

С341-48

71 XII - 64

Г-844

✓

ОБЪЕДИНЕННЫЙ
ИНСТИТУТ
ЯДЕРНЫХ
ИССЛЕДОВАНИЙ

Дубна

P-1852



К. Я. Громов, Ж. Т. Желев, В. Звольска ,
В. Г. Калиников

ЯДЕРНЫХ ПРОБЛЕМ

ЛАБОРАТОРИЯ

О РАСПАДЕ E_{γ}^{161}

Яю, 1965, г2, б5, с783-793

1964

P-1852

2806/2 48.
К. Я. Громов, Ж. Т. Желев, В. Звольская^{x)},
В. Г. Калинников

о распаде E_{t}^{161} xx)



x) Адрес в настоящее время: Институт ядерных исследований ЧСАН,
Ржек у Праги, Чехословакия.

xx) Данная работа представляет собой доклад авторов на VII совещании
по ядерной спектроскопии и теории ядра в Дубне, июнь 1964 г.

I. Введение

Распад радиоактивного изотопа Er^{161} был исследован в работах^{1-21/}. Хандлей и Олсон^{/1/} первыми обнаружили 3,6-часовую эрбьеву активность, которая наряду с другими продуктами возникла при облучении протонами с энергией 24 Мэв окиси природного эрбия. Авторы приписали эту активность изотопу Er^{161} , который возникал в реакции $\text{Er}^{162}(\text{p},\text{p}n)$ или в реакции $\text{Er}^{162}(\text{p},2\alpha)$ как дочерняя активность коротковившего изотопа Tb^{161} .

Правильность приписания массового числа была подтверждена в массспектроскопических измерениях Митчела и Темплетона^{/2/}. Период полураспада Er^{161} , определенный в этой работе, составлял 3,5 часа. По более точным данным Днепровского и др.^{/10, 17/}, для периода полураспада следует принять значение $(11,16 \pm 0,36)$ ксек ($(3,1 \pm 0,1)$ часа).

В ранних работах в γ -спектре Er^{161} были достоверно обнаружены лишь наиболее интенсивные γ -пика с энергиями: $\sim 0,2$; $0,824$ и $1,12$ Мэв. Днепровский и Колесов при изучении конверсионных электронов подтвердили наличие переходов 211 и 826 кэв при распаде Er^{161} ^{/5/}. В дальнейшем γ -спектр Er^{161} изучался в работах Далксурена и др.^{/11/} и Гренча и Барсона^{/14/}. Наиболее полные сведения о γ -лучах получены в работе^{/14/}. Очень сложный γ -спектр Er^{161} был разложен на отдельные пикн при использовании результатов изучения $\gamma-\gamma$ -совпадений. Сведения о γ -переходах Er^{161} , полученные в работе Гренча и Барсона^{/14/}, мы приводим в таблице 1.

Конверсионные электроны, сопровождающие распад Er^{161} , изучались в ряде работ^{/5, 7-10, 12, 13, 15-21/}. Результаты наиболее полных исследований также приводятся в таблице 1.

В γ -спектре Er^{161} не было обнаружено заметного аннигиляционного пика, поэтому Хандлеем и Олсоном^{/1, 3/} делалось заключение, что распад $\text{Er}^{161} \rightarrow \text{Ho}^{161}$ осуществляется главным образом путем захвата орбитальных электронов. Однако в работе Нервика и Сиборга^{/4/} сообщалось, что полученная из реакции $\text{Ta} + \text{p}$ эрбьевая фракция испускает позитроны с граничной энергией $(1,2 \pm 0,1)$ Мэв, имеющие период полураспада очень близкий периоду полураспада Er^{161} . В то время ничего не было известно о существовании изотопа Er^{158} ($T_{1/2} = 8$ ксек). Как показано в работе Бонч-Осмоловской и др.^{/22/}, наблюдавшиеся в работе^{/4/} позитроны обязаны своим происхождением изотопу Er^{158} и его дочернему изотопу Ho^{158} ($T_{1/2} = 1,62$ ксек).

II . Условия опыта

Препарат. Изучение фракции эрбия, выделенной хроматографически из смеси редкоземельных элементов-продуктов реакции $Ta + p$ ($E_p = 660$ Мэв), затрудняется тем, что фракция содержит два изотопа с близкими периодами полураспада — Er^{161} и Er^{168} .

В нашей работе препаратом служил эрбий, выделенный хроматографически из тунеливой фракции через 2,5–3,0 часа после выхода последней с колонки. Мишень тантала в наших опытах облучалась, как правило, 2 часа. Фракция тундрия выходила приблизительно через 2 часа после конца облучения.

При облучении тантала протонами с энергией 660 Мэв в реакции глубокого расщепления возникают нейтронодефицитные изотопы тундрия с массовыми числами $A = 161 - 168$. При их распаде образуются следующие радиоактивные изотопы эрбия: Er^{165} ($T_{1/2} = 36$ ксек), Er^{163} ($T_{1/2} = 4,5$ ксек), Er^{161} ($T_{1/2} = 11,16$ ксек) и дочерний радиоактивный изотоп No^{161} ($T_{1/2} = 9$ ксек). Кроме этих активностей в препарате не исключено присутствие тундриевых изотопов в виде небольших примесей.

Приборы. Позитронное излучение эрбивого препарата исследовалось нами на магнитном β -спектрометре с трехкратной фокусировкой пучка^{/23/}. Применение такого прибора позволяет наблюдать малоинтенсивный β -распад ядер, поскольку прибор обладает очень низким фоном. Спектр конверсионных электронов Er^{161} был исследован на двух магнитных β -спектрометрах. В области энергий до 1200 кэв конверсионные электроны изучались на β -спектрометре с двойной фокусировкой пучка на угол $\pi\sqrt{2}$ ^{/24/}. Приборное разрешение этого β -спектрометра в наших опытах было от 0,2 до 0,35%. Применение метода ядерного резонанса позволяло определять энергию электронов с хорошей точностью (не хуже 0,1%). Область спектра конверсионных электронов выше 1150 кэв изучалась нами на β -спектрометре с трехкратной фокусировкой пучка. Большинство измерений на этом спектрометре было выполнено при разрешении 1%.

III . Результаты опытов

1. β^+ -спектр Er^{161} . При исследовании β^+ -спектра препарата эрбия, выделенного из фракции Tu , были замечены позитроны, которые по граничной энергии и периоду полураспада следует отнести к распаду Tu^{168} , присутствующего в препарате как загрязнение. После вычитания позитронного спектра Tu^{168} , измерявшегося нами ранее в чистом виде^{/25/}, остается спектр позитронов, изображенный на рис. 1. Оценка периода полураспада для этих позитронов показывает, что $7,2 \text{ ксек} \leq T_{1/2} \leq 18 \text{ ксек}$. График полураспада для этих позитронов показывает, что (820 ± 40) кэв (рис. 2). Рассмотренная энергия данного позитронного спектра равна (820 ± 40) кэв (рис. 2). Рассмотрение имеющихся сведений о спектрах позитронов изотопов Er и Tu позволяет исключение имеющихся сведений о спектрах позитронов изотопов Er и Tu позволяет исключение

чить возможность приписания обнаруженных позитронов любому изотопу этих элементов, кроме Er^{161} .

Было сделано сравнение интенсивностей позитронов Er^{161} и K -конверсионной линии γ -перехода $h\nu = 827$ кэв. Отношение их интенсивностей равно $0,04 \pm 0,01$. У перехода $h\nu = 827$ кэв известна мультипольность — $M1$. Анализ опубликованных в литературе данных^{/11, 14/} позволяет утверждать, что переход 827 кэв (включая конверсию) совершается в $(60 \pm 10)\%$ случаев распада Er^{161} . Используя перечисленные факты, мы подсчитали число позитронов Er^{161} на один акт распада: $I_{\beta^+} = (0,017 \pm 0,007)\%$. Значение I_{eff} для позитронов Er^{161} в этом случае оказывается равным $(7,4 \pm 0,3)$. Для периода полураспада было взято значение $(11,16 \pm 0,36)$ ксек из работы Днепровского и др.^{/10/}.

Ниже обсуждается место позитронов в схеме распада $Er^{161} \rightarrow No^{161}$.

