\infty m_{1T} C_1 A^{\frac{2}{3} \frac{m_{1T}}{m_0} \text{ch } Y} \exp \left( -\frac{\Pi_a}{C_2} \right) dm_{1T}}{\int_0^\infty m_{1T} C_1 A^{\frac{2}{3} \frac{m_{1T}}{m_0} \text{ch } Y} \exp \left( -\frac{\Pi_b}{C_2} \right) dm_{1T}} = \\ = A^{\frac{4}{3} \frac{m_1}{m_0} \frac{1}{\sinh^2 Y}} \exp \left( -\frac{2}{C_2} \frac{m_1}{m_0} \frac{\text{ch } Y}{\sinh^2 Y} \right). \quad (14)$$

Если  $A_I = A$ ,  $A_{II} = B$ , то

$$\text{Ratio} \left( \frac{\text{antibaryon}}{\text{baryon}} \right) = \\ = (A B)^{\frac{2}{3} \frac{m_1}{m_0} \frac{1}{\sinh^2 Y}} \exp \left( -\frac{2}{C_2} \frac{m_1}{m_0} \frac{\text{ch } Y}{\sinh^2 Y} \right). \quad (15)$$

Результаты расчетов отношения выходов антитропонов к протонам с использованием выражений (13) и (11), (12) представлены на рис. 2 вместе с экспериментальными данными, включая последние данные, полученные на SPS, RHIC, LHC [5–18].

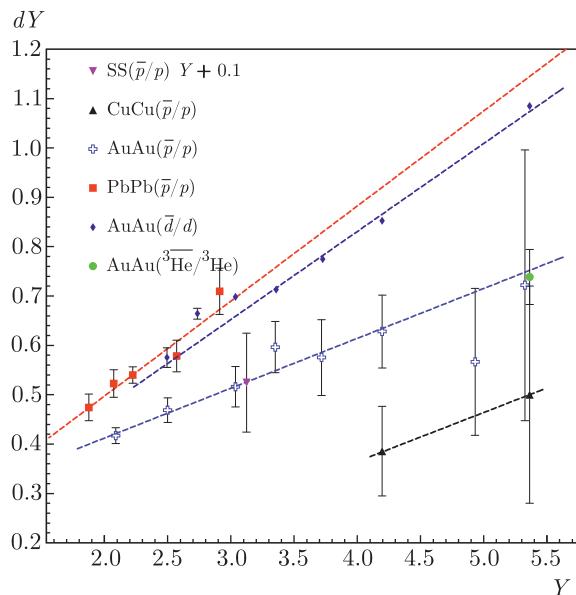
Зависимости отношения выхода антитропонов к выходу протонов во взаимодействиях  $pp$  и легких ядер ( $BeBe$ ) хорошо описываются в нашем подходе с константой  $C_2 = 0.146 \pm 0.003$  (рис. 2, сплошные

красные линии). Полученное значение константы совпадает с константой из работы, описывающей инклузивные спектры пионов и каонов, образующихся в  $pp$ -столкновениях в области центральных быстрот [3]. Для случая ядерных взаимодействий, начинающихся с серы (SS), было получено удовлетворительное описание с  $C_2 = 0.088 \pm 0.001$ .

Видно, что экспериментальные данные для ядер от SS до PbPb описываются с другой константой по сравнению с константой для протон-протонных и  $BeBe$ -взаимодействий. Однако если учесть наличие барионного торможения, то необходимо ввести потерю быстроты  $Y$  [19, 20]. После введения потери быстроты на величину  $dY \approx 0.5$  все зависимости для этих ядер прекрасно описываются с помощью одной константы  $C_2 = 0.146$  (рис. 3).

