ОБЪЕДИНЕННЫЙ ИНСТИТУТ ЯДЕРНЫХ ИССЛЕДОВАНИЙ ДУБНА

8947

Р4 - 8947 Экз чит зали

К. Неергорд, В.В. Пашкевич

ОБОЛОЧЕЧНАЯ ПОПРАВКА К ЭНЕРГИИ ДЕФОРМАЦИИ ЯДЕР С ОЧЕНЬ БОЛЬШИМ СПИНОМ (I ≤ 100)



P4 - 8947

К. Неергорд,* В.В. Пашкевич

ОБОЛОЧЕЧНАЯ ПОПРАВКА К ЭНЕРГИИ ДЕФОРМАЦИИ ЯДЕР С ОЧЕНЬ БОЛЬШИМ СПИНОМ (І ≤ 100)

Направлено в "Physics Letters"

* Адрес с 1 сентября 1975 г.: Kernforschungsanlage Jülich, Jülich, BRD.

Продукты реакции слияния с тяжелыми нонами после испарения часто могут обладать угловым моментом ~100 единиц. При таком большом моменте одночастичный спектр ядра заданной формы будет отличаться от спектра невращающегося ядра (1) и следует ожидать новых свойств оболочечного вклада /2/ в энергию деформации. С целью количественного изучения этого эффекта мы применили процедуру Струтинского (2) к холодному ядру произвольно высокого спина. /Предельный случай низкого спина рассматривался Фрауендорфом и Пашкевичем 3-4. /. В качестве первого приложения метода мы исследовали энерпри конечном спине 16 гию редкоземельных ядер вблизи линии бета-стабильности в зависимости от квадрупольных параметров деформации β и γ . В настоящей заметке мы 1/ кратко опишем метод и 2/ проиллюстрируем типичные результаты, обсуждая несколько отобранных примеров. Более полно результаты будут представлены отдельно.

Энергию деформации, которая играет основную роль в обычных вычислениях Струтинского, можно рассматривать.^(2,5) как приближение к функции

$$E(\beta) = \inf \{ \langle \hat{H} \rangle | \beta \}, \qquad /1/$$

т.е. к наименьшему ожидаемому значению точного гамильтониана Н, полученному на множестве детерминантов Слейтера, которое ограничено условием, что каждый

детерминант должен описывать конфигурацию с одной и той же деформацией β ./Здесь β означает полный набор параметров деформации/. Описывая вращение в приближении модели принудительного вращения ^{*}, можно написать аналог выражения /1/, соответствующий конечному спину \vec{l} /который рассматривается как классический вектор/

$$E(\beta,\vec{I}) = \inf \{\langle \hat{H} \rangle | \langle \vec{I} \rangle = \vec{I}, \beta \}, \qquad /2/$$

где Î обозначает квантовый угловой момент (ħ = 1). Когда E (β,I) является выпуклой функцией I, минимиза-

ция в ур. /2/ эквивалентна определению

$$\mathbf{R}(\beta,\vec{\omega}) = \inf\{\langle \mathbf{\hat{H}} - \vec{\omega} \cdot \mathbf{\hat{I}} \rangle | \beta\}$$
 /3/

для

$$\vec{\sigma} = \frac{\partial E(\beta, \vec{I})}{\partial \vec{I}}.$$
 /4/

Из ур. /2/-/4/ немедленно следует

$$E(\beta,\vec{I}) = R(\beta,\vec{\omega}) + \vec{\omega}\cdot\vec{I}, \qquad /5/$$

$$\vec{I} = -\frac{\partial R(\beta, \vec{\omega})}{\partial \vec{\omega}}.$$
 /6,

Итак, можно получить функцию $E(\beta, I)$, вычисляя сначала функцию $R(\beta, \vec{\omega})$, затем решая ур. /6/ относительно $\vec{\omega}$ и подставляя полученное значение в ур. /5/. Таким образом, наша задача сводится к нахождению приближения к функции $R(\beta, \vec{\omega})$. Выражения /1/ и /3/ имеют одинаковую формальную структуру, так что возможно непосредственное применение энергетической теоремы /2/ к R -функции. Имея в виду успех вычислений

* В нашей терминологии "модель принудительного вращения" не обязательно связана с использованием теории возмущения. обычной энергии деформации по методу Струтинского, с учетом оболочечной поправки первого порядка, представляется разумным предположить, что параллельная процедура даст значение R -функции с достаточной точностью. Соответственно, мы записываем

$$\mathbf{R}(\beta, \vec{\omega}) = \mathbf{R}_{e\ell}(\beta, \vec{\omega}) + \delta \mathbf{R}(\beta, \vec{\omega})$$
 /7/

с \mathbf{R}_{cl} и $\delta \mathbf{R}$, обозначающими "гладкую" часть и оболочечную поправку, соответственно.