2. Спектр конверсионных электронов. При исследовании конверсионного спектра Er^{161} мы ставили перед собой задачу обнаружения конверсионных линий от тех γ -переходов, которые наблюдались Гречем и Барсоном^{/14/}. Поэтому были измерены те участки спектра, где по данным работы^{/14/} можно было ожидать линии заметной интенсивности. Спектр электронов в интервале энергий от 1160 до 1700 кэв был снят непрерывно.

При идентификации конверсионных электронов мы принимали во внимание оценки периодов полураспада линий, а также опубликованные в литературе данные о присутствии в исследуемых интервалах энергий конверсионных электронов тех изотопов, которые помимо Er^{161} могли содержаться в препарате. Такими изотопами являются Er^{163} , No^{161} и изотопы Tu^{166} , Tu^{165} и Tu^{168} . Принимались во внимание также результаты исследований конверсионных электронов Er^{161} другими авторами.

В таблице 1 приведены данные нашей работы по изучению спектра конверсионных электронов. В той же таблице приведены для сравнения результаты Днепровского^{/17/} и Абдуразакова^{/18/} по исследованию конверсионных электронов Er^{161} . Отдельные участки конверсионного спектра изображены на рис. 3–11.

IV . Мультипольности переходов

Экспериментальные данные, полученные в настоящей и в других работах, позволяют подойти к вопросу об определении мультипольностей ряда γ -переходов Er^{161} .

Переход 211,2 кэв. Вывод о мультипольности данного перехода можно сделать, сравнив экспериментальные отношения интенсивностей K^- , L_I^- , L_{II^-} и L_{III^-} линий из работы Абдуразакова^{/19/} с теоретическими отношениями для разных мультипольностей.

Из таблицы 2 видно, что переход 211,2 кэв имеет мультипольность типа E3 и это полностью согласуется с выводами работ /5, 9/.

Переход 827,2 кэв. Для этого перехода в работе Днепровского и др. /10/ экспериментально определен коэффициент внутренней конверсии на K -оболочке, равный $(0,008 \pm 0,002)$. В этой же работе определено и отношение интенсивностей K- и L-линий /10/ рассматриваемого перехода. Авторы работы пришли к заключению, что переход 827 кэв имеет мультипольность M1.

В настоящей работе величина a_K определена по отношению интенсивности K-конверсионной линии к интенсивности γ -лучей $h\nu = 827$ кэв из работы /14/ по формуле: $a_K = \frac{I_{K211}}{I_{\gamma 827}} \cdot \frac{I_{K211}}{I_{K211}} \cdot a_{K211}^{E3}$ теор.

Сведения, необходимые для вывода мультипольности перехода $h\nu = 827$ кэв, представлены в таблице 3. Видно, что переход имеет мультипольность M1.

Переход 593,2 кэв. Нами экспериментально измерено отношение интенсивностей K-и L-линий этого перехода. По отношению интенсивности I_{K211} , взятой из данной работы, к интенсивности $I_{\gamma 593}$ из работы Гренча и Барсона /14/ определена величина коэффициента внутренней конверсии на K-оболочке. В таблице 4 экспериментально определенные величины a_K и K/L сравниваются с соответствующими теоретическими значениями для разных мультипольностей, взятыми из работы Слива и др. /26/. Можно заключить, что переход $h\nu = 593,2$ кэв имеет мультипольность или E2 или $(94\% \pm 4\%) E1 + (6 \pm 4\%) M2$.

Другие переходы. Для ряда переходов мы определили коэффициенты внутренней конверсии, используя данные об интенсивностях γ -лучей из работы Гренча и Барсона /14/ и данные настоящей работы об интенсивностях конверсионных электронов. Проведено сравнение с теоретическими коэффициентами по работе Слива и др. /26/ (см. таблицу 5). Для рассмотрения из работы /14/ были выбраны лишь те γ -переходы, которые можно считать простыми и для которых в настоящей работе были надежно измерены K-конверсионные линии.

V. Схема распада $E_{161} \rightarrow Ho^{161}$

Квантовые характеристики основных состояний ядер $^{161}_{\text{Er}}$ и $^{161}_{Ho}$. Квантовые характеристики основного состояния ядер $^{161}_{\text{Er}}$ и $^{161}_{Ho}$ /27/ непосредственно не измерялись, однако наблюдение ротационной полосы этого состояния в работе Абдумаликова и др. позволяет заключить, что его спин равен 3/2. Схема уровней Нильсона для 93-го нейтрона предсказывает состояние $3/2^-$ [521]. Правильность предсказания схемы уровней Нильсона подтверждается тем, что у ядра $^{64}_{\text{Gd}}$, имеющего 93 нейтрана, экспери-

ментально определен спин основного состояния, равный 3/2. Таким образом, с большой вероятностью можно приписать основному состоянию ядра $^{161}_{\text{Er}}$ характеристики 3/2- [521].

Спин основного состояния Ho^{161} непосредственно измерен в работе Бьюдика и Марруса /28/. Он равен 7/2. По схеме уровней Нильсона 67-ой протон должен находиться в состоянии $7/2^-$ [523]. Опытным путем определен спин основного состояния и у ядра Ho^{165} , также имеющего 67 протонов; он равен 7/2. Этот факт подтверждает, что основное состояние Ho^{161} описывается характеристиками $7/2^-$ [523].

Схема распада $E_{161} \rightarrow Ho^{161}$. Предлагаемая нами схема распада $E_{161} \rightarrow Ho^{161}$ изображена на рис. 12. В известной степени она является развитием схемы, предложенной Гречем и Барсоном /14/. При ее построении были использованы данные настоящей работы и других работ об энергиях и интенсивностях конверсионных электронов и γ -лучей, сопровождающих распад E_{161} , данные по изучению β^+ -спектра и результаты исследований $\gamma-\gamma$ -совпадений, а также выводы о мультипольностях ряда переходов. Предлагаемая схема в пределах ошибок эксперимента удовлетворяет энергетическому балансу и балансу интенсивностей.

VI. Обсуждение схемы распада E_{161}

Наиболее интенсивными переходами при распаде E_{161} являются переходы с $h\nu = 211,2$ и $827,2$ кэв. Поэтому в ряде работ /5, 10, 11/ было сделано предположение, что рассматриваемые переходы непосредственно идут в основное состояние ядра Ho^{161} с соответствующими уровнями. Мультипольности переходов и заселенности этих уровней при ϵ -захвате E_{161} позволяют приписать уровню 211 кэв характеристики $1/2^+$, а уровню 827 - $5/2^-$. По схеме уровней Нильсона - это два одночастичных уровня с характеристиками соответственно $1/2^+$ [411] и $5/2^-$ [532], носящие "дырочный" характер. Уровнем 211 кэв осуществляется E3-изомерия в ядре Ho^{161} . Такая изомерия наблюдается и в других ядрах: Ho^{159} - уровень 205,9 кэв; Ho^{163} - уровень 309,6 кэв; E_{167} - уровень 208,2 кэв /29/. Оценка времени жизни E3-изомерного уровня 211 кэв по формуле Вайскопфа-Мошковского ($T_{1/2} = 1 \cdot 10^{-2}$ сек) не противоречит измерениям Гренча и Барсона /14/, которые получили значение: $5 \cdot 10^{-7}$ сек $< T_{1/2} < 6 \cdot 10^2$ сек.

Уровень 593,2 кэв мы рассматриваем как нижний γ -вибрационный уровень основного состояния Ho^{161} . В пользу такой интерпретации говорит мультипольность перехода 593 кэв - E2, хотя, как видно из таблицы 4, нельзя исключить возможность мультипольности E1+M2. Этот случай можно сравнить с ситуацией в ядре $^{68}_{\text{Er}}$ /29/. Последнее, как и ядро Ho^{161} , имеет спин основного состояния 7/2. В работе Гангрского

и Лемберга /30/ по кулоновскому возбуждению был интерпретирован у -вibrationный уровень с $I=K=2$, расположенный при энергии 532 кэв.

Обсудим теперь место в схеме распада обнаруженных позитронов. По величине $Igft$ позитронный распад $Eg^{161} \rightarrow Ho^{161}$ следует принять за однократно запрещенный переход. Поэтому можно предположить, что позитроны идут на уровень 211 кэв. В этом случае разность масс ядер Eg^{161} и Ho^{161} будет (2050 ± 40) кэв/с². Полуэмпирические формулы Камерона /31/, Леви /32/ и Дранициной /33/ дают для этой разности соответственно 2033, 1616 и 1983 кэв/с².