В принципе  $dY$  зависит от  $Y$ , поэтому мы построили зависимости для ядер от SS до PbPb для каждого значения  $Y$  и получили зависимости, представленные на рис. 4. Затем точки аппроксимировались линейной зависимостью вида  $dY = p_0 + p_1 Y$ . Получены следующие коэффициенты  $p_0$  и  $p_1$  фитирующей линейной функции:

$$p_0 = 0.11 \pm 0.01, \quad p_1 = 0.18 \pm 0.01 \quad \text{для } AuAu(\bar{d}/d);$$



**Рис. 4.** (В цвете онлайн) Зависимости потери быстроты  $dY$  от быстроты  $Y$ . Штриховые линии — линейная аппроксимация  $dY(Y) = p_0 + p_1 Y$

$p_0 = 0.21 \pm 0.05$ ,  $p_1 = 0.10 \pm 0.02$  для AuAu( $\bar{p}/p$ );

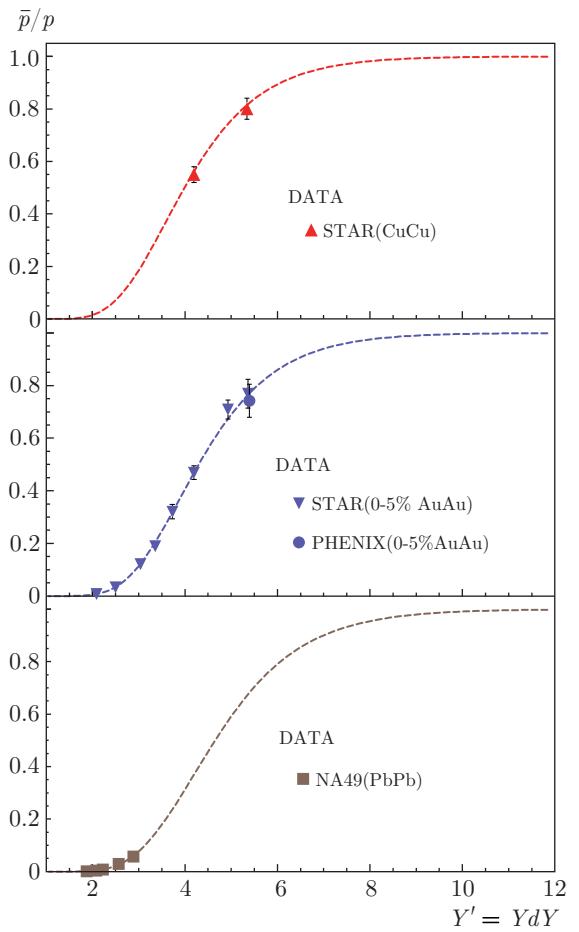
$p_0 = 0.11 \pm 0.08$ ,  $p_1 = 0.19 \pm 0.04$  для PbPb( $\bar{p}/p$ );

$p_0 = 0.03 \pm 0.80$ ,  $p_1 = 0.09 \pm 0.20$  для CuCu( $\bar{p}/p$ ).

Рисунок 5 иллюстрирует экспериментальные данные по отношениям выхода антиядер к ядрам при той же константе  $C_2 = 0.146$  с учетом зависимостей  $dY(Y)$ . Видно, что учет введения дополнительной зависимости по быстроте ( $dY(Y)$ ) приводит к улучшению описания экспериментальных данных для тяжелых ядер (AuAu) при малых быстротах.

Расчеты зависимости отношения выходов антидейтронов к дейтронам в центральной области быстрот от быстроты взаимодействующих ядер AuAu [18, 21] с  $C_2 = 0.146$  и постоянным сдвигом по быстроте показаны на рис. 6а. Наилучшее описание экспериментальных данных было получено при использовании зависимости по быстроте  $dY(Y)$ , см. рис. 6б. На этом же рисунке представлен расчет отношения выхода антидейтронов к дейтронам в  $pp$ -столкновениях в сравнении с данными ALICE [22].

На рис. 7 показаны расчеты зависимости отношения выходов  ${}^3\text{He}$  к  ${}^3\text{He}$  в центральной области быстрот от быстроты сталкивающихся ядер в наиболее центральных столкновениях CuCu [23] и AuAu [24].



