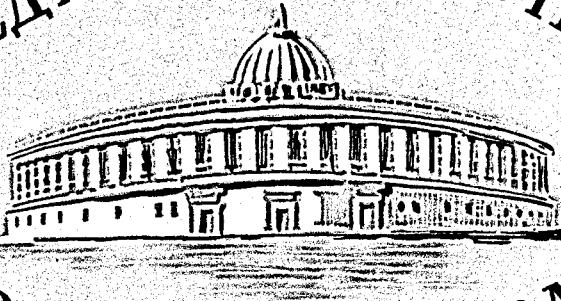


12
К64

595

ОБЪЕДИНЕННЫЙ ИНСТИТУТ
ЯДЕРНЫХ ИССЛЕДОВАНИЙ



595

НОВЫЕ ДАННЫЕ
о НЕЙТРОНДЕФИЦИТНЫХ ИЗОТОПАХ

КОНВЕРСИОННЫЕ ЭЛЕКТРОНЫ
НЕЙТРОНДЕФИЦИТНЫХ ИЗОТОПОВ
ДИСПРОЗИЯ

Дубна 1960 год

НОВЫЕ ДАННЫЕ
О НЕЙТРОНДЕФИЦИТНЫХ ИЗОТОПАХ

КОНВЕРСИОННЫЕ ЭЛЕКТРОНЫ
НЕЙТРОНДЕФИЦИТНЫХ ИЗОТОПОВ
ДИСПРОЗИЯ

9/3/2
48

Объединенный институт
ядерных исследований
БИБЛИОТЕКА

СОДЕРЖАНИЕ

стр.

- | | |
|---|----|
| 1. А.С. Басина, К.Я. Громов, Б.С. Джелепов. Спектр конверсионных электронов диспрозиевой фракции | 3 |
| 2. А.А. Абдуразаков, К.Я. Громов, Б.С. Джелепов, Г.Я. Умаров
"Спектр конверсионных электронов диспрозиевой фракции | 15 |

А.С.Басина, К.Я.Громов, Б.С.Джелепов
СПЕКТР КОНВЕРСИОННЫХ ЭЛЕКТРОНОВ ДИСПРОЗИЕВОЙ ФРАКЦИИ

§ 1. Условия измерений

На линзовом β -спектрометре с разрешающей способностью $\sim 1,9\%$ исследовался спектр конверсионных электронов диспрозиевой фракции. Диспрозиевая фракция была выделена хроматографически из редких земель, полученных при облучении тантала быстрыми протонами. Длительность облучения танталовой мишени составляла 15-28 минут. Выделение диспрозиевой фракции производилось через 2 часа после облучения мишени.

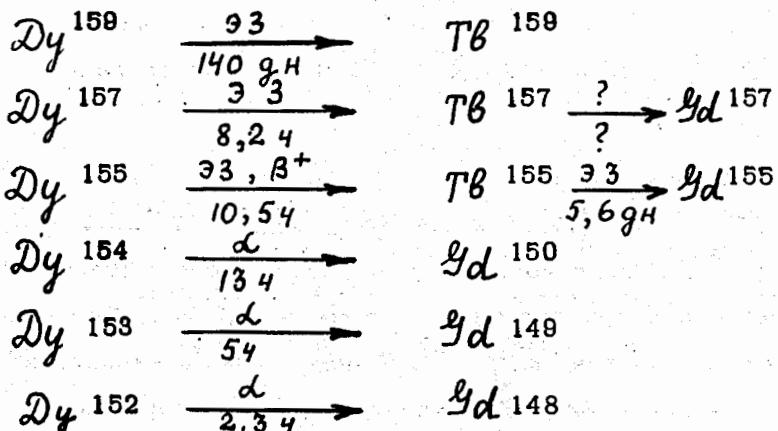
Измерение спектра начиналось спустя ~ 1 час после выделения фракции.

Препарат приготавлялся путем предварительного выпаривания молочно-кислого диспрозия и последующего переноса активности на алюминиевую фольгу с помощью слабого раствора уксусной кислоты.