Однако нельзя исключить из рассмотрения и другой вариант: позитронный распад заселяет уровень 593 кэв. Малая заселенность уровня 593 кэв может быть объяснена тем, что в состоянии 593 кэв возможен вклад волновых функций от тех состояний, на которые β^+ -распад и ϵ -захват сильно затруднен. Заселение уровня 593 кэв происходит не путем ϵ -захвата, а главным образом у -переходом с $\hbar\nu = 866,0$ кэв с уровня 1460 кэв.

Уровни с энергиями 932 и 1160 кэв были впервые рассмотрены Гренчем и Барсоном /14/. В настоящей работе уточнены энергии данных уровней и предложены характеристики для уровня 832 кэв - $(7/2^-$ или $9/2^-$).

Впервые введенный в работе /14/ уровень 1247 кэв мы подтверждаем по энергетическому балансу. Существование данного уровня обосновывается в работе Гренча и Барсона наблюдением следующих каскадов совпадений: (γ 88 γ 1167), (γ 305 γ 945), (γ 429 γ 826). В настоящей работе мы определили мультипольность переходов $\hbar\nu = 421,4$ и $\hbar\nu = 1247,4$ кэв, которыми разряжается рассматриваемый уровень. Это позволяет предложить для него характеристики: $5/2^+$ или $7/2^+$. По величине $Igft$ для ϵ -захвата на данный уровень предпочтительнее ввести в рассмотрение характеристики $5/2^+$. В таком случае его можно рассматривать как одночастичный уровень $5/2^+$ [413].

Уровень 1450 кэв введен на основании наличия каскадов совпадений: (γ 203 γ 1240), (γ 203 γ 1167), (γ 203 γ 945), (γ 203 γ 305) /14/, т.е. существует переход с уровня 1450 кэв на уровень 1247 кэв. Таким переходом является переход $\hbar\nu = 201,3$ кэв. У этого перехода определена мультипольность -E1. Исходя из этого факта и возможных характеристик уровня 1247 кэв, можно предложить уровень 1450 кэв набор характеристик от $3/2^-$ до $7/2^-$. Для этого же уровня подсчитано значение $Igft$ ϵ -захвата Eg^{161} . Величина $Igft$ позволяет для уровня 1450 кэв исключить из рассмотрения все характеристики, кроме $(3/2^-$ или $5/2^-$).

Уровень 1460 кэв разряжается переходами 127, 866 и 1460 кэв на уровни соответственно 1333, 593 и 0 кэв. Из данных Гренча и Барсона /14/ известно, что переход 127 кэв "совпадает" с переходами 1326 и 1105 кэв. Для осуществления такой возмож-

ности в нашей работе, также как и в работе /14/, вводится уровень 1333 кэв, который носит предположительный характер. По данным Гренча и Барсона /14/ у -переход 866 кэв "совпадает" с у -переходом 593 кэв, поэтому мы направляем его с уровня 1460 кэв на уровень 593 кэв. Переход 866 кэв, как видно из таблицы 4, имеет мультипольность E1. Для перехода 1460 кэв трудно предположить, как видно из таблицы 4, любую мультипольность, кроме E1. Поэтому уровню 1460 кэв приписываем характеристики $5/2^+$. Правда, в этом случае величина $Igft$ ϵ -захвата несколько меньше, чем это наблюдается у однократно запрещенных β -переходов. Нужно при этом иметь в виду, что при подсчете $Igft$ необходимо знать долю распадов Eg^{161} на рассматриваемый уровень. Долю распадов мы оценивали по интенсивности переходов, что сильно зависит от принятой схемы распада Eg^{161} .

Вводимый в настоящей работе уровень 1378 кэв в известной степени аналогичен уровню 1395 кэв из работы Гренча и Барсона /14/. Введением этого уровня обеспечивается наличие совпадений (γ 132 γ 1240) и (γ 132 γ 1167).

Уровень с энергией ≈ 1825 кэв был введен в работе /14/. Его наличием можно объяснить существование совпадений (γ 367 γ 865) и (γ 367 γ 593).

Уровень 1897 кэв вводится нами на основании баланса энергий, а также на основании наличия совпадений: (γ 452 γ 1410), (γ 452 γ 1240), (γ 452 γ 1167) и (γ 652 γ 845). Совпадения этих лучей измерены в работе /14/. Для этого уровня подсчитана величина $Igft$, равная $(4,6 \pm 0,6)$.

На основании энергетического баланса в настоящей работе предположительно вводится в рассмотрение уровень с энергией 1943 кэв. По интенсивностям переходов, которыми разряжается данный уровень, оценена доля ϵ -захвата Eg^{161} и подсчитана величина $Igft$. $Igft$ равен $4,2^{+0,6}_{-1,0}$.

По величинам $Igft$ ϵ -захвата на уровне с энергией 1897 и 1943 кэв можно предположить, что мы имеем дело с трехквазичастичными уровнями. В работе Соловьева /34/ показано, что в ядре Ho^{161} при энергии $\approx 1,7-1,8$ Мэв должны быть расположены уровни, трехквазичастичная природа которых обязана взаимодействию нуклонов: { $p_1 521^+$, $p_2 523^+$, $p_3 523^{\frac{1}{2}}$ }. Это взаимодействие приводит к мультиплету состояний: $1/2^+$, $5/2^+$, $9/2^-$ и $15/2^-$. β -распад на два нижних состояния ($1/2$ и $5/2^-$) должен быть типа α ($Igft \approx 4,8$). Полученные нами величины $Igft$ для рассматриваемых уровней этому не противоречат.

В заключение авторы выражают глубокую благодарность А.В. Кудрявцевой за существенную помощь в работе и Н.И. Пятову за обсуждение схемы распада.