Известно.'6/, что в статистическом приближении поведение ираст-полосы определяется твердотельным моментом инерции. Тогда разумным выражением для "гладкой" части R_{al} (β , $\dot{\alpha}$) является

$$R_{ef}(\beta, \vec{\omega}) = U_{LD}(\beta) - \frac{1}{2} \vec{\omega} \cdot \beta_{rig}(\beta) \vec{\omega}, \qquad /8/$$

где $U_{1,0}$ - обычная энергия жидкой капли, а \oint_{rig} означает твердотельный инерциальный тензор. / R-функция играет роль функции Рауса 7′. Следовательно, кинетическая энергия вращения входнт в ур. /8/ с отрицательным знаком/. При обобщении энергетической теоремы слагаемое с лагранжевым множителем $-\overrightarrow{\omega}$. \overrightarrow{l} , будучи одночастичным оператором, очевидно, входит наряду с кинетическом энергией \widehat{H} . Следовательно, оператор, заменяющий одночастичный гамильтониан при вычислении оболочечной поправки δR , имеет вид

$$\mathbf{r}(\beta,\vec{\omega}) = \mathbf{t} - \vec{\omega} \cdot \vec{j} + \widetilde{\mathbf{V}}(\beta,\vec{\omega}), \qquad /9/$$

где t - одночастичная кинетическая энергия, j - одночастичный угловой момент и \tilde{V} - среднее поле, которое, в принципе, должно быть получено на основе гладкой плотности частиц, проинтегрированной вместе с двухчастичными взаимодействиями. Явная зависимость \tilde{V} от $\vec{\omega}$ может быть оценена и оказывается слабой. Мы ею пренебрегали в модели, используемой в наших вычислениях. /Так же как и высшими степенями ω в разложении /8//.

В этой модели U_{LD} (β, γ) аппроксимировалось полиномом третьей степени, представляющем собой пер-

4

вые члены разложения около сферы $^{/8/}$ Для $\oint_{rig}(\beta,\gamma)$ использовалось выражение, справедливое для однородного эллипсоида. Предсказания этой довольно грубой классической модели, как было найдено, согласуются довольно хорошо со значениями, полученными Коэном и др. $^{/9/}$ на основе значительно более утонченных классических вычислений. В качестве среднего поля $\tilde{V}(\beta,\gamma)$ использовался трехосный потенциал Нильссона. Эффекты спаривания не учитывались. Рассматривались только конфигурации со спином, направленным вдоль одной из главных осей квадруполоида. В таких конфигурациях $\vec{\omega}$ и \vec{l} параллельны и векторный характер обоих величин можно игнорировать. Считая спин направленным вдоль 1-ой оси, все такие конфигурации могут быть получены в удобной параметризации $^{10/}$, в которой три главные оси выбраны так, что

$$R_{i} = R_{0}(\beta, \gamma)(1 + \sqrt{\frac{5}{4\pi}}\beta\cos(\gamma - i\frac{2\pi}{3})),$$

$$i = 1, 2, 3; \quad -\frac{\pi}{3} \le \gamma \le \frac{2\pi}{3}.$$
(10)

Наши вычисления были еще более ограничены областями в $(\beta - \gamma)$ -плоскости, показанными на *рис. 2.* В этой области $E(\beta, \gamma, I)$ вычислялось для последовательных значений 1 от О до 14О с шагом в 10 единиц.

На *рис. 1* изменение оболочечной структуры с изменением спина иллюстрируется с помощью изображения функции $\delta R(\beta, \gamma, \omega)$ для $\omega = O$ и $\omega = O,6$ *МэВ*, соответственно. Последнее значение ω соответствует I, порядка 40. Следует отметить особо, что симметрия относительно оси $\gamma = O^{\circ}$ теряется полностью при таких значениях углового момента.

На рис. 2 показано изменение положения различных минимумов энергии с изменением спина. Также показано соответствующее изменение в чистой классической модели /которую можно получить, опуская второй член в ур. /7//. В качестве типичных примеров были выбраны два ядра, ¹⁶⁰ Dy и ¹⁷⁸ Hf, представляющих более легкую



Рис. 1. Оболочечный вклад в R - функцию ядра 168 Yb при $\omega = O$ и $\omega = O, \delta_A M \ni B$.

