

Нестабильные состояния во фрагментации релятивистских ядер

П.И. Зарубин (ЛФВЭ, ОИЯИ)

Представлена идентификация ядер ⁸Ве и ⁹В и состояния Хойла (HS) в релятивистской диссоциации изотопов ⁹Be, ¹⁰B, ¹⁰C, ¹¹C, ¹²C, ¹⁴N и ¹⁶O в ядерной эмульсии. Для идентификации распадов этих крайне короткоживущих достаточно определение инвариантной массы как функции углов в парах и тройках фрагментов Не и Н в приближении сохранения импульса на нуклон родительского ядра. Исследуется корреляция между образованием ядер ⁸Be и множественностью сопровождающих α-частиц в диссоциации релятивистских ядер ¹⁶O, ²²Ne, ²⁸Si и ¹⁹⁷Au. Обнаружено усиление вклада ⁸Be в диссоциацию с множественностью α-частиц. Той же тенденции следуют распады ядер ⁹B и состояния Хойла.

Hair - 60 μm AgBr Crystal - 0.2 μm Atom - 10⁻⁴ μm Proton - 10⁻⁹ μm



at t a

The Study of Elementary Particles by the Photographic Method

An account of The Principal Techniques and Discoveries illustrated by An Atlas of Photomicrographs

> C. F. POWELL P. H. FOWLER and D. H. PERKINS

> > H. H. WILLS PHYSICAL LABORATORY

UNIVERSITY OF BRISTOL







PERGAMON PRESS

LONDON - NEW YORK - PARIS - LOS ANGELES

The Heavy Nuclei of the Primary Cosmic Radiation

H. L. BRADT AND B. PETERS University of Rochester, Rochester, New York (Received September 9, 1949)



 $^{24}Mg \rightarrow 6\alpha$

Генерация ансамблей, состоящих из нескольких ядер и Н возможна в периферической диссоциации He углубленное Потенциально, релятивистских ядер. особенностей может пролить изучение их свет на актуальные вопросы ядерной физики нескольких тел. В фокусе теоретических разработок находиться возможность существования состояний, обладающих выраженной аконденсатной и ядерно-молекулярной структурой. В свою очередь находки соответствующих лабораторных поисков могли бы быть привлечены для развития многотельных сценариев ядерной астрофизики.

В слоях ЯЭ, продольно облученных релятивистскими наблюдаться фрагментов могут ядрами, следы исчерпывающей полнотой, а их направления определяться с наилучшим разрешением. Определение инвариантной массы групп релятивистских фрагментов в приближении сохранения скорости начального ядра позволяет корреляции фрагментов спроецировать угловые на энергетический масштаб ядерной физики. Тем самым, на основе релятивистски-инвариантного подхода возникает новая вместе тем наглядная возможность экспериментального изучения ансамблей легчайших ядер сразу над порогом связи.





БЕККЕРЕЛЬ на нуклотроне ОИЯИ для изучения в релятивистском подходе состава легких фрагментации стабильных и радиоактивных ядер. Известные и ранее не наблюдавшиеся особенности изотопов ^{7,9}Ве, ^{8,10,11}В, ^{10,11}С, ^{12,14}N выявились в вероятностях каналов их диссоциации в ЯЭ. В диссоциации ¹⁰В, ¹⁰С и ¹¹С идентифицированы релятивистские распады ⁹В \rightarrow ⁸Ве + *p*.



z [fm]



-4 -2 0 2 4 y [fm]



HS является вторым (и первым α -несвязанным) возбуждением 0^+_2 ядра ¹²С. Синтез ¹²С возможен через $3\alpha \rightarrow \alpha^8 \text{Be} \rightarrow {}^{12}\text{C}(0^+_2 \text{ или HS}) \rightarrow {}^{12}\text{C}$.

Ядро ⁸Ве является непременным продуктом распада HS и ⁹В. Энергия распада ⁸Ве составляет 91.8 кэВ, а ширина 5.57 ± 0.25 эВ. Обособленность HS среди возбуждений ¹²С, предельно малые значения энергии над 3α-порогом (378 кэВ) и ширины распада (9.3 ± 0.9 эВ) указывают на его сходство с ядром ⁸Ве. Основное состояние ядра ⁹В выше порога ⁸Ве + *p* на 185.1 кэВ, а его ширина 0.54 ± 0.21 кэВ. Значимость HS не ограничивается ролью возбуждения ядра ¹²С. Вне зависимости от структурных особенностей HS проявляется в ядерных реакциях как универсальный объект подобный ⁸Ве и ⁹В.