Л и т е р а т у р а

1. T.Handley, E.Olson. Phys. Rev., 93, 524 (1954).
2. M.Michel, D.Templeton. Phys. Rev., 93, 1422 (1954).
3. T.Handley, E.Olson. Phys. Rev., 94, 945 (1954).
4. W.Nervik, G.Seaborg. Phys. Rev., 97, 1092 (1955).
5. И.С. Днепровский, Г.М. Колесов. Изв. АН СССР, серия физ., 22, 935 (1958).
6. F.Domanic, E.T.Patronis. Bull. Amer. Phys. Soc., 3, 177 (1958).
7. И.С. Днепровский. Материалы II совещания по нейтронодефицитным изотопам. Препринт ОИЯИ, 483, Дубна, 1959.
8. И.С. Днепровский, Л.Немет, там же.
9. B.Harmatz, T.H.Handley, J.W.Mihelich. Phys. Rev., 114, 1082 (1959).
10. И.С. Днепровский, Л.Немет, Л.К.Пекер. ЖЭТФ, 39, 13 (1960).
11. Б.Далхсурен, Л.М. Гвоздева, М.Я. Куэнцева, И.Ю.Левенберг, Ю.В. Норсеев, В.Н.Покровский, И.А.Ютландов. Материалы III совещания по нейтронодефицитным изотопам. Препринт ОИЯИ, Р-613, Дубна, 1960.
12. А.А. Абдуразаков, К.Я. Громов, Б.С. Джелепов, В.А. Халкин. Материалы III совещания по нейтронодефицитным изотопам. Препринт ОИЯИ, Р-613, Дубна, 1960; Изв. АН СССР, серия физ., 25, 1096 (1961).
13. К.Я. Громов, И.С. Днепровский. Изв. АН СССР, серия физ., 25, 1105 (1961).
14. N.A.Grench, S.B.Burson. Phys. Rev., 121, 831 (1961).
15. А.А. Абдуразаков, Ф.М. Абдуразакова, К.Я. Громов, Б.С. Джелепов. Материалы IV совещания по нейтронодефицитным изотопам, Дубна, 1961. Цитировано по книге Б.С. Джелепова, Л.К. Пекера, В.О. Сергеева "Схемы распада радиоактивных ядер". М.-Л., Изд-во АН СССР, 1963.
16. К.Я. Громов, Б.С. Джелепов, В.Звольска, И.Звольски, В.Г.Калинников, Н.А.Лебедев. Пр. и тезисы докладов XII ежегодного совещания по ядерной спектроскопии в Ленинграде. М.-Л., Изд-во АН СССР, 1962.
17. И.С. Днепровский. Диссертация ГЕОХИ. Москва, 1962.
18. К.Я. Громов, Б.С. Джелепов, В.Звольска, И.Звольски, В.Г.Калинников, Н.А.Лебедев. Пр. и тезисы докладов XIII ежегодного совещания по ядерной спектроскопии в Киеве. М.-Л., Изд-во АН СССР, 1963.
19. А.А. Абдуразаков. Диссертация Таш. ПИ. Ташкент, 1963.
20. К.Я. Громов, Б.С. Джелепов, Ж.Желев, В.Г.Калинников, А.В.Кудрявцева, Ф.Молнар. Пр. и тезисы докладов XI ежегодного совещания по ядерной спектроскопии в Тбилиси. М.-Л., Изд-во "Наука", 1964.
21. В.Звольска. Диссертация ОИЯИ, Дубна, 1964.
22. N.A.Bonch-Osmolovskaja, B.S.Dzeleporov, O.E.Kraft, Wang Young Yu. Nucl. Phys., 27, 581(1961)
23. Ж.Желев. Диссертация ОИЯИ, Дубна, 1964.
24. Е.П. Григорьев. Диссертация ЛГУ, Ленинград, 1961.
25. Е.П. Григорьев, К.Я. Громов, Б.С. Джелепов, Ж.Т. Желев, В.Звольска, И.Звольски. Изв. АН СССР, серия физ., 25, 1247 (1961).
26. "Гамма-лучи". Под редакцией Л.А. Слива. М.-Л., Изд-во АН СССР, 1961.
27. А.А. Абдузаликов, А.А. Абдуразаков, К.Я. Громов. Изв. АН СССР, серия физ., 28, 257 (1964).
28. B.Budick, R.Marrus. Bull. Amer. Phys. Soc., 6, 513 (1961).
29. Б.С. Джелепов, Л.К. Пекер, В.О. Сергеев. Схемы распада радиоактивных ядер. М.-Л., Изд-во АН СССР, 1963.
30. Ю.П. Гангский и И.Х. Лемберг. Изв. АН СССР, серия физ., 26, 1027 (1962).
31. A.Cameron. A Revised-Empirical Atomic Mass Formula. CRP-690, 1957.
32. J.Ridell. A Table of Levy's Empirical Atomic Mass. CRP-654, 1957.
33. Г.Ф. Драницина. Препринт ОИЯИ, 959, Дубна, 1962.
34. В.Г. Соловьев. ЖЭТФ, 43, 246 (1962).

Рукопись поступила в издательский отдел
21 октября 1964 г.

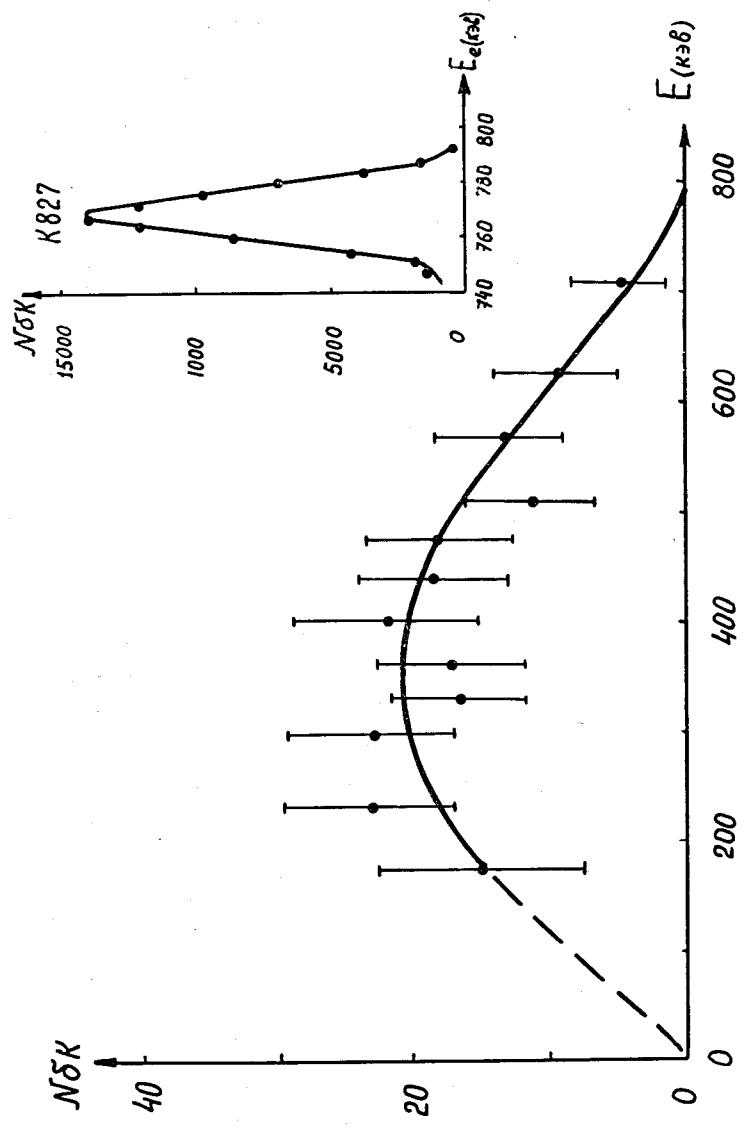


FIG. 1.

12

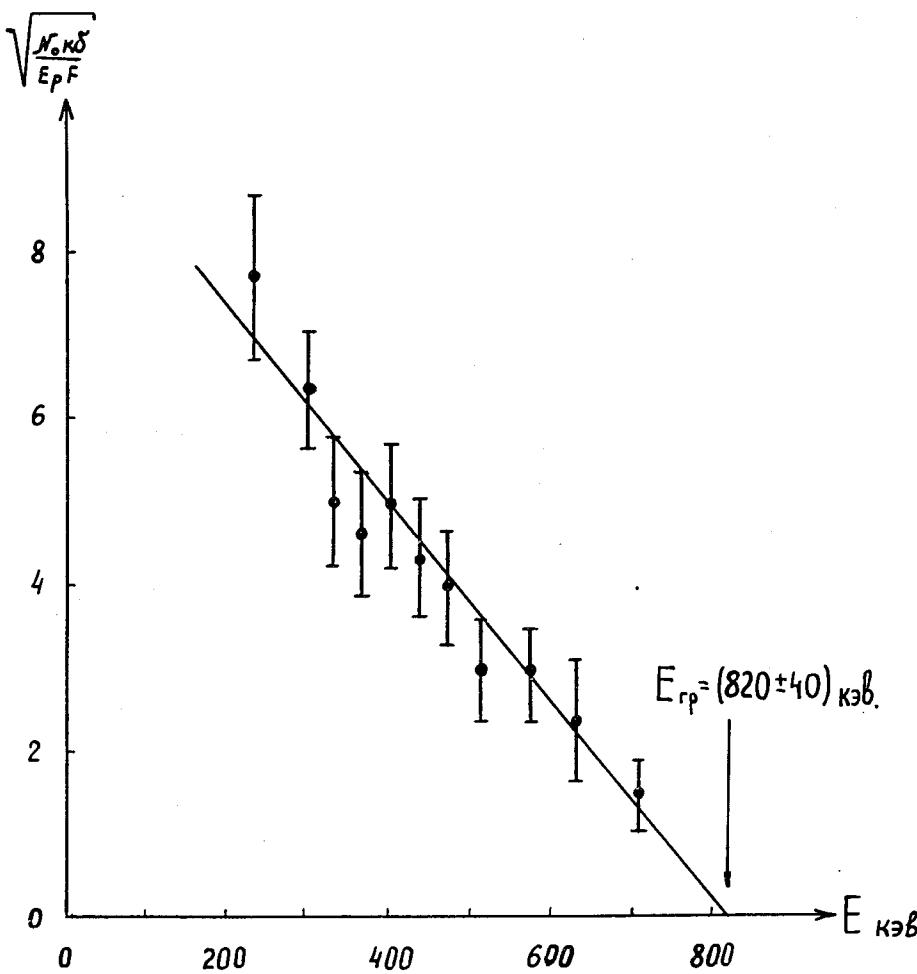


FIG. 2.