Такая процедура позволяет приготовить достаточно тонкий источник и сократить время его приготовления, что особенно важно при работе с коротко-живущими изотопами. Мы использовали источник в виде круглого пятна диаметром 3 мм. Окно счетчика пропускало электроны с энергией, начиная с 20 Кэв.

§ 2. Состав препарата

Согласно данным, имеющимся в литературе^{1,2}, существуют следующие нейтронодефицитные изотопы диспрозия с периодом распада больше 1 часа:



В наших препаратах наблюдалось излучение изотопов: Dy^{152} , Dy^{153} , Dy^{155} и Dy^{157} ; не наблюдалось излучения изотопов Dy^{154} и Dy^{159} .

Измерения конверсионного спектра производились непрерывно ~ 30 часов. Тот же участок спектра измерялся далее каждые сутки, пока позволяла активность препарата, чтобы проследить за распадом дочерних изотопов тербия.

В спектре диспрозиевой фракции мы наблюдали линии со следующими периодами полураспада: ~ 6 часов, 8-11 часов, ~ 20 часов и несколько суток /измерить более точно период убывания этих долгоживущих линий было невозможно ввиду малой активности препарата/. Кроме того было замечено, что интенсивность ряда линий сначала нарастает с периодом 2,5 часа, а затем убывает с периодом ~ 20 часов.

Существующие литературные данные позволяют отнести период полу-распада 8-11 часов к изотопам Dy^{155} и Dy^{157} , большие периоды - к до-черним тербьевым активностям. Принадлежность периодов полураспада ~ 6 часов, $\sim 2,5$ часа и 20 часов будет обсуждена ниже.

§ 3. Dy^{157} , Dy^{155}

Спектры конверсионных электронов Dy^{157} и Dy^{155} были изучены в работах /3/ и /4/.

В области до ~ 300 Кэв в спектрах этих изотопов имеется большое количество конверсионных линий. Это обстоятельство при невысокой разрешающей способности использованного нами прибора сильно затрудняло анализ полу-ченных спектров. В этой области мы в ряде случаев не могли отличить по пе-риоду полураспада линии Dy^{157} /8 час/ и Dy^{155} /10 час/ от линий Dy^{153} / ~ 5 час/.

В спектрах наших препаратов мы отчетливо видели конверсионные линии γ -переходов $h\nu = 227$ Кэв и $h\nu = 271,4$ Кэв, Dy^{155} /4/ и $h\nu = 326$ Кэв Dy^{157} /3/. Хорошо видны также конверсионные линии γ -переходов с энер-гий около 82 Кэв. Переход с близкой энергией $-h\nu = 82,9$ Кэв был обна-ружен Михеличем и др. /3/ в спектре Dy^{157} . Однако относительная интен-сивность линий переходов с энергией 82 и 326 Кэв по нашим измерениям

значительно выше, чем по измерениям Михелича и др. /3/. По нашим данным $L_{82} : M_{82} : K_{326} = 270 : 100 : 100$, а по Михеличу и др. - $L_{82,9} : M_{82,95} : K_{326,6} = 15 : 4 : 100$.

Такое сравнение позволяет утверждать, что основная часть интенсивности конверсионных линий L_{82} и M_{82} возникает при распаде какого-то другого изотопа /не Dy^{157} / . Мы приписываем эти линии распаду Dy^{153} /у Михелича и др. в препарате Dy^{157} не было примеси Dy^{153} /.

Дочерним ядром, возникающим при распаде Dy^{155} , является Tb^{155} , спектр которого хорошо исследован /5.3/. Линии, возникающие при распаде $Tb^{155} \rightarrow Gd^{155}$ $T_{1/2} = 5,6$ дн., соответствующие $h\nu = 87, 101, 105, 148, 162, 180, 263$ Кэв проявлялись в спектре нашего препарата через 50-80 часов после облучения, когда исчезали линии, связанные с распадом изотопов диспрозия.

О существовании изотопа диспрозия с массовым числом 154 известно из работы Тоса и Расмусена /6/.

