ОБЪЕДИНЕННЫЙ ИНСТИТУТ ЯДЕРНЫХ ИССЛЕДОВАНИЙ ДУБНА

19/8-74

P3 - 7980

Э.Н.Каржавина, Ким Сек Су, А.Б.Попов, Х.Файков 3209/2-74

ПАРАМЕТРЫ НЕЙТРОННЫХ РЕЗОНАНСОВ ИЗОТОПОВ 161_{Dy} и 163_{Dy}

C 34321

K- 228



ЛАБОРАТОРИЯ НЕЙТРОННОЙ ФИЗИНИ

P3 - 7980

Э.Н.Каржавина, Ким Сек Су, А.Б.Попов, Х.Файков

ПАРАМЕТРЫ НЕЙТРОННЫХ РЕЗОНАНСОВ ИЗОТОПОВ 161_{Dy} и ¹⁶³Dy

SUPERIOR BUTTETA

Направлено в ЯФ

Каржавина Э.Н., Ким Сек Су, Попов А.Б., Файков Х. РЗ - 7980

Параметры нейтронных резонансов изотопов 161 Dy и 163 Dy

На нейтронном спектрометре Лаборатории нейтронной физики ОИЯИ с разрешением 16 нсек/м проведены измерения спинов нейтронных резонансов ¹⁶¹ Dy и ¹⁶³ Dy методом множественности гамма-квантов. Определены спины и нейтронные ширины для 44 резонансов ¹⁶¹ Dy и 38 резонансов ¹⁶³ Dy. Получены следующие значения силовых функций для ¹⁶¹ Dy: S_{J=2} = (1,96±0,65).10⁻⁴, S_{J=3} = (1,3±0,42).10⁻⁴, для ¹⁶³ Dy: S_{J=2} = (2,1±0,7).10⁻⁴, S_{J=3} = (1,0±0,35).10⁻⁴.

Препринт Объединенного института ядерных исследований. Дубна, 1974

Karzhavina E.N., Kim Sek Su, Popov A.B., Faikov Kh. P3 - 7980

Neutron Resonance Parameters of ¹⁶¹Dy and ¹⁶³Dy Isotopes

Neutron resonance spins for 161 Dy and 163 Dy were measured by the gamma-quantum multiplicity method using the neutron spectrometer (Laboratory of Neutron Physics, JINR) with the resolution of 16 ns/m. The spins and neutron widths were determined for 44 resonances of 161 Dy and for 38 resonances of 163 Dy. There were obtained the values of the strength functions for 161 Dy: S_{J=2} = (1.96+0.65) \cdot 10⁻⁴, S_{J=3} = (1.0+0.35) \cdot 10⁻⁴.

Preprint. Joint Institute for Nuclear Research. Dubna, 1974

© 1974 Объединенный институт ядерных исследований Дубна

Введение

Настоящее сообщение является продолжением работы /1/ по исследованию спинов нейтронных резонансов методом множественности гамма-квантов. В/1/ измерения были выполнены на естественном образце Dy охватывали область только до 60 эВ. Ввиду того, что некоторые резонансы¹⁶¹ Dy н ¹⁶³ Dy имеют близкие энергин, а также из-за возможного различия спиновых эффектов для этих изотопов результаты, полученные в /1/, требовали уточнения. Поэтому нами были проведены измерения на разделенных изотопах¹⁶¹ Dy и ¹⁶³ Dy. результаты которых приводятся ниже. Мы имели также возможность, кооме спинов нейтронных резонансов, определять и их нейтронные ширины. Хотя нейтронные ширины резонансов нечетных изотопов диспрозия были известны /2,3/. наши данные оказались полезными, так как они позволили уточнить и дополнить параметры резонансов ¹⁶¹ Dy н ¹⁶³ Dy в исследованных нами энергетических интервалах, в особенности параметры резонансов ¹⁶³ Dy.

Измерения и обработка данных

Описание методики измерений и обработки экспериментальных данных содержится в наших публикациях^{(4,5/}. Гамма-лучи от резонансного захвата нейтронов мы регистрируем 4-кристальным Nal - детектором, электронная схема которого имеет каналы одиночного счета и двойных совпадений. Детектор расположен на 243-метровой базе, что позволяет нам иметь разрешение 16 нсек/м в бустерном режиме работы реактора. Измерения выхода γ -лучей проводились одновременно на двух 4096-канальных временных анализаторах, на которые подавались выходы каналов одиночного счета и счета совпадений. Анализ экспериментальных спектров и вычисление площадей наблюденных резонансов проводились с помощью осциллографа со световым карандашом. Для каждого резонанса вычислялось отношение площади в режиме одиночного счета S₂ к площади в режиме совпаденийS_c:

 $\mathbf{R} = \mathbf{S}_{\Sigma} / \mathbf{S}_{\Sigma}$.