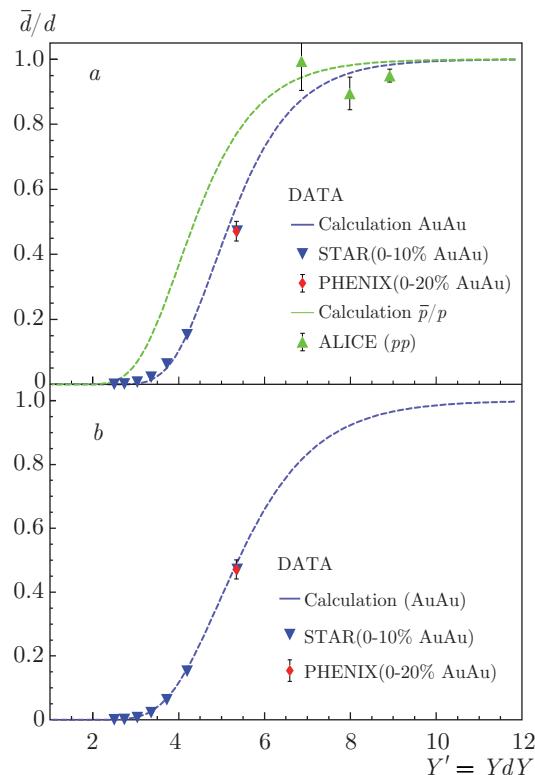
**Рис. 5.** Описание коэффициентов выхода антипротонов к протонам при одном значении константы  $C_2 = 0.146$  с учетом зависимостей  $dY(Y)$ . Расчеты представлены штриховыми линиями

#### 4. ОБСУЖДЕНИЕ

Интерес к исследованию выхода легких ядер и антиядер связан с возможностью изучения механизма образования нуклонных кластеров внутри горячей адронной материи, а также внутренней динамики файербола, образуемого при столкновении релятивистских ядер.

Расчеты в рамках микроскопических моделей ядро-ядерных столкновений [25] показывают, что вследствие значительного эффекта аннигиляции в плотной барионной материи формы спектров для ядер и антиядер должны различаться, при этом наибольшая разница предсказывается при малых значениях  $pt$  вблизи центральных быстрот [26].

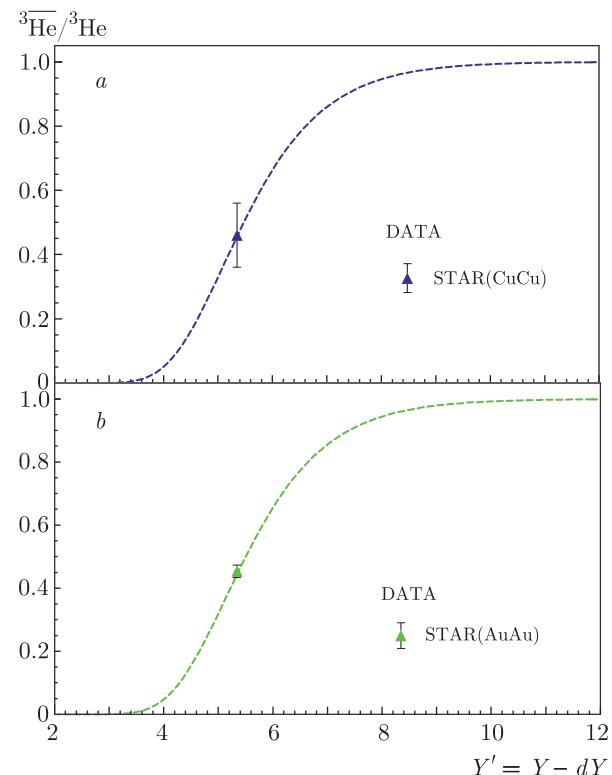
В нашем подходе при интегрировании по  $tT$  предполагается отсутствие различия спектров по  $pt$  для частиц и античастиц.