13

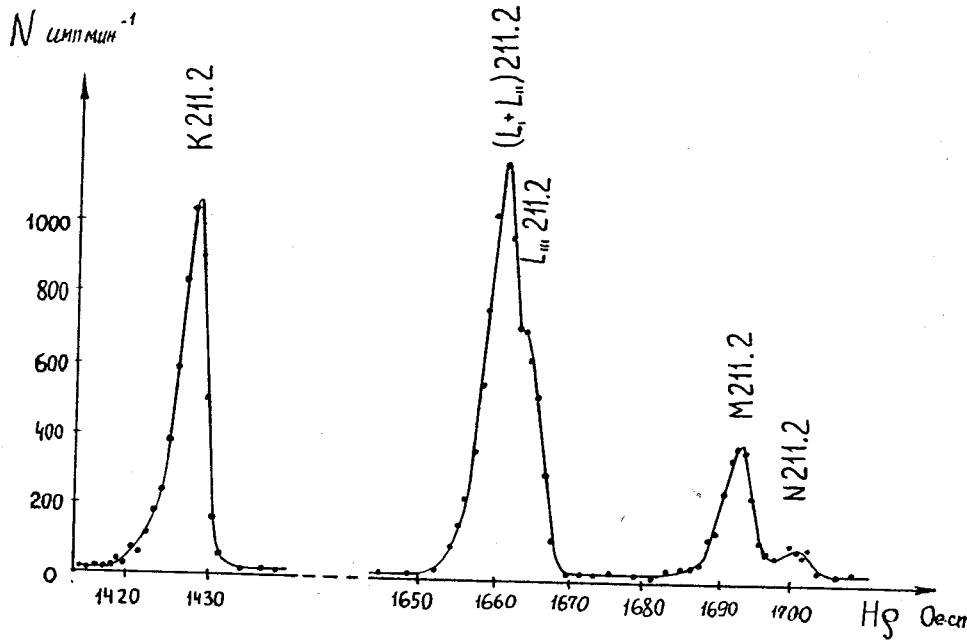


Рис. 3.

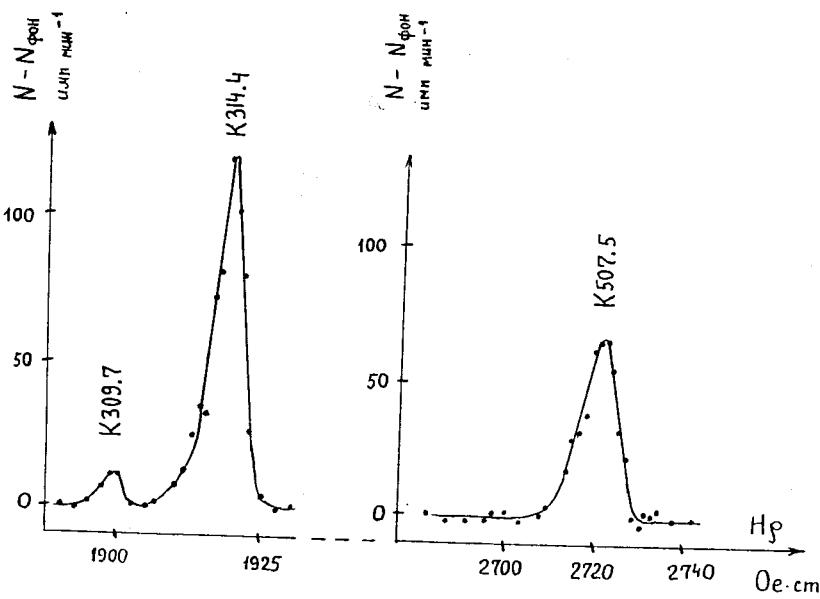


Рис. 4.

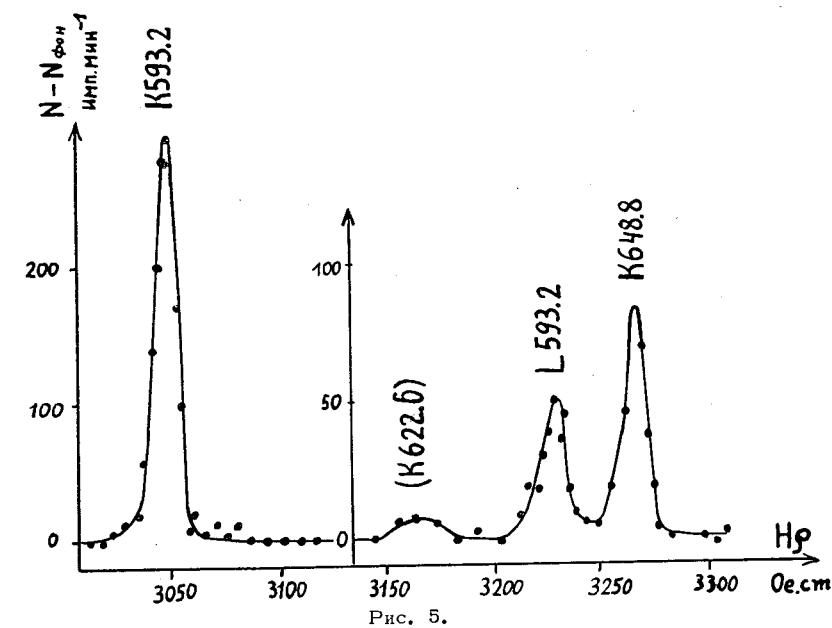


Рис. 5.

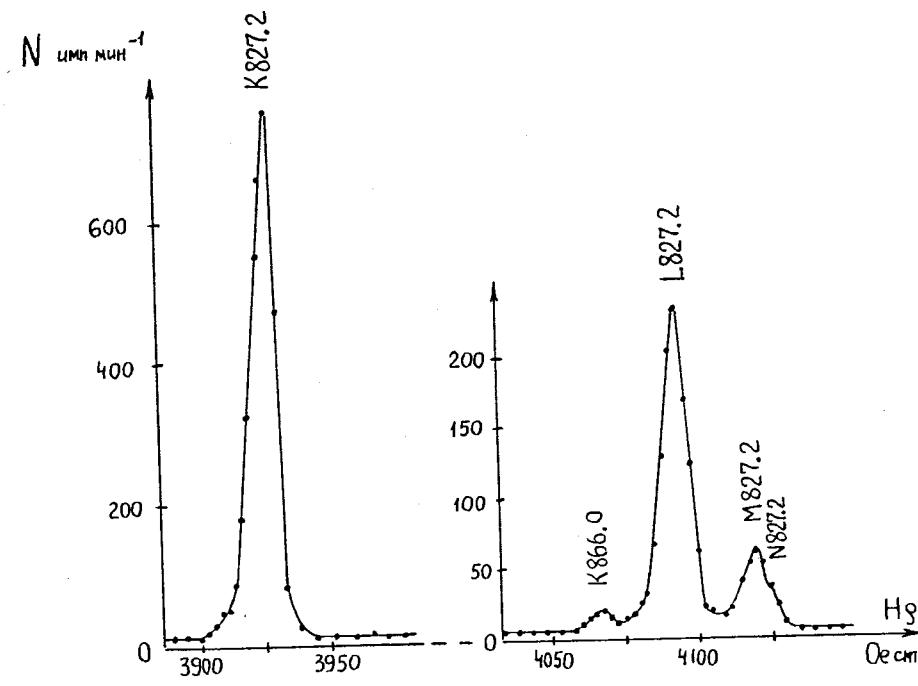


Рис. 6.

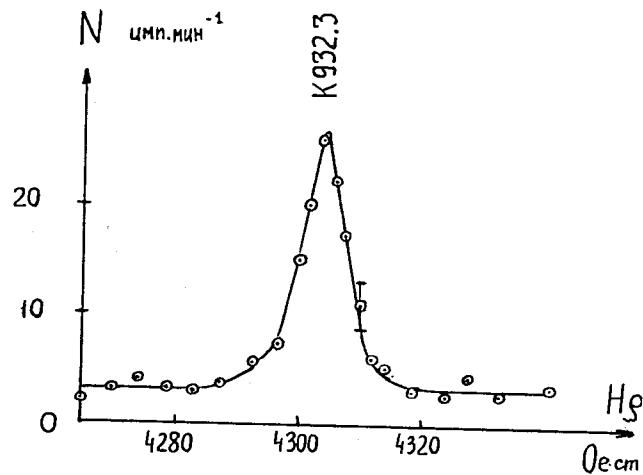


Рис. 7.