Возможность определения спинов резонансов заключается в том, что совокупность отношений R распадается на две группы в зависимости от спина захватного состояния $J = 1 \pm 1/2$ / I - спин мишени/. Статистическая достоверность определяемых значений спина оценивалась методом, предложенным в^{/6/} /см. ^{/1/} /.

В качестве исследуемых образцов использовалась окись диспрозия, обогащенная изотопами ¹⁶¹ Dy и ¹⁶³ Dy. Изотопный состав образцов приведен в табл. 1.

| Изотопный состав образцов в % | | | | | | | |
|---|-----|-----|------|-------------------|------|-------------------|--------------|
| Изотоп образец | 156 | 158 | 160 | 161 | 162 | 163 | 164_ |
| ¹⁶¹ Dy ₂ O ₃ | 0,1 | 0,1 | 0,49 | 92,2 <u>+0</u> ,2 | 5,48 | 1,17 | 0, 66 |
| ¹⁶³ Dy ₂ O ₃ | 0,2 | 0,2 | 0,2 | 0,22 | 1,27 | 92,5 <u>+</u> 0,1 | 6,1 |

Таблица 1

Для ¹⁶¹ Dy измерения выполнены для трех толщин образцов /4,36.10²⁰; 1,32.10²¹; 4,81.10²¹ ав/см²по ¹⁶¹ Dy /, для ¹⁶³ Dy - для двух толщин /1,21.10²¹ и 4,43.10²¹ ав/см² по ¹⁶³ Dy /. Измерения с разными толщинами были выполнены с целью проверки стабильности идентификации спинов близко расположенных резонансов, так как с уменьшением толщины образца в ряде случаев ослаблялось влияние соседних резонансов. Данные о площадях резонансов для образцов разной толщины были полезны также при вычислении нейтронных ширин. Мы использовали следующие пороги: в канале одиночного счета - 2,3 МэВ, в канале совпадений - 0,33 и 0,1 МэВ. Величина спинового эффекта

$$a = \frac{1}{2} \frac{\langle \mathbf{R}_{1-1/2} \rangle - \langle \mathbf{R}_{1+1/2} \rangle}{\langle \mathbf{R}_{1-1/2} \rangle + \langle \mathbf{R}_{1+1/2} \rangle}$$

оказалась зависящей от порога канала совпадений. При пороге O,33 *МэВ а* было равно 5,5% и 7,2%, а при пороге O,1 *МэВ* - 12,4% и 12,6% для ¹⁶¹ Dy и ¹⁶³ Dy соответственно.

Площади резонансов, вычисленные при обработке экспериментальных кривых выхода у -лучей, были использованы нами для определения нейтронных ширин. Можно написать, что площадь резонанса равна:

$$\mathbf{S} = \boldsymbol{\Pi} \boldsymbol{\epsilon} \quad \mathbf{A} \quad \frac{\mathbf{\Gamma}_{\boldsymbol{\gamma}}}{\boldsymbol{\Gamma}} ,$$

где II - поток нейтронов, ϵ - эффективность регистрации акта захвата, А - площадь Юза. Используя для нормировки некоторые резонансы с известными параметрами, мы получили для остальных наблюдаемых резонансов величи-

$$\mathbf{C} = \mathbf{A} \frac{\Gamma_{\mathbf{y}}}{\Gamma}.$$

При этом, ввиду малости спинового эффекта, мы пренебрегали зависимостью эффективности от спина резонанса. Для уменьшения влияния спиновой вариации эффективности при вычислении нейтронных ширин мы использовали также совместно значения С, полученные из спектров совпадений и одиночного счета.

Вычисление нейтронных ширин проводилось методом площадей с использованием метода наименьших квадратов по новой программе, написанной для ЭВМ CDC –6200. Значения радиационных ширин были фиксированы, при этом полагалось, что для 161 Dy $\Gamma_{\gamma} = 120 \text{ мэВ}$, для 163 Dy $\Gamma_{\gamma} = 100 \text{ мэВ}$. Для каждого резонанса использовалось несколько площадей: рассматривались образцы разной толщины и, как отмечено выше, оба типа каналов детектора.