Согласно ширинам, ⁸Be, ⁹B и HS могут являться полноценными участниками в релятивистской фрагментации. Продукты их распада образуются при пробегах от нескольких тысяч (⁸Be и HS) до нескольких десятков (⁹B) атомных размеров, т. е. за время на много порядков большее, чем время возникновения других фрагментов. Вследствие наименьшей энергии распада ⁸Be, ⁹B и HS должны проявляться как пары и тройки релятивистских фрагментов Не и H с наименьшими углами раскрытия, что их на фоне других продуктов фрагментации.

⁸Be и HS рассматриваются как простейшие состояния α -частичного конденсата Бозе-Эйнштейна. Как 4 α конденсат рассматривается 6-е возбужденное состояние 0⁺₆ ядра ¹⁶O при 15.1 МэВ (или 660 кэВ над 4 α порогом). Его α -распад мог бы идти в последовательности ¹⁶O(0⁺₆) \rightarrow ¹²C(0⁺₂) \rightarrow ⁸Be(0⁺) \rightarrow 2 α или же ¹⁶O(0⁺₆) \rightarrow 2⁸Be(0⁺) \rightarrow 4 α .

Кроме того, ⁹В и HS могут служить основами в ядерных молекулах ⁹Вр, ⁹Ва и HSp. Как и а-конденсатным состояниям, нестабильным состояниям с участием протонов могут отвечать возбуждения, имеющие электромагнитные ширины распадов.



Инвариантная масса $Q = M^* - M$ задается суммой $M^{*2} = \sum (P_i \cdot P_k)$, где $P_{i,k}$ 4-импульсы фрагментов, а M их масса. Для вычисления инвариантных масс 2 α -пар $Q_{2\alpha}$ и 3 α троек $Q_{3\alpha}$ в приближении сохранения α -частицами импульса на нуклон первичного ядра использовались только измерения углов их испускания. Предполагается соответствие He - ⁴He и H - ¹H, поскольку в случае чрезвычайно узких распадов ⁸Be и ⁹B измеренные вклады ³He и ²H малы.



Распределение числа 2 α -пар $N_{2\alpha}$ по инвариантной массе $Q_{2\alpha}$ в когерентной диссоциации ¹²С \rightarrow 3 α (сплошная) и ¹⁶О \rightarrow 4 α (пунктир) при 3.65 A ГэВ; на вставке увеличенная часть $Q_{2\alpha} < 1$ МэВ (шаг 40 кэВ); гистограммы нормированы на числа "белых" звезд N_{ws} .



Распределение 500 пар ⁹Ве $\rightarrow 2\alpha$ при 1.2 *А* ГэВ/нуклон по $Q_{2\alpha}$ (пунктир), в том числе 198 "белых" (сплошная), указывает на ограничение $Q_{2\alpha}(^{8}$ Ве) ≤ 0.2 МэВ. Имеются два "наплыва" вокруг значений $Q_{2\alpha}$ равных 0.6 и 3 МэВ. Первый отражает возбуждение ⁹Ве при 2.43 МэВ, а второй – состояние ⁸Ве 2⁺.





В когерентной диссоциации ¹⁰С при 1.2 ГэВ/нуклон 186 "белых" звезд отвечают каналу 2He + 2H (82%), 30 ± 4% 2*ар*-троек удовлетворяют Q_{2ap} (⁹B) < 0.5 МэВ.

Во всех этих 2*ар*-тройках и только в них идентифицированы также распады $Q_{2a}(^{8}\text{Be}) < 0.2 \text{ МэВ}$, что указывает на доминирование $^{9}\text{B} \rightarrow ^{8}\text{Be} + p$ и $^{8}\text{Be} \rightarrow 2a$.

В 318 звездах ¹⁰В \rightarrow 2He + Н идентифицированы 20 распадов $Q_{2\alpha\rho}(^{9}B) < 0.5$ МэВ (50% ⁸Be) и 22 в 154 ¹¹C \rightarrow 2He + 2H (66% ⁸Be).