**Рис. 6.** Расчеты зависимостей отношений выхода антидейtronов к дейtronам в центральной области быстрых от быстроты взаимодействующих ядер для  $pp$ - и  $AuAu$ -столкновений. Расчеты (штриховые синие линии) для столкновений  $AuAu$  представлены следующим образом: *a* — простой сдвиг быстроты (сдвиг на константу); *b* — с использованием зависимости  $dY(Y)$  на рис. 4. Расчет (штриховая зеленая линия)  $\bar{d}/d$  в  $pp$ -столкновениях представлен без учета сдвига по быстроте

Отсутствие явной  $pT$ -зависимости для отношения выходов античастиц к выходам частиц может означать незначительное влияние процесса аннигиляции в файерболе на характеристики рожденных античастиц, что является ожидаемым в случае образования легких антиядер в конце процесса эволюции источника частиц (freeze-out).

Легкие ядра в кинематической области, далекой от областей фрагментации мишени и пучка, могут или рождаться в столкновениях нуклонов (в комбинации с несколькими антибарионами при сохранении барионного числа), или образовываться в результате реакции слияния нескольких вторичных нуклонов, расположенных близко друг к другу в конфигурационном пространстве и имеющих малый относительный импульс. Прямое рождение ядер возможно, при больших энергиях.



**Рис. 7.** Зависимости отношения выходов антигелия-3 к гелию-3 в центральной области быстрых для столкновений  $CuCu$  (*a*) и  $AuAu$  (*b*). Использовался простой сдвиг по быстроте. Расчеты представлены штриховыми линиями

Принимая во внимание большое сечение взаимодействия адронов с ядрами и, особенно, чрезвычайно малую энергию связи (в среднем несколько мегаэлектронвольт на нуклон) по сравнению с температурой, можно с уверенностью утверждать, что большинство таких кластеров в процессе эволюции файербола разваливается на составляющие их нуклоны. Более вероятным представляется подход в рамках коалесцентной модели [27–29], в которой выход ядер определяется произведением инвариантных распределений нуклонов и эмпирическим параметром — коэффициентом коалесценции, обратно пропорциональным эффективному объему источника.

Наш подход оригинален тем, что он основан на первых принципах, т. е. на законах сохранения четырехмерного импульса и квантовых чисел, и при этом распределения отношений выходов античастиц к выходам частиц описываются только с помощью одного параметра. Такой подход также указывает на то, что образование легких ядер и антиядер происходит в конце процесса эволюции источника частиц.

Вследствие значительных коллективных эффектов в источнике процесс образования нуклонных кластеров чувствителен не только к плотности нуклонов в фазовом пространстве, но и к пространственно-импульсным корреляциям в полях коллективных скоростей [30]. Конечно, для того чтобы получить детальную информацию о структуре источника частиц (о распределении плотности нуклонов и профиле коллективных скоростей), необходимы подробные измерения распределений по поперечно-му импульсу и быстроте для кластеров различной массы при нескольких энергиях и центральностях столкновения.

## 5. ЗАКЛЮЧЕНИЕ

Мы впервые показали успешное применение подхода с использованием параметра самоподобия для расчета отношения выхода антиядер к ядрам в области центральных быстрот в широком диапазоне энергий и взаимодействующих ядер. Стоит отметить, что в нашем подходе параметр обратного наклона  $T$  инклузивных спектров зависит от энергии столкновения [31]. Этот факт является преимуществом данного подхода для описания данных при низких энергиях сталкивающихся ядер  $\sqrt{s} < 6$  ГэВ.