Для образца ¹⁶³ Dy /толщиной 8,7.10²¹ ап/см² / было проведено также измерение пропускания с помощью батарен ³He-счетчиков. Для определения фона применялись фильтры Мп или Со, а также собственные сильные резонансы ¹⁶³Dy. Площади резонансов ¹⁶³ Dy, полученные по кривой пропускания, были включены в обработку при вычислении нейтронных ширин.

На рис. 1 и 2 представлены примеры спектров¹⁶¹ Dy и ¹⁶³Dy после их обработки.

Результаты и их обсуждение

Полученные нами параметры нейтронных резонансов изотопов 161 Dy и 163 Dy приведены в табл. 2 и 3. Энергетические интервалы, в которых проведены измерения, были несколько больше, чем указано в таблицах: для 161 Dy до 200 эВ, для 163 Dy до 450 эВ. Линейная ависимость числа наблюдаемых резонансов от энергии нейтронов в этих интервалах убеждает в том, что в наших измерениях нет заметного пропуска уровней. Однако недостаточное разрешение не позволило полностью обработать экспериментальные спектры.

Проводя сравнение значений спинов для резонансов ¹⁶¹Dy с результатами, полученными нами в ^{/1/} для естественного образца, мы вынуждены отметить их плохое согласие. После тщательного анализа мы выделили несколько причин для объяснения такого расхождения. Из настоящих измерений следует, что в естественном образце резонансы 10,3 и 20,3 эВ принадлежат не только

| | | Таблица | 2 |
|-------------------|-------|--------------------|----------------------------|
| Парамет | ры не | йтронных | с резонансов |
| E _{o aB} | 3 | Вероят- ность % | In BUTH 2gr |
| 2,72 | 3 | | 0,32 ± 0,04 ₩) |
| 3,68 | 2 | 100 | I,OI ± 0,09、 ^{₩)} |
| 4,31 | 2 | 100 | 0,56 ± 0,05 |
| 7,7I | 3 | 100 | 0,20 ± 0,02 |
| 10,3 | 2 | 100 | 0,14 ± 0,01 |
| IO,8 | 3 | IOO | 0,14 ± 0,01 |
| 12,6 | 3 | 100 | 0,015± 0,004 |
| 14,3 | 2 | 97 | I,75 ± 0,14 |
| I6,7 | 3 | 100 | I,85 ± 0,16 |
| 18.4 | 2 | 100 | 2,13 ± 0,16 |
| 20.3 | 2 | 90 | 0,13 ± 0,01 |
| 25,2 | 2 | 95 | $0,29 \pm 0,02$ |
| 29,0 | 2 | 100 | 0,57 ± 0,03 |
| 29,9 | 3 | 90 | 0,17 ± 0,01 |
| 35,7 | 3 | 100 | 0,40 ± 0,02 |
| 37,7 | 3 | 190 | I,84 ± 0,16 |
| 38.4 | 3 | 100 | 2,30 ± 0,19 |
| 43,2 | 3 | IOO | 1,98 ± 0,16 |
| 45,0 | 2 | 100 | 2,55 ± 0,19 |
| 48,8 | | | < 0,1 |
| 50,8 | 3 | 98 | 0,78 ± 0,05 |
| 51,6 | 2 | 95 | 3,63 ± 0,34/ |
| 52,2 | (3) | | ј лублет |
| 55,0 | 2 | 100 | I,48 ± 0,10 |
| 59,5 | 2 | 100 | 0,91 ± 0,06 |
| 61.3 | 2 | 100 | 1,20 ± 0,08 |
| 63.5 | 3 | 100 | 0,56 ± 0,04 |
| 71.4 | (3) | | 0,81 ± 0,05 |
| 73.I | 3 | 97 | 0,43 ± 0,02 |
| 76,6 | | | (0,26) |
| 77.I | | | (0,20) |
| 78,I | | | (0,07) |
| 82.2 | 2 | 100 | 0.34 ± 0.02 |
| 84,9 | 3 | 100 | 0.62 ± 0.05 |
| 86.6 | | | <0,I |
| 88.5 | 3 | 100 | 1,35 ± 0,09 |
| 9I,I | | | (C, I7) |
| 93,1 | 3 | 100 | 2,25 ± 0,30 |
| 95,I | 3 | 95 | 0,29 ± 0,02 |
| 101,0 | 2 | 100 | $1,50 \pm 0,12$ |
| 102,2 | | | (0,07) |
| 104.0 | | | (0,16) |
| 104,8 | 2 | 100 | 0,82 ± 0,09 |
| II0,4 | 3 | 98 | 0,86 ± 0,09 |
| 112,3 | 2 | 97 | 0,92 ± 0,07 |
| 113,3 | | | (0,16) |
| 117,2 | | | (0,17) |
| 118,2 | 2 | IOO | 0,82 ± 0,06 |
| 120,3 | 2 | 99 | 0,75 ± 0,05 |
| 124,3 | 2 | 100 | 5,39 ± 0,63 |
| 127,3 | (3) | | 0,25 ± 0,02 |
| 131,1 | 3 | 100 | 0,53 ± 0,03 |
| 138.2 | 3 | 90 | I. IB ± 0.10 |