Распределение числа 2*ар*-троек N_{2ap} по инвариантной массе Q_{2ap} (< 1 МэВ) в событиях когерентной диссоциации ¹⁰С \rightarrow 2He2H (сплошная) и диссоциации ¹¹С \rightarrow 2He2H (точки) и ¹⁰В \rightarrow 2HeH (пунктир).



Несмотря на то, что доля когерентной диссоциации среди неупругих взаимодействий ${}^{12}C \rightarrow 3\alpha$ и ${}^{16}O \rightarrow 4\alpha$ составляет всего 1-2%, целенаправленный поиск таких событий, проводившийся поперечным сканированием, позволил исследовать методом инвариантной массы 310 3 α и 641 4 α "белых" звезд и установить в обоих случаях вклады 3 α -распадов состояния Хойла (HS).

Начальные участки распределений событий по переменным $Q_{2\alpha}$ и $Q_{3\alpha}$ содержат пики, отвечающие ⁸Ве и HS как в случае ¹²C, так и ¹⁶O. Поскольку значения энергии распада заметно меньше ближайших возбуждений возможен отбор $Q_{2\alpha}(^{8}Be) \leq 0.2$ МэВ и $Q_{3\alpha}(HS) \leq 0.7$ МэВ. Их применение дает вклад ⁸Be (HS) 45 ± 4% (11 ± 3%) для ¹²C и 62 ± 3% (22 ± 2%) для ¹⁶O.

Можно нестабильных предположить присутствие состояний как виртуальных родительских ядрах, компонент проявляющихся B В релятивистской фрагментации. Однако, сохранение такой универсальности с ростом массового исследуемых ядер представляется более числа BCe проблематичным.

Альтернатива состоит в образовании ⁸Ве при взаимодействии в конечном состоянии рожденных α-частиц и последующим подхватом сопровождающих αчастиц и нуклонов с испусканием необходимых γ-квантов. Следствием такого сценария стало бы возрастание выхода ⁸Ве с множественностью α-частиц в событии, а возможно ⁹В и HS, распадающихся через ⁸Ве.

Цель настоящего исследования состоит в выявлении связи между образованием нестабильных состояний и сопровождающей множественностью.









3)





Прослеживание первичных следов в ЯЭ позволяет находить взаимодействия без выборки, в частности, с разным числом релятивистских фрагментов Не и Н. Данные полученные в таком подходе позволяют проследить вклад нестабильных состояний и дают опору при продвижении методом поперечного сканирования к большей статистике и более сложным состояниям.

Хотя статистика множественных каналов, оказывается радикально ниже, зато может быть прослежена ее эволюция. Далее используются такие измерения фрагментации релятивистских ядер ¹⁶O, ²²Ne, ²⁸Si и ¹⁹⁷Au, эмульсионного сотрудничества на синхрофазотроне ОИЯИ в 80-е гг и сотрудничества EMU на синхротронах AGS (BNL) и SPS (CERN) в 90-е гг.

Благодаря использованию слоев ЯЭ, облученных в тот период статистика измеренных взаимодействий ${}^{28}\text{Si} \rightarrow n_{\alpha} (\geq 3)$ начала дополнятся в рамках нашего эксперимента БЕККЕРЕЛЬ (ОИЯИ). Все эти измерения, единообразно представляемые в переменной инвариантной массы, позволяют оценить роль нестабильных состояний в множественной фрагментации ядер и сформулировать задачи их дальнейшего исследования.

na	3.65 ГэВ/нуклон	15 ГэВ/нуклон	60 ГэВ/нуклон	200 ГэВ/нуклон	Bce
	$N_{na}(^{8}\text{Be})/N_{na}(\%)$	$N_{na}(^{8}\text{Be}) / N_{na}(\%)$	$N_{na}(^{8}\text{Be})/N_{na}(^{6}\text{W})$	$N_{na}(^{8}\text{Be})/N_{na}(\%)$	$N_{na}(^{8}\text{Be})/N_{na}(^{6}\text{O})$
2	32/390 (8 ± 2)	6/95 (6 ± 3)	9/97 (9 ± 3)	3/56 (5 ± 3)	50./638 (8 ± 1)
3	40/176 (23 ± 4)	13/51 (26 ± 8)	12/65 (19 ± 6)	8/29 (28 ± 11)	73/321 (23 ± 3)
4	13/28 (46 ± 15)	1/4 (25)	2/2 (100)	0/1 (0)	16/35 (46 ± 14)



Распределение 2 α -пар $N_{(2\alpha)}$ по инвариантной массе в диапазоне $Q_{2\alpha}$ (< 1 МэВ) во фрагментации ядер ¹⁶О при 3.65 ГэВ/нуклон (сплошная линия); последовательно добавлены данные для 15 (длинный пунктир), 60 (точки) и 200 (короткий пунктир) ГэВ/нуклон.