Очень плодотворным оказался подход для описания отношений выходов антипротонов к протонам в  $pp$ -столкновениях в области энергий от SPS до LHC. Установлено, что в случае ядро-ядерных взаимодействий при расчетах необходимо учитывать потери быстроты. Таким образом, наш подход позволил удовлетворительно описать экспериментальные данные по отношениям выхода антипротонов к протонам, антидейtronов к дейtronам и антигелия-3 к гелию-3 в центральной области быстрот в широком диапазоне сталкивающихся ядер от SS до PbPb. Следует также подчеркнуть, что этот подход уже успешно применялся для описания инклузивных спектров пионов и каонов, образующихся в  $pp$ -столкновениях [3] и в центральных  $AA$ -столкновениях [4], в зависимости от их поперечного импульса  $p_T$  в области средних быстрот.

## ЛИТЕРАТУРА

1. A. M. Baldin and A. I. Malakhov, JINR Rapid Comm. No. 1(87)-98, 5 (1998).

2. A. M. Baldin and A. A. Baldin, Phys. Particles and Nuclei **29**, 232 (1988).
3. G. I. Lykasov, A. I. Malakhov, and A. A. Zaitsev, Eur. Phys. J. A **57**, 78 (2021).
4. G. I. Lykasov and A. I. Malakhov, Eur. Phys. J. A **54**, 187 (2018).
5. R. Klingenberg et al., Nucl. Phys. A **610**, 306 (1996).
6. A. Tawfik, Nucl. Phys. A **859**, 63 (2011).
7. <http://hepdata.cedar.ac.uk/view/p7907>.
8. A. Aduszkiewicz et al. (NA61/SHINE Collab.), Eur. Phys. J. C **77**, 671 (2017).
9. A. M. Rossi et al., Nucl. Phys. B **84**, 269 (1975).
10. K. Aamodt et al. (ALICE Collaboration), Phys. Rev. Lett. **105**, 072002 (2010).
11. B. I. Abelev et al. (STAR Collaboration), Phys. Rev. C **79**, 034909 (2009).
12. S. S. Adler et al. (PHENIX Collaboration), Phys. Rev. C **69**, 034909 (2004).
13. A. Acharya et al. (NA61/SHINE Collab.), Eur. Phys. J. C **81**, 73 (2021).
14. E. Kornasa for the NA49 Collab. Eur. Phys. J. C **49**, 293 (2007).
15. A. Adare et al. (PHENIX Collab.), Phys. Rev. C **83**, 064903 (2011).
16. I. G. Bearden et al. (The NA44 Collab.), Phys. Rev. C **57**, 837 (1998).
17. M. M. Aggarwal et al. (STAR Collab.), Phys. Rev. C **83**, 034910 (2011).
18. J. Adam et al. (STAR Collab.), Phys. Rev. C **99**, 064905 (2019).
19. H. Weber, E. L. Bratkovskaya, and H. Stöcker, Phys. Rev. C **66**, 054903 (2002).
20. Zhou Feng-Chu et al., Chinese Phys. Lett. **27**, 052503 (2010).
21. S. Adler et al. (PHENIX Collab.), Phys. Rev. Lett. **94**, 122302 (2005).
22. S. Acharya et al. (ALICE Collab.), Phys. Rev. C **97**, 024615 (2018).
23. Feng-Xian Liu et al., Phys. Rev. C **99**, 034904 (2019).

24. STAR Collaboration, Science **328**, 58 (2010).
25. M. Bleicher et al., J. Phys. G **25**, 1859 (1999).
26. F. Wang, J. Phys. G **27**, 283 (2001).
27. S. T. Butler and C. A. Pearson, Phys. Rev. **129**, 836 (1963).
28. A. Schwarzschild and C. Zupancic, Phys. Rev. **129**, 854 (1963).
29. S. Mrowczynski, Phys. Lett. B **277**, 43 (1992).
30. R. Scheibl and U. Heinz, Phys. Rev. C **59**, 1585 (1999).
31. D. A. Artemenkov, G. I. Lykasov, and A. I. Malakhov, Int. J. Mod. Phys. A **30**, 1550127 (2015).