99

1,00 ± 0,10

ж Данные из ∕2/

142.6

6

Таблица З Параметры нейтронных резонансов ¹⁶³ Dy

| <u></u> | Е _о эВ | J | Вероят- ность \$ | Г ,° мэВ | |
|---------|----------------------|-----|---------------------|---------------------|----|
| | I.7I | 2 | | 1,65 ± 0,17 | ¥) |
| | 16.2 | 3 | 100 | 3,02 ± 0,44 | |
| | 19.6 | 3 | 100 | 0,18 ± 0,01 | |
| : | 35,7 | 2 | 100 | I,68 ± 0,15 | |
| : | 50,2 | 3 | 100 | 0,38 ± 0,03 | |
| : | 55,8 | (3) | 60 | 3,14 ± 0,30 | |
| 1 | 59,0 | 2 | 100 | II,I ± 0,9 | |
| (| 66,0 | 3 | 100 | 0.76 ± 0,08 | |
| , | 71,9 | 3 | 100 | 0,36 ± 0,03 | |
| , | 75,2 | 2 | 100 | 0,31 ± 0,02 | |
| , | 78,9 | 2 | 100 | 1,68 ± 0,12 | |
| - 1 | 86,I | 3 | 98 | 0,12 ± 0,01 | |
| 5 | 94,0 | 3 | 100 | 1,59 ± 0,11 | |
| I | D5,8 | 3 | 98 | 6,I ± I,I | |
| I | 07,2 | 2 | 100 | 2,69 ± 0,46 | |
| 12 | 20,2 | 2 | 98 | I,06 ± 0,06 | |
| I | 26,4 | 3 | IUG | 2,28 ± 0,37 | |
| I | 27,2 | (2) | | (0,51) | |
| I | 35,I | 3 | 97 | 0,36 ± 0,02 | • |
| Ŀ | 43,3 | 2 | 100 | 2,27 ± 0,48 | |
| I | 44,7 | 2 | 100 | 3,75 ± 0,95 | |
| I | 54,7 | 2 | 100 | 5,08 ± 0,91 | |
| I | 63,7 | 3 | 001 | 0,79 ± 0,05 | |
| I, | 77,1 | 3 | 100 | 0,26 ± 0,02 | |
| I | 84,9 | 3 | 98 | 0, 34 ± 0,02 | |
| I | 86,7 | 2 | 90 | 0,30 ± 0,02 | |
| 2 | U 3,0 | 2 | 99 | 2,33 ± 0,16 | |
| 2 | 05,0 | 3 | 100 | I,76 ± 0,I3 | |
| 2 | 13,3 | 3 | 96 | 0,39 ± 0,04 | |
| 2 | 23,8 | 2 | 94 | 11,9 ± 1,8 | |
| 2 | 33,4 | (3) | 7I | 0,31 ± 0,02 | |
| 2 | 50 ,6 | 3 | 100 | 0,88 ± 0,06 | |
| 2 | 60,8 | 2 | 90 | 6,53 ± 0,79 | |
| 2 | 68,2 | 3 | 93 | 6,29 ± 0,43 | |
| 2 | 73,8 | 2 | 98 | 1,47 ± 0,22 | |
| 2 | 80,6 | 3 | 100 | I.I5 ± 0,I8 | |
| 2 | 88,7 | 2 | 98 | 4,22 ± 0,37 | |
| 2 | 97,4 | (2) | 80 | 4,10 ± 0,30 | |
| | 0.00 | 2 | 700 | | |

*Данные из/2/.