Проверить принятые приближения позволяют данные, полученные при облучении ядрами ¹⁶О с энергией 2.4 ГэВ/нуклон 1-метровой водородной пузырьковой камеры ОИЯИ (ВПК-100), помещавшейся в магнитное поле. Набор данных включает измерения в полной геометрии векторов импульсов продуктов реакции ¹⁶О + *p* в 11104 соударениях всех видов. В этом случае также имеется пик в начальной части распределении по углу разлета 2*a*-пар Θ_{2a} , соответствующий распадам ⁸Be. Согласно измеренным импульсам фрагментов условие $Q_{2a}(^{8}Be) \leq 0.2$ МэВ удаляет вклад ³He, а вклад протонов составляет 90% среди фрагментов Н.



Распределение событий фрагментации ядер ¹⁶О при энергии 2.4 ГэВ/нуклон на протонах по инвариантным массам всех 2*a*-пар Q_{2a} (точки), 2*ap*-троек Q_{2ap} (пунктир) и 3*a*-троек Q_{3a} (сплошная).



Распределение 2 α -пар $N_{(2\alpha)}$ по инвариантной массе $Q_{2\alpha}$ (< 1 МэВ) во фрагментации ядер ²²Ne при 3.22 ГэВ/нуклон (сплошная линия) и ²⁸Si при 14.6 ГэВ/нуклон (добавлено пунктиром).



Распределение За-троек $N_{(3\alpha)}(^{8}\text{Be})$ по инвариантной массе $Q_{2\alpha p} < 2$ МэВ во фрагментации ядер ²²Ne при 3.22 ГэВ/нуклон (сплошная линия). Точками отмечено распределение $N_{(3\alpha)}(^{8}\text{Be})$ в диссоциации ¹²С \rightarrow За нормированное на статистику ²²Ne.





Распределения по инвариантным массам Q 2 α -пар (а) во фрагментации ядер ¹⁹⁷Au, а также 2 αp -троек (b), 3 α -троек (c) и 4 α -четверок (d) в событиях с хотя бы одним кандидатом ⁸Ве согласно $Q_{2\alpha}$ (⁸Ве) \leq 0.4 МэВ (сплошная) и \leq 0.2 МэВ (заштриховано).

Статистика событий, содержащих не менее одного кандидата в распад ⁸Ве, НS или ⁹В или не менее двух ⁸Ве при условии $Q_{2a}(^{8}$ Ве) ≤ 0.4 МэВ среди N_{na} событий фрагментации ядер ¹⁹⁷Аu с множественностью n_a ; курсивом выделена суммарная статистика каналов $n_a \geq 11$.

na	N _{na} (⁸ Be)/N _{na}	$N_{n\alpha}(^{9}\mathbf{B})$	N _{na} (HS)	$N_{n\alpha}(2^8\text{Be})$
	(% N _{na})	(% N _{na} (8Be))	(% N _{na} (8Be))	(% N _{na} (8Be))
2	3/133 (2 ± 1)	-	-	-
3	14/162 (9 ± 3)	1 (7)	-	-
4	25/161 (16 ± 4)	7 (28 ± 12)	2 (8 ± 6)	-
5	23/135 (17 ± 4)	5 (22 ± 11)	-	1 (4)
6	31/101 (31 ± 7)	9 (29 ± 11)	2 (6 ± 4)	-
7	31/90 (34 ± 7)	6 (19 ± 9)	2 (6 ± 4)	3 (10 ± 6)
8	32/71 (45 ± 10)	8 (25 ± 10)	2 (6 ± 4)	2 (7 ± 5)
9	29/54 (54 ± 13)	9 (31 ± 12)	3 (10 ± 6)	5(17 ± 8)
10	22/39 (56 ± 15)	4 (18 ± 10)	-	5(23 ± 12)
11	10/15 (67 ± 27)	3 (30 ± 20)	1 (10)	2(20 ± 16)
	19/30 (63 ± 19)	7 (37 ± 16)	2(11 ± 8)	6 (32 ± 15)
12	2/5	1	•	1
13	2/4	1	-	1
14	3/3	1	-	1
15	1/1	-	-	-
16	1/2	1	1	1