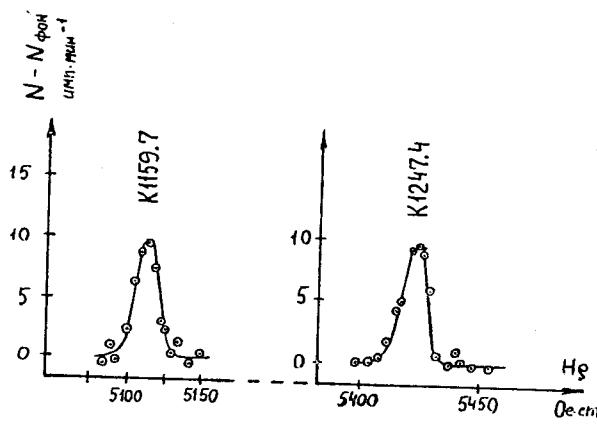


Рис. 8.

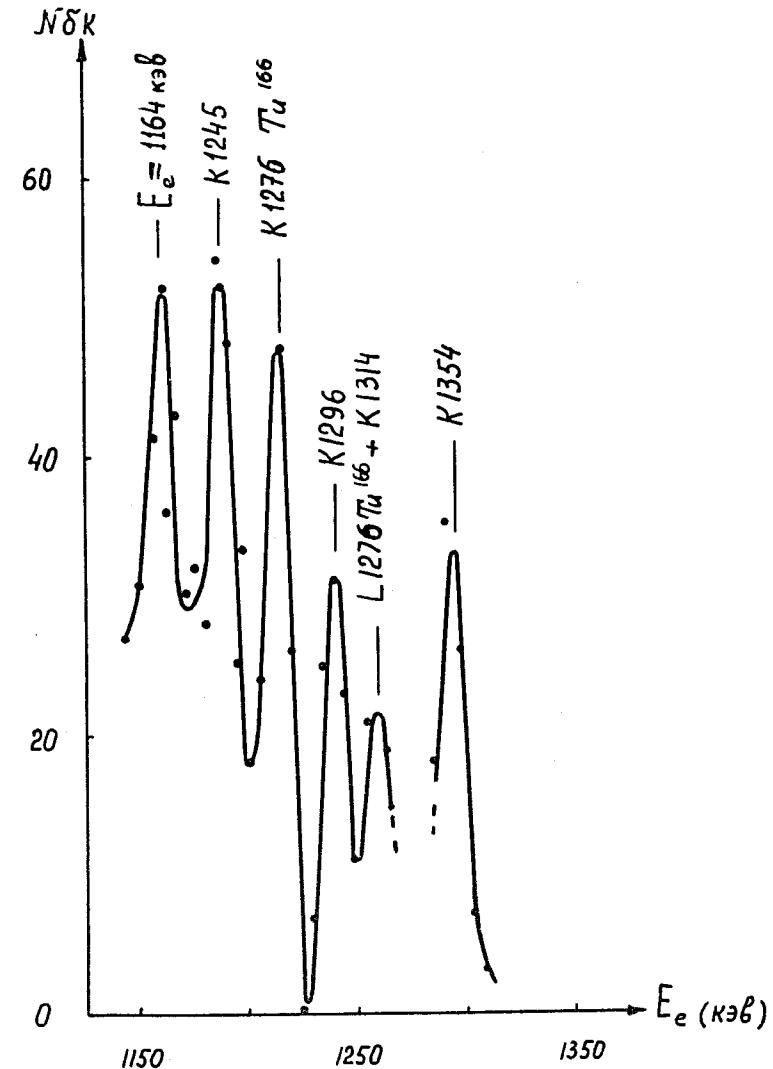


Рис. 9.

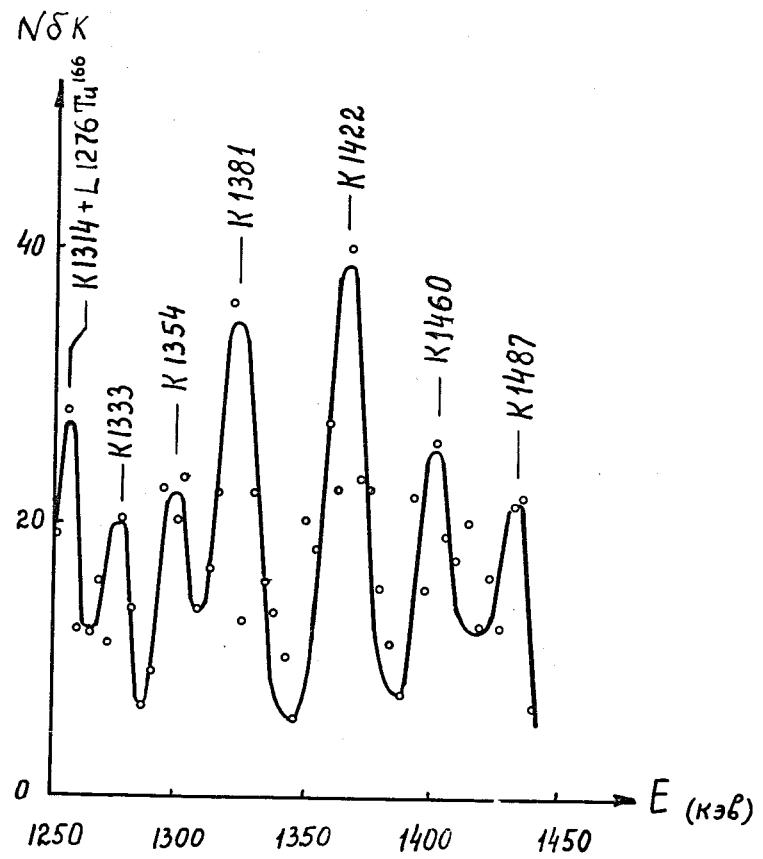


Рис. 10.

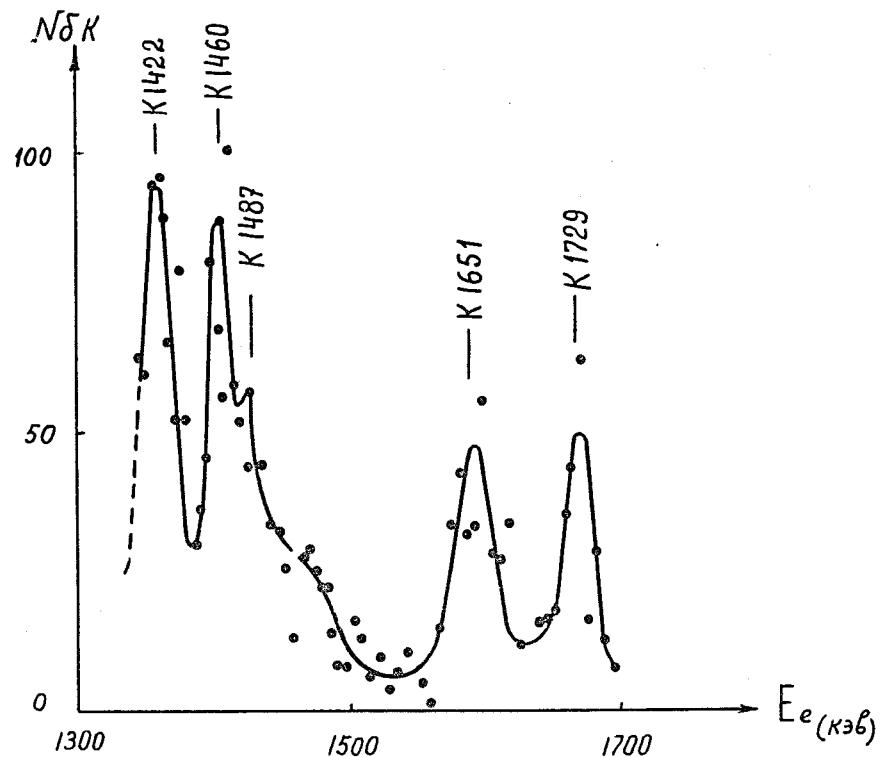


Рис. 11.