В этой работе был обнаружен α -распад Dy^{154} и измерен период полураспада, оказавшийся равным 13 часам. Разность масс ядер Dy^{154} и соседнего Tb^{154} составляет по таблицам Камерона 529 Кэв. Электронный захват в ядре Dy^{154} с образованием Tb^{154} в качестве дочернего ядра энергетически возможен. Однако в спектре нашего препарата мы не наблюдали ни линий, которые можно было бы отнести к Dy^{154} , ни линий дочернего Tb^{154} , спектр которого известен по работам /3.5/.

§ 4. Dy^{153}

Существование изотопа Dy^{153} с периодом полураспада $5 \pm 0,5$ часа было установлено Тосом и Расмусеном по α -распаду /6/.

Массспектрометрические опыты Добронравовой и др. /7/ показали, что изотоп Dy^{153} присутствует в продуктах реакции глубокого отщепления на tantalе. В этой работе при помощи люминесцентного спектрометра было обнаружено, что в распаде Dy^{153} возникают γ -лучи с энергией около 80 Кэв.

Как указано выше, в конверсионном спектре нашего препарата мы наблюдали группу линий, интенсивность которых убывала с периодом, близким к 6 часам. В спектре препарата через 50-80 часов после выделения, когда исчезали линии коротковивущих изотопов диспрозия, отчетливо обнаружились линии γ -переходов дочернего Tb^{153} : $h\nu = 41,5$ Кэв, 109 Кэв, 212 Кэв, 250 Кэв, спектр которого известен по /3,5/.

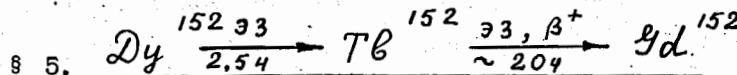
Таким образом, несомненно, что Dy^{153} присутствовал в наших препаратах.

В таблице 1 приведены энергии, относительные интенсивности и периоды полураспада конверсионных линий, которые мы считаем возможным приписать распаду Dy^{153} .

γ -переход с энергией 99,4 Кэв ранее наблюдался в диспрозиевой фракции Джелеповым, Рогачевым и др. /8/ и был, в связи со сходством периодов полураспада, предположительно приписан Dy^{155} или Dy^{157} . Однако в работах /3,4/, посвященных исследованию этих изотопов, такой переход не наблюдался. Поэтому мы считаем возможным отнести переход с $h\nu = 99,4$ Кэв к распаду Dy^{153} . Завышение периода по сравнению с 6 часами легко объяснимо: спектр препарата весьма богат конверсионными линиями, а разрешающая способность нашего прибора невысока.

Конверсионная линия $E_e = 138,4$ идентифицирована как $L\ 147$ на основании данных И.Звольского /9/, наблюдавшего переход с такой энергией в диспрозиевой фракции. К - линия этого перехода накладывается на М-линию перехода 99,4 Кэв.

В интервале энергий 20-1100 Кэв мы не наблюдали других интенсивных конверсионных линий с периодом полураспада, близким к 6 часам.

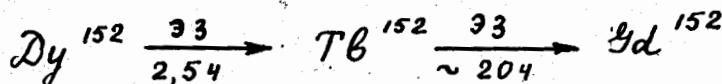


К началу 1959 года был известен только один нейтронодефицитный изотоп с массовым числом $A=152$, именно Dy^{152} / $T_{1/2} = 2,3$ часа/, найденный по α -распаду /10/.

При исследовании конверсионного спектра диспрозиевой фракции мы обнаружили, что интенсивность ряда конверсионных линий сначала увеличивается с периодом 2-2,5 часа, а затем падает с периодом 18-20 часов.

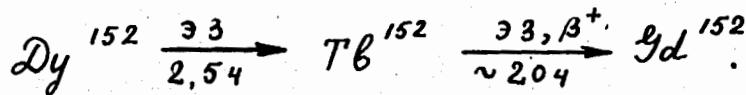
Типичная кривая изменения интенсивности одной из таких линий приведена на рис. 1.