Зависимость относительного вклада распадов $N_{na}(^{8}\text{Be})$ в статистику N_{na} событий с множественностью *а*-частиц n_{a} во фрагментации ядер ¹⁹⁷Au при отборе $Q_{2a}(^{8}\text{Be}) \leq 0.4$ МэВ (треугольники) и $Q_{2a}(^{8}\text{Be}) \leq 0.2$ МэВ (квадраты).

Доступны измерения 863 взаимодействий ядер ⁸⁴Kr с энергией 950-800МэВ/нуклон



Резюме

Сохранившихся и недавно дополненные данные по фрагментации релятивистских ядер ¹⁶O, ²²Ne, ²⁸Si и ¹⁹⁷Au в ядерной эмульсии позволили идентифицировать распады ядер ⁸Be, ⁹B и состояния Хойла в распределениях по инвариантным массам 2α-пар, 2*αp*- и 3α-троек. Определение инвариантных масс по углам эмиссии фрагментов в приближении сохранения скорости оказывается адекватным приближением.

Начиная с фрагментации ¹⁶О, представленный анализ указывает на усиление вклада ⁸Ве с ростом числа релятивистских α-частиц и остающихся пропорциональных ⁸Ве вкладов НS и ⁹В. Во фрагментации ядер ¹⁹⁷Аи тенденция прослеживается как минимум до релятивистских 10 α-частиц в событии. Это наблюдение позволяет предложить развитие теории релятивистской фрагментации ядер с учетом взаимодействий αчастиц, характерных для ядерной физики низких энергий. Очевидна необходимость наращивания статистики событий с высокой множественностью α-частиц при особом внимании к точности измерений углов эмиссии релятивистских фрагментов Не и Н.

Анализ данных по фрагментации ¹⁶О в водородной пузырьковой камере подтверждает сделанные приближения и выводы. Применение этого метода было бы продуктивным в отношении легких ядер до изотопов О, в том числе радиоактивных. К сожалению, он ушел в историю, а его возобновление не представляется реальным. Осуществимость подобного подхода другими методами физики высоких энергий пока не продемонстрирована.

Поэтому применение гибкого метода ядерной эмульсии сохраняет поисковую перспективу в исследовании нестабильных состояний рожденных в узком конусе релятивистской фрагментации ядрами в самом широком диапазоне массовых чисел. Новые возможности содержат имеющиеся слои, облученные ядрами ⁸⁴Kr при энергии 800-950 A МэВ (синхротрон SIS, ГСИ, начало 90-х) уже использовавшиеся для обзора множественности.

Для ограничения неопределенности, связанной с торможением ядер пучка, анализ проводился на небольшом начальном участке ЯЭ. В принципе, снижение энергии может быть рассчитано и учтено в вычислении инвариантных масс. Тем самым, охватываемая область по энергии и просматриваемая площадь ЯЭ может быть радикально увеличена. Такое развитие составляет ближайшую перспективу.

Отметим, что реконструкция ⁸Ве и состояния Хойла в представленном подходе была успешно выполнена в случае ядер ¹²С энергией около 400 *А* МэВ.

Clusters in Nuclei, Volume 3 pp 51-93 | Cite as

"Tomography" of the Cluster Structure of Light Nuclei via Relativistic Dissociation

Authors Authors and affiliations
P. I. Zarubin
Chapter

 1
 985

 Citations
 Mentions

Lecture Notes in Physics 875

Christian Beck Editor

Clusters in Nuclei, Volume 3

🖄 Springer



The European Physical Journal A

Light Clusters in Nuclei and Nuclear Matter: Nuclear Structure and Decay, Heavy Ion Collisions, and Astrophysics

Regular Article - Experimental Physics | Published: 06 October 2020

Unstable states in dissociation of relativistic nuclei

Recent findings and prospects of research

D. A. Artemenkov, V. Bradnova, M. M. Chernyavsky, E. Firu, M. Haiduc, N. K. Kornegrutsa, A. I. Malakhov, E. Mitsova, A. Neagu, N. G. Peresadko, V. V. Rusakova, R. Stanoeva, A. A. Zaitsev, P. I. Zarubin 🖾 & I. G. Zarubina