изотопу ¹⁶¹ Dy. Сравнение спектров для естественного образца и для образца, обогашенного ¹⁶¹Dy, имеющего толшину, одинаковую с естественным образцом /см. рис. 3/, доказывает, что в естественном образце в эти резонансы дают существенный вклад другие изотопы. Так, если вычислять нейтронные ширины для этих резонансов по естественному образцу, то мы получим $\Gamma_n =$ =2,4 мэВ н $\Gamma_n = 4,7$ мэВ для резонансов 10,3 н 20,3 эВ соответственно. В то время как из данных измерений с обогащенным образцом мынмеем $\Gamma_n = 0,38 \text{ мэВ} / 10,3 \text{ зB} / 10,3 \text{ sB} / 10,3$ н Г_п = 0,48 мэВ /20,3 зВ/. Мы не смогли определить, какому /или каким/ еще изотопу принадлежат эти резонансы, так как для четных изотопов Dy нет достаточно подробных данных. Остается также открытым вопрос: действительно ли при этих энергиях у ¹⁶¹Dy имеются резонансы? Дело в том, что нейтронные ширины, полученные в разных работах для указанных резонансов, существенно различаются. Кроме того, резонанс 10,3 эВ в спектре, полученном в измерениях с образцом ¹⁶¹ Dv . имеет более широкую форму, чем соседний резонанс 10,8 эВ. Наличие в естественном образце сильных резонансов 10,3 и 20,3 эВ, имеющих большие значения R, привело к смещению среднего по резонансам значения <R>в большую сторону. Этому эффекту способствовало и то обстоятельство, что среднее значение < R > для 163 Dy /при пороге в канале совпадений О,33 МэВ/ оказалось больше, чем для ¹⁶¹ Dy. Смещение <R> в сторону увеличения и привело к тому, что часть резонансов ¹⁶¹Dy, относящихся к группе со спином 2 при идентификации спинов по естественному образцу, попала в группу со спином 3, так как $< R_{I=3} >$ меньше $< R_{I=9} > /$ см. / /. Исключение составляют слабый резонанс 12,6 эВ и резонанс 35,7 эВ. Ошибка в определении спина резонанса 35,7 эВ объясняется наличием при этой энергии более сильного резонанса у ¹⁶³Dy с противоположным спином.

Значения спинов, полученные в настоящей работе для ¹⁶¹Dy и ¹⁶³Dy, полностью согласуются с результатами поляризационных измерений Брукхейвенской лаборатории ^{/7,8/}, где были измерены спины для области энергий до 19 *эВ*. Что касается нейтронных ширин, то

8

наши результаты, в основном, согласуются в пределах ошибок с данными из $^{/2,3/}$. Мы смогли получить параметры большего числа резонансов для 163 Dy. Для 161 Dy некоторые резонансы, ранее принимавшиеся за одиночные, оказались дублетами.

Используя параметры резонансов из табл. 2 и 3, мы провели оценку таких усредненных характеристик, как средние расстояния между резонансами и силовые функции. На рис. 4 а,б представлена зависимость от энергии нейтронов числа наблюдаемых уровней, а на рис.5 а,б - суммы приведенных нейтронных ширин для резонансов с определенным спином. В табл. 4 приведены значения средних расстояний и силовых функций по всем наблюдаемым резонансам и по резонансам с определенным спином, а также оценки спинового фактора σ , входящего в формулу плотности уровней, даваемую статистической моделью. При оценках D_J и S_J для ¹⁶¹ Dy было опущено несколько слабых уровней с неопределенными спинами, что не должно существенно повлиять на величины D н S.

| | 3 | Усредн | Т <i>а</i> енные | блица параме | 4 е т ры ¹⁶¹ | 1 _{Дуи} 16 | ⁵³ Dy |
|-------------------|---------------------|--------------------------------|----------------------|----------------------|-----------------------------------|---------------------------|---------------------------|
| Величина | D | | D | D | S%10 ⁴ | $S^{\circ} \times 10^{4}$ | |
| Изотоп | эВ | $S^{o} \times 10$ | J = 2 эВ | J=3 эВ | J = 2 | J = 3 | σ |
| ~161 Dy | 2,5 <u>+</u> 0,3 | 1,69 <u>+</u> 0, 3 6 | 5,9 <u>+</u> 0,7 | 4,7 <u>+</u> 0,5 | 1,96 <u>+</u> 0,65 | 1,33 <u>+</u> 0,42 | 5,00 ⁺¹⁰ -1,7 |
| ¹⁶³ Dy | 7,8 <u>+</u> 1,0 | 1,55 <u>+</u> 0,38 | 16,7 <u>+</u> 2,0 | 14,0 <u>+</u> 1,6 | 2,1 <u>+</u> 0,7 | 1,0 <u>+</u> 0,35 | 4,5 ^{+∞} -1,5 |
| | | | | | | | |