Тот факт, что среди этих линий оказались линии γ -перехода 344 Кэв, который наблюдался ранее при β^- -распаде Eu^{152} , а также совпадение периода нарастания с периодом полураспада /11, 12/ Dy^{152} , позволяет заключить, что мы имеем дело с конверсионными линиями, возникающими при превращениях в цепочке:



Тем самым установлено существование электронного захвата в ядре Dy^{152} с образованием Tb^{152} как дочернего ядра. Конверсионных линий, возникающих при распаде Dy^{152} / $T_{1/2} = 2,3$ часа/, нами замечено не было. Летом 1959 года была опубликована работа Тоса, Фалера и Расмусена /13/, в которой также был обнаружен Tb^{152} / $T_{1/2} = 18,5 \pm 0,3$ часа, $h\nu = 344$ Кэв/.

В работе Бонч-Осмоловской и др. /15/ в диспрозиевой фракции был обнаружен β^+ -спектр, который нарастал с $T_{1/2} = 2,5$ часа, а затем убывал с периодом полураспада ~ 18 часов. Этот β^+ -спектр был приписан авторами работы Tb^{152} , полученному в цепочке



Таким образом, в настоящее время можно считать установленным, что существуют три изотопа тербия с периодом полураспада около 18 часов: Tb^{151} , Tb^{152} и Tb^{154} . Изотоп тербия с массовым числом 151 не присутствует в нашем препарате ввиду малого периода полураспада материнского Dy^{151} / $T_{1/2} = 19$ мин/ по данным /8/.

Таблица I.
Конверсионные линии Dy^{153} .

E_e кэВ	E_y кэВ	$T_{1/2}$ час.	Относительная интенсивность (эксп.)	Идентификация
28,8	30,8	7 ± 2		K 8I
47,4	99,4	$7,5 \pm 1,0$	200 ± 60	K 99
72,8	81,1	$8,5 \pm 1,5$	200 ± 60	L 8I
79,9	81,9	$8,5 \pm 1,5$	70 ± 20	M 8I
90,7	99,4	8 ± 2	50 ± 15	L 99
95,7	97,7	8 ± 2	40 ± 10	M 99 и K 147
138,4	147	6 ± 1	25 ± 6	L 147
191,9	244	6 ± 1	40 ± 6	K 244
203,1	255	5 ± 1	100	K 255
237,4	245	6 ± 2	4 ± 2	L 244
246,8	255	6 ± 1	13 ± 3	L 255

Как сказано выше, в нашем препарате не было и Tb^{154} . В связи с этим мы считаем, что все обнаруженные нами конверсионные линии с периодом полураспада около 20 часов следует приписать распаду Tb^{152} . Энергии и относительные интенсивности этих линий указаны в таблице 11. Конверсионный спектр Tb^{152} изображен на рис. 1.

Переходы 615 Кэв и 432 Кэв, по-видимому, не могут следовать в каскаде с переходом 344 Кэв из первого возбужденного в основное состояние, поскольку относительная интенсивность их оказывается слишком большой при всех разумных предположениях о характере переходов /от $E1$ до $M3$ /.

Если допустить существование гипотетического уровня 615 Кэв /см.рис.3/, то следует ожидать существования перехода с энергией 271 Кэв на уровень 344 Кэв Gd^{152} . Такой переход никем не наблюдался при распаде Eu^{152} , но был замечен Антоньевой, Башиловым и др. /5/ в спектре тербииевой фракции /возможно те же γ -лучи видели Тос, Фалер и Расмусен /13/ и оценили их энергию: 265 Кэв/. Лучи с энергией 272,0 Кэв были найдены в диспрозиевой фракции Абдуразаковым и др. /14/ и приписаны Tb^{152} . Мы не можем наблюдать линию перехода $\Delta E = 271$ Кэв, так как такую же энергию имеет интенсивная линия Dy^{155} .