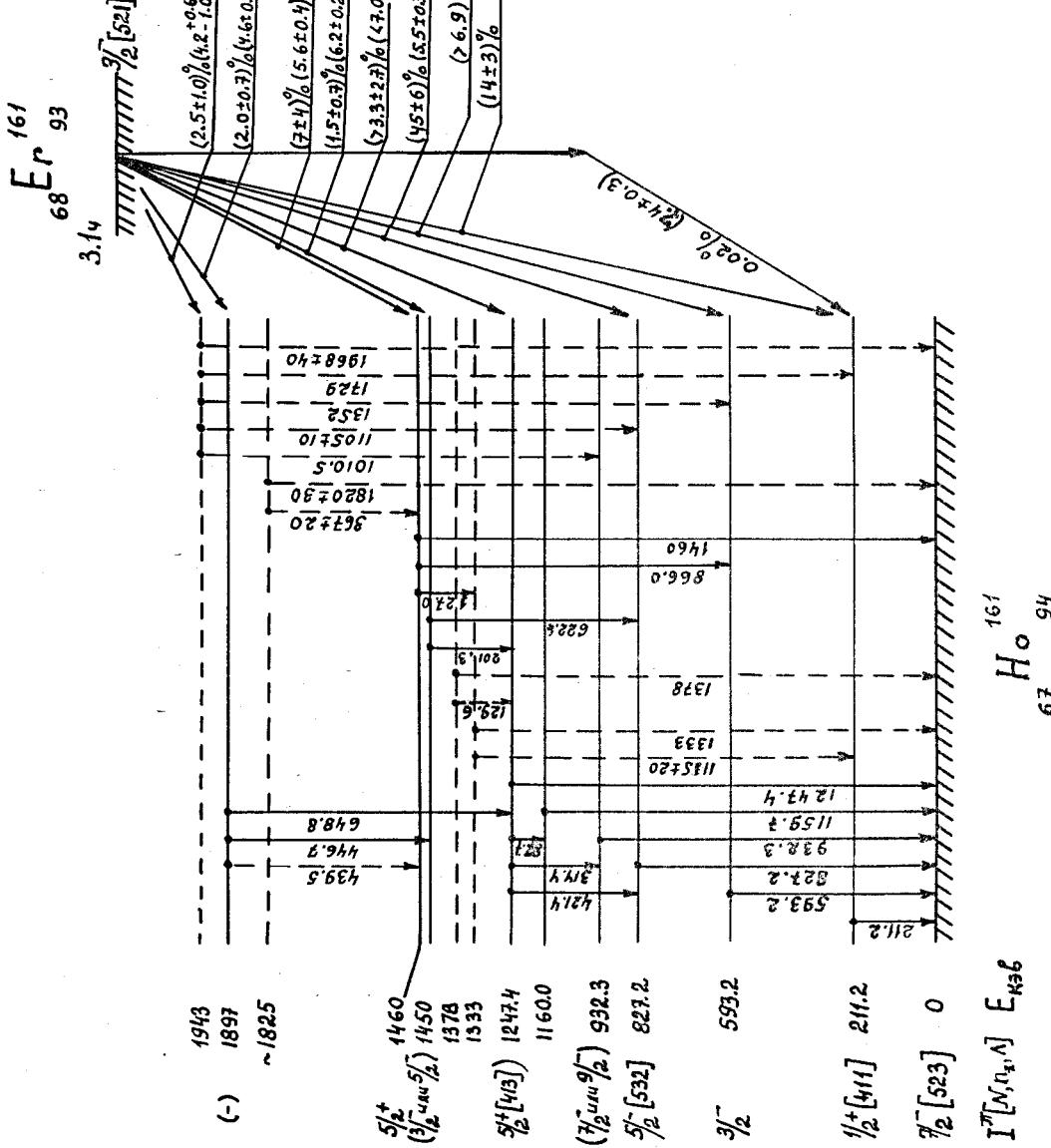


Таблица I

Гамма-лучи и космические электроны Ег 161

У - лучи		Настоящая работа		Абсолютный /19/				Днепровский /17/			
Грави и Барсон /14/		ш, кэВ	Относич. интенсивность	ш, кэВ	Относич. интенсивность	ш, кэВ	Относич. интенсивность	к, кэВ	к, кэВ	к, кэВ	к, кэВ
1	2	3	4	5	6	7	8	9	10	11	12
Х-лучи Но 161 175±50	-	-	-	-	-	-	-	-	-	-	-
64 ± 4	1,7±10	-	-	-	-	-	87,65	400	Слож Слож 10	-	-
88 ± 4	5,2±2,0	-	-	-	-	-	127,0	43	10	-	-
125 ± 5	3,0 ±2,0	-	-	-	-	-	129,6	26	10	-	-
132 ± 5	3,4 ±2,0	-	-	-	-	-	130,7	20	сплох	25	130,4
203 ± 4	3,8 ±0,6	201,3	7,3 ±3,0	-	-	-	201,5	18	-	-	-
211 ± 2	15,0±2,0	211,2	1000	880±100	416±50	-	211,4	1000	80	650	400
267 ±15	1,6 ±1,0	-	-	-	-	-	-	-	-	-	-
305 ± 5	4,3 ±0,6	309,7	0,52±0,30	-	-	-	314,6	22	-	-	-
367 ±20	1,2 ±0,5	-	-	-	-	-	-	-	-	-	-
414 ±10	1,2 ±0,5	421,4	0,46±0,20	-	-	-	-	-	-	-	-
429 ±10	0,02±0,01	-	-	-	-	-	-	-	-	-	-
452 ±10	2,2 ±0,4	446,7	0,36±0,12	-	-	-	446,7	0,0,6	-	-	-
510 ± 7	2,5 ±0,7	507,5	1,3 ±0,4	-	-	-	507,4	0	-	-	507,0
592 ±15	7,6 ±0,8	593,2	6,8 ±0,7	I, I ±0,4	-	-	593,6	10	-	-	592,1
-	-	622,6	0,35±0,21	-	-	-	-	-	-	-	-
652 ±15	1,8 ± 0,5	648,8	1,4 ±0,3	-	-	-	650,0	0	-	-	-
705 ±15	3,8 ± 2,0	-	-	-	-	-	-	-	-	-	-
785 ±15	0,23±0,09	-	-	-	-	-	-	-	-	-	-
-	-	812,6	0,44±0,12	-	-	-	-	-	-	-	-
826 ± 4	100	827,2	110 ± 6	I, I ±1,7	827,3	150	20	-	-	827,0	130±10
865 ± 8	12±5	865,0	1,1 ±0,3	-	-	-	-	-	-	-	865,1 ±0,7
877 ±13	0,10±0,06	-	-	-	-	-	-	-	-	-	-
945 ±20	4,6 ±1,3	932,3	2,7±0,6	-	-	-	932,3	0	-	-	932 ±2

Продолжение таблицы I

I	2	3	4	5	6	7	8	9	10	11	12	13	14	15	16	17
1020 \pm 25	1,7 \pm 0,5	1010,5 (1019,5)	0,19 \pm 0,07 0,12 \pm 0,06													
1105 \pm 10	1,8 \pm 0,3	-														
1115 \pm 20	0,9 \pm 0,3	-														
1167 \pm 10	7,1 \pm 0,4	1159,7	0,14 \pm 0,06													
1240 \pm 20	4,0 \pm 0,4	1247,4	0,20 \pm 0,07													
1326 \pm 20	3,6 \pm 0,8	1296,4	0,11 \pm 0,03													
1410 \pm 20	3,1,8 \pm 0,8	1314,4	\sim 0,07													
1489 \pm 30	2,2 \pm 0,5	1333,4	0,08 \pm 0,03													
1616 \pm 20	1,4 \pm 0,2	1354,4	0,11 \pm 0,04													
1709 \pm 20	1,1 \pm 0,4	1460,4	0,17 \pm 0,06													
1820 \pm 30	0,25 \pm 0,05	1487,5	0,15 \pm 0,07													
1968 \pm 40	0,07 \pm 0,03	1654,5	0,13 \pm 0,04													
		1729,5	0,13 \pm 0,04													