<u>The European Physical Journal A</u> 56, Article number: 250 (2020) Cite this article

221 Accesses | 1 Citations | Metrics

International Conference on Few-Body Problems in Physics

FB22 2018: <u>Recent Progress in Few-Body Physics</u> pp 137-139 | <u>Cite as</u>

The Hoyle State in Relativistic ¹²C Dissociation

Authors

Authors and affiliations

D. A. Artemenkov, M. Haiduc, N. K. Kornegrutsa, E. Mitsova, N. G. Peresadko, V. V. Rusakova, R. Stanoeva, A. A. Zaitsev,

P. I. Zarubin 🖂 , I. G. Zarubina

Conference paper First Online: 07 January 2020



Part of the <u>Springer Proceedings in Physics</u> book series (SPPHY, volume 238)



Springer Proceedings in Physics 238

N. A. Orr M. Ploszajczak F. M. Marqués J. Carbonell *Editors*

Recent Progress in Few-Body Physics

Proceedings of the 22nd International Conference on Few-Body Problems in Physics



$\begin{array}{c c c c c c c c c c c c c c c c c c c $					- (3.35	(2-)		LE OCE-		
g.s. $\frac{1}{2}$; $\frac{1}{2}$ $\tau_{1/2} = 9.965 \pm 0.004 \text{ min}$ β^+ Interpret Levels of 13N $\frac{9.495}{16+a}$ $\frac{9.495}{16+a}$ $\frac{9.495}{13.5}$ 10.25 \pm 150 $(\frac{1}{2}^+)$ ≈ 280 γ, ρ p $\frac{12}{2}$	$E_{\rm x}$ (MeV \pm keV)	$J^{\pi}; T$	$\Gamma_{c.m.}$ (keV)	Decay	12.71	1+		15.065	3 (/ <u>2`)T=3/2</u>
Energy levels of ¹³ N 9.495 $^{9}6*a$ 13.5 4.44 10.25 ± 150 $(\frac{1}{2}^+)$ ≈ 280 γ, p 9.495 $^{9}6*a$ 9.495 $^{9}6*a$ 9.495 	g.s.	$\frac{1}{2}^{-};\frac{1}{2}$	$\tau_{1/2} = 9.965 \pm 0.004 \text{ min}$	β^+		0-		14.05		3/2+
$\begin{array}{c c c c c c c c c c c c c c c c c c c $		F	nergy levels of ¹³ N	9.49	5	******		13,5		3/2+
$\begin{array}{c c c c c c c c c c c c c c c c c c c $, ⁹ В+а	10.84		f / /	12.56	14	******
$\begin{array}{c ccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	10.25 ± 150	$\left(\frac{1}{2}^{\top}\right)$	≈ 280	γ , p	10.3	(01)	////		<u></u>	13 7/2
$\begin{array}{c ccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	10.36	$\frac{5}{2}$	30	р	9.64	3-	• -	11.70		5/2
$\begin{array}{c ccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	10.36	$\frac{7}{2}^{-}$	76	р				10.83		1/2-
11.530 ± 12 $\frac{5}{2}^+$ 430 ± 35 p 7.65 0^+ 948 3.92 <	10.833 ± 9	$\frac{1}{2}$						10.36 <u>10.</u>	<u>×6</u>	7/2-5/2-
$\begin{array}{c ccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	11.530 ± 12	$\frac{5}{2} +$	430 ± 35	р	7.65	0+	•	<u>9.48</u>		3/2-
$\begin{array}{c ccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	11.70 ± 30	$\frac{5}{2}$ -	115 ± 30	p				8.92 9.0	<u>o</u>	9/2 ⁺ 1/2-
$\begin{array}{c ccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	11.74 ± 40	$\frac{\frac{3}{3}}{2}$	240 ± 30	γ, \mathbf{p}				79		3/2+