н более тяжелую области рассмотренных ядер. На сильно нзрезанном "ландшафте" довольно часто встречаются мелкие "озера", которые вряд ли соответствуют стабильным конфигурациям, если иметь в виду динамические флюктуации формы. Чтобы исключить такие ложные минимумы, в качестве критерия "стабильности" минимума было выбрано условие, что барьер, окружающий минимум, нигде не был ниже 1,5-2 МэВ.

<u>Ядро ¹⁶⁰ Dy</u> /puc. 2a/

При $I \le 50$ равновесные формы соответствуют положительным значениям γ . Это значит, что оболочечные силы достаточно велики и направлены так, что ядро

6



Рис. 2. Различные минимумы в энергии деформации ядер 160 Dy и ¹⁷⁸ Hf. Черные кружки обозначают положение абсолютного минимума, светлые - второго минимума и крестики - минимума в классической энергии. Точки, принадлежащие непрерывному семейству форм, соединены прямыми линиями. вращается вокруг промежуточной оси классического тензора инерции. Это характерно для большинства рассмотренных ядер с числом нейтронов N < 102. При N = 98 и N=102 максимальное значение у становится даже больше, чем в ядре ¹⁶⁰ Dy. /Шаг по N был выбран равным 4/. Так в некоторых ядрах с N = 102 мннымум выходит за верхнюю границу области, в которой проводились вычисления. Для N > 106 положительные значения у также часто были получены, но здесь только при малых значениях спина. /см., напр., ¹⁷⁸ Hf, рис. 26/. Тенденшия к положительным значениям у в пределе малого спина, наблюдаемая здесь, находится в согласни с рядом микроскопических вычислений /11-14/, в которых было показано, что производная $\partial \mathcal{J}_{\alpha}$, $/\partial \gamma$ момента инерции в модели принудительного вращения положительна в редкоземельной области /в аднабатическом приближенин /15/ это ведет к положительным 2, в согласии с экспериментом/. То, что тот же характер зависимости получен в настоящих вычислениях, показывает, что этот результат не зависит от присутствия парных корреляший. Это можно понять на основании того, что в четночетном ядре момент инерции в модели принудительного вращения исчезает /с учетом спаривания или без него/ при $sin(\gamma - 2\pi/3) = 0$ и $\beta \neq 0$) и, следовательно, pactet c poctom sin($v - 2\pi/3$).

Второй минимум проявляется в точке (β , γ) \approx = /0,5, - 60° / при I = 60, а при I = 80 становится абсолютным минимумом, в то время как конфигурация с меньшей деформацией теряет стабильность. При I = 70 энергия ядра ¹⁶⁰ Dy имеет три минимума, все в пределах 400 кэВ. Третий из них ((β , γ) \approx /0,53,- 17°// не является стабильным ни при меньших, ни при больших спинах и вряд ли играет какую-либо роль при распаде компаунд-ядра. Для I \geq 100 стабильных минимумов нет.

Ядро ¹⁷⁸Нf

Этот пример существенно отличается от предыдущего в том смысле, что равновесная форма эволюционирует непрерывно от I = 0 до I =100 г.е. до максимального спина, при котором ядро еще стабильно относительно деления. При $1 \ge 30$ значение γ отрицательно. Развитие формы грубо может быть описано как центробежное растяжение, начинающееся с основного состояния при (β , γ) = = /0,26,0°/.

Сосуществование нескольких минимумов, как было видно в случае 160 Dy, разительным образом проявляется в ядрах с N = 90. Так, в 156 Dy /см. рис. 3/ два хорошо определенных минимума с $\beta \approx 0.3$ и 0.8 присутствуют одновременно при всех l ≥ 40. Хотелось бы подчеркнуть глубоко идущие следствия, вытекающие из ситуации, изображенной на рис. 3, для у -распада после первого, статистического охлаждения, ведущего ядро в область нраст-полосы /16/. Статистический распад наиболее вероятно приведет к конфигурации с наименьшей энергией, т.е. при 1>60 к состоянию с сильнодеформированной формой. Вследствие большого барьера, разделяющего два минимума, следует ожидать, что система будет оставаться в минимуме, соответствующем большой деформации, даже после того, как он перестал быть нижайшим. Таким образом, система отклонится от ираст-полосы, пока в конце концов барьер не исчезнет при I < 40 и не сможет начаться новое охлаждение. /Вычисления форм с большой деформацией не проводились при I<40, но из более ранних исследований с учетом спаривания известно, что при I = 0 второго минимума нет/.