Таблица 2

Определение мультипольности перехода $\nu = 2II, 2$ кэВ

Мультипольность	Отношение		
	K : L _I	: L _{II}	: L _{III}
Эксперимент /19/	I : 0,08	: 0,65	: 0,40
Теория /26/ EI	I : 0,115	: 0,016	: 0,017
E2	I : 0,107	: 0,155	: 0,114
E3	I : 0,123	: 0,74	: 0,46
M1	I : 0,132	: 0,011	: 0,0016
M2	I : 0,174	: 0,021	: 0,017

Таблица 3

Определение мультипольности перехода $\hbar\nu = 827,2$ кэВ

Метод определения Мультипольность	a_k	Отношение K/L
Эксперимент (данная работа)	$(7,2 \pm 1,6) \cdot 10^{-3}$	$6,4 \pm 0,9$
Теория /26/ EI	$1,6 \cdot 10^{-3}$	5,7
E2	$4,0 \cdot 10^{-3}$	5,6
E3	$8,7 \cdot 10^{-3}$	4,9
M1	$7,6 \cdot 10^{-3}$	6,4
M2	$2,0 \cdot 10^{-2}$	6,25
M3	$4,0 \cdot 10^{-2}$	5,5

Таблица 4

Определение мультипольности перехода $\hbar\nu = 593,2$ кэВ

Метод определения Мультипольность	a_k	Отношение K/L
Эксперимент	$(6,2 \pm 1,8) \cdot 10^{-3}$	$6,2 \pm 2,2$
Теория /26/ EI	$3,2 \cdot 10^{-3}$	7,2
E2	$8,5 \cdot 10^{-3}$	5,8
E3	$2,0 \cdot 10^{-2}$	3,6
M1	$1,7 \cdot 10^{-2}$	6,4
M2	$5,2 \cdot 10^{-2}$	6,1
M3	$1,2 \cdot 10^{-1}$	4,7

Таблица 5

Коэффициенты внутренней конверсии для некоторых переходов в ядре №¹⁶¹

Переход (кэВ)	Эксперимент α_k	Теория					Выход о мульти- польности	
		E1	E2	E3	M1	M2		
201,3	$(1,3 \pm 0,9) \cdot 10^{-2}$	$4,0 \cdot 10^{-2}$	$1,6 \cdot 10^{-1}$	$5,1 \cdot 10^{-1}$	$3,2 \cdot 10^{-1}$	1,51	10,0	(E1)
309,7+	$(9,3 \pm 3,6) \cdot 10^{-3}$	$1,4 \cdot 10^{-2}$	$6,4 \cdot 10^{-2}$	$1,3 \cdot 10^{-1}$	$8,7 \cdot 10^{-2}$	$3,5 \cdot 10^{-1}$	15	E1
314,4	$(2,7 \pm 3,8) \cdot 10^{-3}$	$6,9 \cdot 10^{-3}$	$2,0 \cdot 10^{-2}$	$5,4 \cdot 10^{-2}$	$4,4 \cdot 10^{-2}$	$1,5 \cdot 10^{-1}$	$3,9 \cdot 10^{-1}$	E1
421,4	$(2,7 \pm 3,8) \cdot 10^{-3}$	$6,9 \cdot 10^{-3}$	$2,0 \cdot 10^{-2}$	$5,4 \cdot 10^{-2}$	$4,4 \cdot 10^{-2}$	$1,5 \cdot 10^{-1}$	$3,9 \cdot 10^{-1}$	E1
439,5+	$(3,1 \pm 2,2) \cdot 10^{-3}$	$6,0 \cdot 10^{-3}$	$1,8 \cdot 10^{-2}$	$4,5 \cdot 10^{-2}$	$4,8 \cdot 10^{-2}$	$1,3 \cdot 10^{-1}$	$3,2 \cdot 10^{-1}$	E1
446,7	$(3,6 \pm 2,9) \cdot 10^{-3}$	$4,4 \cdot 10^{-3}$	$1,2 \cdot 10^{-2}$	$3,1 \cdot 10^{-2}$	$2,6 \cdot 10^{-2}$	$8,1 \cdot 10^{-2}$	$1,9 \cdot 10^{-1}$	E1
507,5	$(3,6 \pm 2,9) \cdot 10^{-3}$	$4,4 \cdot 10^{-3}$	$1,2 \cdot 10^{-2}$	$3,1 \cdot 10^{-2}$	$2,6 \cdot 10^{-2}$	$8,1 \cdot 10^{-2}$	$1,9 \cdot 10^{-1}$	E1
648,8	$(5,4 \pm 3,6) \cdot 10^{-3}$	$2,6 \cdot 10^{-3}$	$6,9 \cdot 10^{-3}$	$1,6 \cdot 10^{-2}$	$1,4 \cdot 10^{-2}$	$4,0 \cdot 10^{-2}$	$6,7 \cdot 10^{-2}$	(E2,E1)
866,0	$(6,3 \pm 7,6) \cdot 10^{-4}$	$1,4 \cdot 10^{-4}$	$3,6 \cdot 10^{-3}$	$7,9 \cdot 10^{-3}$	$6,9 \cdot 10^{-3}$	$1,8 \cdot 10^{-2}$	$3,5 \cdot 10^{-2}$	E1
932,3	$(4,1 \pm 2,8) \cdot 10^{-3}$	$1,2 \cdot 10^{-3}$	$3,2 \cdot 10^{-3}$	$6,6 \cdot 10^{-3}$	$5,8 \cdot 10^{-3}$	$1,5 \cdot 10^{-2}$	$2,9 \cdot 10^{-2}$	(E2,M1,E3)
I010,5+	$(1,3 \pm 1,2) \cdot 10^{-3}$	$1,1 \cdot 10^{-3}$	$2,6 \cdot 10^{-3}$	$5,4 \cdot 10^{-3}$	$4,6 \cdot 10^{-3}$	$1,2 \cdot 10^{-2}$	$2,3 \cdot 10^{-2}$	(E1,E2)
I019,5	$(1,3 \pm 1,2) \cdot 10^{-3}$	$1,1 \cdot 10^{-3}$	$2,6 \cdot 10^{-3}$	$5,4 \cdot 10^{-3}$	$4,6 \cdot 10^{-3}$	$1,2 \cdot 10^{-2}$	$2,3 \cdot 10^{-2}$	(E1,E2)
I247,4	$(3,5 \pm 1,7) \cdot 10^{-4}$	$7,6 \cdot 10^{-4}$	$1,8 \cdot 10^{-3}$	$5,5 \cdot 10^{-3}$	$2,9 \cdot 10^{-3}$	$6,9 \cdot 10^{-3}$	$1,3 \cdot 10^{-2}$	E1
I422+	$(4,4 \pm 3,0) \cdot 10^{-4}$	$6,0 \cdot 10^{-4}$	$1,4 \cdot 10^{-3}$	$2,5 \cdot 10^{-3}$	$2,2 \cdot 10^{-3}$	$4,8 \cdot 10^{-3}$	$8,9 \cdot 10^{-3}$	E1
I460								
I487	$(1,1 \pm 0,9) \cdot 10^{-3}$	$7,6 \cdot 10^{-4}$	$1,8 \cdot 10^{-3}$	$3,5 \cdot 10^{-3}$	$1,9 \cdot 10^{-3}$	$4,4 \cdot 10^{-3}$	$8,0 \cdot 10^{-3}$	(E2,E1)
I652	$(6,4 \pm 3,6) \cdot 10^{-4}$	$4,6 \cdot 10^{-4}$	$1,0 \cdot 10^{-3}$	$1,9 \cdot 10^{-3}$	$1,5 \cdot 10^{-3}$	$3,4 \cdot 10^{-3}$	$5,9 \cdot 10^{-3}$	(E1,E2)
I729	$(17,5 \pm 7,2) \cdot 10^{-4}$	$4,4 \cdot 10^{-4}$	$8,3 \cdot 10^{-4}$	$1,7 \cdot 10^{-3}$	$1,4 \cdot 10^{-3}$	$3,0 \cdot 10^{-3}$	$5,3 \cdot 10^{-3}$	(E2,E1,M1)