$\begin{array}{c ccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	11.74 ± 50	$\frac{3}{2}$ -	530 ± 80	р			$\ $	7.38 7 11	$6 \rightarrow 1$	1/1 //9+ <u>5/2</u>
$\begin{array}{c ccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	11.86 ± 40	$\frac{1}{2}$ +	380 ± 50	р			[] [6.89	<u> </u>	3/2+
$\begin{array}{c ccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	12.13 ± 50	$\frac{\frac{2}{7}}{2}$	250 ± 30	р	4,44	+ <u></u>	1	0.30		5/2
$\begin{array}{c ccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	12.558 ± 23		> 400				1			
$\begin{array}{c ccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	12.937 ± 24		> 400							
14.05 ± 20 $\frac{3}{2}^{+}; \frac{1}{2}$ 165 ± 20 γ, p, α $15.06457 \pm 0.4^{\text{b}}$ $\frac{3}{2}^{-}; \frac{3}{2}$ 0.86 ± 0.12 γ, p, α 15.3 ± 200 $(\frac{3}{2}^{+})$ 350 ± 150 γ, p 1.9435 1.9435 15.99 ± 30 $\frac{7}{2}^{+}; \frac{1}{2}$ 350 ± 150 γ, p $NE \text{ of } ^{13}\text{N} 5.345 \text{ MeV}$ 16.0 ≈ 500 p 2moc^2 $J^{\pi} = 1/2$ 17.5 2 ± 1 350 ± 150 γ, p P, α 15.99 ± 30 $\frac{7}{2}^{+}; \frac{1}{2}$ 135 ± 90 p, α 2moc^2 $J^{\pi} = 1/2$ 16.0 2 ± 1 350 ± 150 γ, p P, α 2moc^2 $J^{\pi} = 1/2$ 16.0 2 ± 1 350 ± 150 γ, p P, α 2moc^2 $J^{\pi} = 1/2$ 16.0 γ, p γ, p P, α 2moc^2 $J^{\pi} = 1/2$ 17.5 2 ± 1 3 ± 1	13.5 ± 200	$\frac{3}{2}^{+}$	≈ 6500	γ , p				3.55		5/2*
15.06457 $\pm 0.4^{b}$ $\frac{3}{2}^{-}$; $\frac{3}{2}$ 0.86 ± 0.12 γ, p, α 1.9435 $1.7 \pm 0^{+}$ $2.365 \pm 10^{-}$ 1.9435 15.3 ± 200 $(\frac{3}{2}^{+})$ 350 ± 150 γ, p ME of ¹³ N 5.345 MeV $J^{\pi} = 1/2$ 15.99 ± 30 $\frac{7}{2}^{+}$; $\frac{1}{2}$ 135 ± 90 p, α $2m_{0}c^{2}$ $J^{\pi} = 1/2$ 16.0 ≈ 500 p $2m_{0}c^{2}$ $T = 1/2$ 17.5 $2 \pm i$ $3 \pm i$ γ, p -2.2205 β^{+} i^{3}	14.05 ± 20	$\frac{3}{2}^+; \frac{1}{2}$	165 ± 20	γ , p, α				3.50 _a		3/2-
$\begin{array}{c ccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	$15.06457 \pm 0.4 \ ^{\rm b}$	$\frac{3}{2}^{-}; \frac{3}{2}$	0.86 ± 0.12	$\gamma, \mathbf{p}, \alpha$	10475	.π		2.365		1/21
$\begin{array}{c ccccccccccccccccccccccccccccccccccc$					1. <u>9435</u>	j≞o+				
$\begin{array}{c ccccccccccccccccccccccccccccccccccc$					0.5					
15.99 \pm 30 $\frac{7}{2}^+$; $\frac{1}{2}$ 135 \pm 90 p, α 2m_0c^2 J [#] =1/2 16.0 \approx 500 p $7, p$ $-2.2205 \cdot \beta^+$ 13 17.5 2^+ 1 γ, p $-2.2205 \cdot \beta^+$ 13	15.3 ± 200	$(\frac{3}{2}^+)$	350 ± 150	γ , p	ME - 613NI - 245					
16.0 $2 - 2$ ≈ 500 p $\frac{2 - 10^{\circ} \text{ c}}{10^{\circ} \text{ c}}$ T=1/2 17.5 γ, p $\frac{-2.2205}{130^{\circ}}$ β^+ 13° N	15.99 ± 30	$\frac{7}{2}^{+}; \frac{1}{2}$	135 ± 90	p, α	NIE 01 * N 5,345	viev 2	m			J‴=1/2
17.5 γ, p <u>-2.2205</u> β^+ ¹³ N	16.0		≈ 500	р		٢		J		T=1/2
$\frac{-2.2205}{30}$ ¹³ N	17.5			γ, p	~	0005	10-	۲	_	
		0⊥ 1		17 L	<u>-2</u>	2205 5	μ	t	³N	