В заключение сделаем несколько общих замечаний относительно полученных результатов. Во-первых, оболочечная поправка, как оказывается, всегда стабилизирует холодное ядро относительно центробежного растяжения. Это связано с быстрыми изменениями, привносимыми в энергию оболочечной поправкой /см. *рис. 3*/. Примеры стабилизирующего эффекта видны на *рис. 2*, где в обонх случаях предсказываются стабильные конфигурации при таких спинах, при которых классическое ядро уже теряет стабильность. /Следует помнить в этой связи о более жестких критериях стабильности, которые применялись к минимумам энергие с оболочечной поправкой. Для трехосной конфигурации, предсказываемой в классической модели, барьер деления никогда не превосходет 2 МэВ/. В благоприятных случаях оболочечная поправка может повысить критический спин на величину до ~30 единиц.



Рис. 3. Разрезы энергии деформации ядра ¹³⁰ Dy приблизительно вдоль "делительной долины" при трех значениях спина. Вспавки указывают проекцию разреза на (β, γ) - плоскости. Соопветствующие классические кривые показаны пунктиром.

10

Другой общей чертой является отсутствие ирастконфигурации, близкой к линии $\gamma = -60^{\circ} \cdot / Ядро^{160} Dy$ является одним из немногих исключений из этого правила/. Отсутствие таких конфигураций означает, что все переходы ираст-распада будут иметь ротационное усиление, что приведет к короткому полному времени распада компаунд-ядра, в соответствии с экспериментальными данными 16/ Более того, частота нутационных колебаний ω_и ("Wobbling frequency" в терминологии работы /16/будет мала. На самом деле ω_w исчезает при $\gamma = 0^{\circ}/\mu\gamma = 60^{\circ}/,$ где нутационный спектр переходит в квадратичный, связанный с вращением вокруг оси симметрии. Оценивая *ω w* в некоторых случаях на основе наших вычислений энергии деформации, находим, что типичное значение ωw равно 50-100 кэВ. Эта величина достаточно мала, чтобы можно было объяснить на вид непрерывный характер наблюдаемого спектра распада.

Нам приятно выразить благодарность всем нашим коллегам из Варшавы, Дубны, Копенгагена, Лунда и Россендорфа, особенно д-ру С.Фрауендорфу, за миогочисленные полезные дискуссии. Мы также благодарны членам группы из Варшавы и Лунда за предоставление рукописи их статьи с близкими исследованиями до ее опубликования. Один из авторов /К.Н./ благодарен Объединенному институту ядерных исследований за гостеприимство, оказанное ему во время пребывания в Дубне.

Литература

- 1. A.Bohr, B.R.Mottelson. Physica Scripta, vol. 10A (1974) 13.
- 2. M.Brack et al. Rev.Mod.Phys., 44, 320 (1972).
- 3. S.Frauendorf, V.V.Pashkevich. Phys.Lett., 55B, 365 (1975).
- 4. В.В. Пашкевич, С.Фрауендорф. ЯФ, 20, 1122 /1974/.
- 5. V.M.Strutinsky. Nucl. Phys., A218, 169 (1974).
- 6. О.Бор, Б.Моттельсон. Структура атомного ядра, т.1, М., Мир, 1971, стр. 283-287.
- 7. Г.Голдстейн. "Классическая механика", М., Гостехиздат, 1957, стр. 239.
- 8. N.Bohr, J.A.Wheeler. Phys.Rev., 56, 426 (1939).
- 9. S.Cohen, F.Plasil, W.J.Swiatecki. Ann. Phys., 82, 557 (1974).

- 10. И.Н.Михайлов. Сообщение ОИЯИ, Р4-7862, Дубна, 1974.
- 11. I.V. Pavlichenkov. Nucl. Phys., 55, 225 (1964).
- 12. E.R.Marshalek. Phys.Rev., 158, 993 (1967).
- 13. D.Karadjov, I.N.Mikhailov, J.Piperova. Phys.Lett., 46B, 163 (1973).
- 14. K.Neergard. NORDITA-Preprint, Dec, 1974.
- 15. A.Bohr, B.R.Mottelson. "Nuclear Structure", v. 2, ch. 5 (in press).
- 16. B.R.Mottelson. Proc. Nucl. Struct. Symp. of the Thousand Lakes, Joutsa, 1970, part II, pp. 148-165.

Рукопись поступила в издательский отдел 9 июня 1975 года.