Физика элементарных частиц и теория поля

ФИЗИКА ЭЛЕМЕНТАРНЫХ ЧАСТИЦ И ТЕОРИЯ ПОЛЯ

УДК 539.17; 519.6; 52-1/-8:539.14; 524.1:539.14

DOI: 10.17223/00213411/65/6/17

ВЛИЯНИЕ РЕЗОНАНСОВ НА СКОРОСТЬ РЕАКЦИИ 11 В $(n,\gamma_1)^{12}$ В *

С.Б. Дубовиченко 1 , Н.А. Буркова 1,2 , А.В. Джазаиров-Кахраманов 1 , Т.А. Шмыгалева 2 , А.С. Ткаченко 1 , А. Самратова 2 , Р. Шамитова 2

¹ Астрофизический институт им. В.Г. Фесенкова «НЦКИТ» АКК МЦРИАП РК, г. Алматы, Республика Казахстан

В рамках модифицированной потенциальной кластерной модели с классификацией орбитальных состояний по схемам Юнга рассмотрена возможность предсказания отсутствующих экспериментальных данных для полных сечений радиационного n^{11} В-захвата на первое возбужденное состояние ядра n^{12} В при n^{12} В для энергий реакции от n^{12} В мэВ n^{12} В до n^{12} В до

Ключевые слова: ядерная астрофизика, легкие атомные ядра, тепловые и астрофизические энергии, упругое рассеяние, $n^{II}B$ -система, возбужденные состояния, потенциальное описание, радиационный захват, полные сечения, термоядерные реакции, потенциальная кластерная модель, запрещенные состояния, классификация орбитальных состояний по схемам Юнга.

Введение

Известная цепочка реакций с выходом на углеродные компоненты в виде последовательности процессов (см., например, [1, 2])

 1 Н $(n,\gamma)^{2}$ Н $(n,\gamma)^{3}$ Н $(^{2}$ Н $,n)^{4}$ Не $(^{3}$ Н $,\gamma)^{7}$ Li $(^{3}$ Н $,n)^{9}$ Ве $(n,\gamma)^{10}$ Ве $(\beta^{-})^{10}$ В $(n,\gamma)^{11}$ В $(n,\gamma)^{12}$ В $(\beta^{-})^{12}$ С $(n,\gamma)^{13}$ С $(n,\gamma)^{14}$ С... включает рассматриваемую здесь реакцию n^{11} В-захвата. Поэтому, продолжая изучение процессов радиационного захвата в рамках модифицированной потенциальной кластерной модели (МПКМ) [3, 4], рассмотрим реакцию захвата n^{11} В $\rightarrow \gamma^{12}$ В на первое возбужденное состояния (ПВС) ядра 12 В при $J^{\pi}=2^{+}$ с энергией возбуждения 0.95 МэВ и выполним учет резонансных уровней (РУ) в непрерывном спектре до 5 МэВ. В настоящих расчетах будем использовать новые данные по спектрам ядра 11 В из работы [5], по сравнению с нашими предыдущими работами [6], где рассматривался захват на основное состояние (ОС), в которых использовались результаты более раннего обзора [7]. В настоящей работе, по-видимому, впервые рассматривается захват на ПВС 12 В с учетом резонансов в процессе рассеяния начальных частиц входного канала. Более подробно процесс захвата на ОС ядра 12 В рассмотрен нами в недавней работе [8]. Рассматриваемая здесь реакция n^{11} В $\rightarrow \gamma^{12}$ В с захватом на ОС изучалась ранее и в работе [9], где для построения n^{11} В-потенциалов взаимодействия использовалось тепловое сечение захвата нейтронов σ_{th} равное 5.5 мб [10]. В то же время в нашей работе [8] использовались более новые данные из работы [11], где приводится величина $\sigma_{th} = 9.09(10)$ мб.

Методы расчета и структура состояний

Полные сечения радиационного захвата $\sigma(NJ,J_{\rm f})$ для EJ- и M1-переходов в потенциальной кластерной модели приведены, например, в работе [12] или [3, 4]. Для магнитных моментов кластеров использовались значения из базы данных [13] и работы [14], а именно $\mu_{\rm n}=-1.91304272\mu_0$ и $\mu(^{11}{\rm B})=2.6887\mu_0$. В расчетах использовались следующие значения масс частиц: $m_{\rm n}=1.00866491597$ а.е.м. [13], $m(^{11}{\rm B})=11.0093052$ а.е.м. [15], а константа \hbar^2/m_0 принималась равной $41.4686~{\rm M}_{\rm P}_{\rm M}$, где m_0 – а.е.м. Методы вычисления в рамках МПКМ других ве-

* Настоящая работа поддерживалась грантом МОН РК № AP09259174 «Реакции в звездах и первичном термоядерном синтезе при астрофизических энергиях» через Астрофизический институт им. В.Г. Фесенкова НЦКИТ АКК МЦРИАП РК.

 $^{^{2}}$ Казахский национальный университет им. аль-Фараби, г. Алматы, Республика Казахстан

Уважаемые читатели!

Доступ к полнотекстовой версии журнала «Известия высших учебных заведений. Физика» осуществляется на платформе Научной электронной библиотеки eLIBRARY.RU на платной основе:

https://elibrary.ru/contents.asp?titleid=7725