Isotope → Channel	(Threshold, M	leV)
$E_{\rm x}$ (MeV ± keV)	\mathbf{J}^{π}	$ au_{m}$ or Γ_{cm}
$^{10}B \rightarrow {}^{6}Li + \alpha (4.5)$	⁸ Be+d (6.027)	⁹ Be+ <i>p</i> (6.6) ⁹ B+ <i>n</i> (8.4)
4.8 ± 0.5	3 ⁺	7.8 ± 1.2 eV
5.1 ± 0.6	2-	$1.0 \pm 0.07 \text{ keV}$
5.2 ± 0.6	2 ⁺	$1.8 \pm 0.4 \text{ eV}$
6.025 ± 0.6	4 ⁺	52 ± 18 eV
6.13 ± 0.7	3-	1.52 ± 9.88 keV
¹¹ B \rightarrow ⁷ Li+ α (8.7)	⁸ Be+t (11.2)	¹⁰ Be+ p (11.2) ¹⁰ B + n (11.5)
8.9 ± 0.11	5/2-	$4.374 \pm 0.023 \text{ eV}$
9.2 ± 1.0	7 /2 ⁺	1.8 ^{+1.5} _{-1.1} eV
¹¹ C \rightarrow ⁷ Be+ α (7.5)	⁸ Be+ ³ He (9.2)	¹⁰ B+ p (8.7) ¹⁰ C+ n (13.1)
8.1 ± 1.7	3/2-	6 ⁺¹² ₋₂ eV
8.4 ± 2	5/2-	0.030 ± 0.008 fs

Isotope → Channel (Threshold, MeV)					
$E_{\rm x}$ (MeV ± keV)	\mathbf{J}^{π}	τ_m or Γ_{cm}			
$^{12}\mathrm{C} \rightarrow ^{8}\mathrm{Be} + \alpha$ (7.4)	¹¹ B+p (16.0)	¹¹ C+n (18.7)		2	
7.7 ± 0.19	0 ⁺	$9.3 \pm 0.9 \text{ eV}$		88	
$^{16}O \rightarrow \ ^{12}C+\alpha \ (7.2)$	¹⁵ N+ <i>p</i> (12.1)	¹⁵ O+n (15.7)			
8.9 ± 0.5	2 ⁻	180 ± 16 fsec			
9.9 ± 0.5	2 ⁺	$62 \pm 0.10 \text{ eV}$			
20 Ne \rightarrow 16 O+ α (4.7)	¹⁹ F+ <i>p</i> (12.8)	¹⁹ Ne+ <i>n</i> (17.9)			
5.6 ± 1.7	3-	$200 \pm 50 \text{ fs}$			
5.8 ± 2.6	1	$28 \pm 3 \text{ eV}$			
8.6 ± 4	5	$13 \pm 4 \text{ eV}$			

TUNL Nuclear Data Evaluation Project:







Further along the cliff of the proton stability of nuclei



²⁰Mg 95 ms

20Na 448 ms

N _{namp} ¹⁶ O	N _{namp} (⁹ B)/N _{namp} (⁸ Be) (%)	N_{namp}^{22} Ne	$N_{na}(^{9}\text{B})/N_{namp}(^{8}\text{Be})$ (%)
338 2a + (1-4)p	9/26 (35 ±14)	429 2a + (1-6)p	8/25 (32 ± 13)
131 3a + (1,2)p	12/31 (39 ±13)	$203 \ 3a + (1-4)p$	8/39 (21 ± 8)
		58 $4a + (1,2)p$	5/20 (25 ± 12)



Распределение 2*ар*-троек $N_{(2ap)}(^{8}\text{Be})$ по инвариантной массе $Q_{2ap} < 2$ МэВ во фрагментации ядер ¹⁶О при 3.65 ГэВ/нуклон (сплошная линия) и ²²Ne при 3.22 ГэВ/нуклон (добавлено пунктиром). Точками отмечено распределение $N_{2ap}(^{8}\text{Be})$ в когерентной диссоциации ¹⁰С $\rightarrow 2a2p$ (нормировано на статистику ¹⁶О и ²²Ne).