Из табл. 4 видно, что силовые функции ¹⁶¹ Dy и ¹⁶³ Dy для разных спинов отличаются. Однако делать утверждение о наличии спиновой зависимости силовых функций для этих изотопов нет достаточных оснований,

так как оценка статистической достоверности наблюдаемых значений S² в предположении, что на самом деле силовые функций для разных спинов одинаковы. дает следующие вероятности случайного наблюдения такого различия: для¹⁶¹ Dy-50%, для 163 Dy – 20% / оценки вы-полнены методом, предложенным в $^{/9/}$ /. Следует принять во внимание также, что ошибка в определении спинов только 1-2 сильных резонансов может резко изменить наблюдаемые значения S[°]₁. Для надежного ответа на вопрос о существовании спиновой зависимости S° необходимо получить данные для большого числа резонансов. Так, чтобы вероятность случайного наблюдения таких значений S_{+}° , какие мы видим у ¹⁶¹ Dy и ¹⁶³ Dy , была мала /например, меньше 5%/, необходимо увеличить число исследованных резонансов для ¹⁶¹ Dy примерно в 10 раз, для ¹⁶³ Dy - в 2 раза. Измерение спинов для такого большого числа резонансов является в настоящее время задачей нереальной, следовательно, нельзя надеяться достоверно обнаружить спиновую зависимость путем анализа индивидуальных резонансов, если силовые функции для разных спинов отличаются в 2 раза и менее, только из-за невозможности достигнуть требуемой статистики уровней, не говоря уже о том, что всегда остается вопрос о возможных ошибках в определении спинов некоторых резонансов. Только прямые измерения спиновой зависимости усредненных сечений способны исключить статистическую неопределенность, поэтому измерения усредненных сечений с поляризованными нейтронами и поляризованными ядрами являются перспективными и очень важными для решения "спиновой проблемы" силовых функций.

В заключение авторы выражают благодарность Г.Г.Самосвату и В.Г.Николенко за помощь в измерении пропускания ¹⁶³ Dy. Мы признательны также Н.Ю.Шириковой и И.И.Шелонцеву за помощь в написании программы вычисления параметров резонансов.





2



٠.

Рис. 2a. Диспрозий-161. Сплошная кривая - спектр в режиме одиночного счета, точки - спектр в режиме совпадений.

ω





Рис. 3. Участок спектра: вверху - естественный образец, внизу - образец ^{f61}Dy, толщиной по ^{l61}Dy одинаковый с естественным образцом.

••;





Рис. 4 а/ Зависимость числа резонансов с разными спиновыми состояниями от энергии нейтронов для ¹⁶¹ Dy . б/ То же для ¹⁶³ Dy.

16



Рис. 5 а/ Зависимость суммы приведенных нейтронных ширин резонансов с разными спиновыми состояниями для ¹⁶¹ Dy . б/ То же для ¹⁶³ Dy.

Литература

- 1. Э.Н.Каржавина, Ким Сек Су, А.Б.Попов. Препринт ОИЯИ, РЗ-6948, _ Дубна, 1973.
- 2. BNL-325, Second Ed., Suppl. No. 2, Vol. IIC, 1966.
- 3. S.F. Mughabghab, R.E. Chrien. Phys. Rev., Ic, 1850 (1970).
- 4. Э.Н.Каржавина, Ким Сек Су, А.Б.Попов. Сообщение ОИЯИ, РЗ- 6237, Дубна, 1972.
- 5. Э.Н.Каржавина, Ким Сек Су, А.Б.Попов. Препринт ОИЯИ, РЗ-6092, Дубна, 1971.
- 6. A.Stolovy et al. Phys. Rev., 5c, 2030 (1972).
- 7. G.Brunhart, V.Sailor. BNL-15392, 1970.
- 8. D.Rorer, G.Brunhart. BAPS, 16, 496, 1971.
- 9. Х. Малецки, Л.Б. Пикельнер, И.М. Саламатин, Э.И.Шарапов. Препринт ОИЯИ, РЗ-4484, Дубна, 1969.

Рукопись поступила в издательский отдел 24 мая 1974 года.