Мы наблюдали весьма слабые конверсионные линии от перехода с энергией 1050 Кэв. Оценить период K^- -линий более точно, чем ~ 1 день, нам не удалось. В работе /5/ указан период полураспада для этого перехода, равный 18 часам. Если ввести уровень 1050 Кэв в ядро Gd^{152} , то переход с энергией 432 Кэв также получает одно из возможных мест.

В пользу существования такого уровня говорят данные /15/ о β^+ -спектрах Tb^{152} : наблюдаются позитроны с граничными энергиями 1,65 Мэв и 2,7 Мэв, разность которых составляет как раз 1,05 Мэв.

В интервале энергий 400–1100 Кэв обнаружено большое число весьма слабых линий / $E_e = 433, 448, 445, 492, 532, 543; 570, 652, 664, 765, 780, 853, 864, 873, 894, 927, 950, 1000, 1050$ Кэв/ для которых пока невозможно дать сколько-нибудь точную оценку периода полураспада. Некоторые из них / $E_e = 432,1; 455,9$ Кэв/ по данным /4/ могут быть приписаны распаду Dy^{155} или Dy^{157} .

Однако принадлежность большинства этих линий пока не ясна и требует дальнейшего изучения.

Авторы выражают благодарность В.А.Морозову и Г.А.Миронову за помощь в измерениях и И.А.Ютландову и В.А.Халкину за выполнение химической части работы.

Т а б л и ц а 2

Конверсионные линии $T\beta$ 152

E_e	E_y	Инт.	Идентификация
293,7	344	I00	K 344 x
336,2	344	30 ± 3	L 344 x
362	4I2	4 ± 2	K 4I2
382	432	23 ± 5	K 432 x
404	4I2	оч.слаб.	L 4I2
425	433	4 ± 2	L 432
536	586	8 ± 2	K 586 x
565	6I5	40 ± 5	K 6I5 x
609	6I7	7 ± 2	L 6I5
1000	I050	оч.слаб.	K I050

Примечание: Для линий, отмеченных звездочкой, получена кривая нарастания и распада.

Цитированная литература

1. Б.С. Джелепов, Л.К. Пеккер "Схемы распада радиоактивных ядер".
2. D.Strominger, J.M.Hollander, G.I.Seaborg. "Tables of Isotopes". Rev.Mod.Phys. v.30, n.2, 1958.
3. I.W.Michelich, Harmatz, Handley . Ph.R. 108,989,1957.
4. K.J.Toth, I.O.Rasmussen. Phys.Rev. 115, 150 /1959/.
5. Н.М. Антоньева, А.А. Башилов, Б.С. Джелепов, Б.К. Преображенский. ДАН, т. 119, № 2, стр. 241, 1958 г.
6. K.S.Toth, I.O.Rasmussen. Ph.Rev. 109, 121, 1958.
7. А.Н. Добронравова, А.М. Крижанский, А.Н. Мурин, В.Н. Покровский. ИАН, т.22, № 7, стр. 815, 1958.
8. Б.С. Джелепов, Б.К. Преображенский, И.М. Рогачев, П.А. Тишкун. ИАН, т.22, № 2, стр. 126, 1958.
9. И.Звольский "Спектр конверсионных электронов диспрозиевой фракции". ИАН - труды X Всесоюзного совещания по ядерной спектроскопии.
10. Rasmussen, Thompson, Ghiorso Ph.Rev. 89, 33, 1953..
11. Б.С. Джелепов, Н.Н. Жуковский, В.Г. Недовесов, Г.Шукин. ИАН, т.21, № 7, стр. 966, 1957.
12. В.Б. Бобыкин, К.М. Новик. ИАН, т.21, № 12, стр.1556, 1957.
13. Toth, Faler, Rasmussen. Phys.Rev. v. 115, 158, 1958.
14. А.А.Абдуразаков, К.Я.Громов, Б.С. Джелепов, Г.Я.Умаров. "Спектр конверсионных электронов диспрозиевой фракции", ИАН труды X Всесоюзного совещания по ядерной спектроскопии.
15. Н.А.Бонч-Осмоловская, Б.С. Джелепов, О.Е.Крафт. ИАН СССР, т.24, № 3, стр. 283, 1960г.

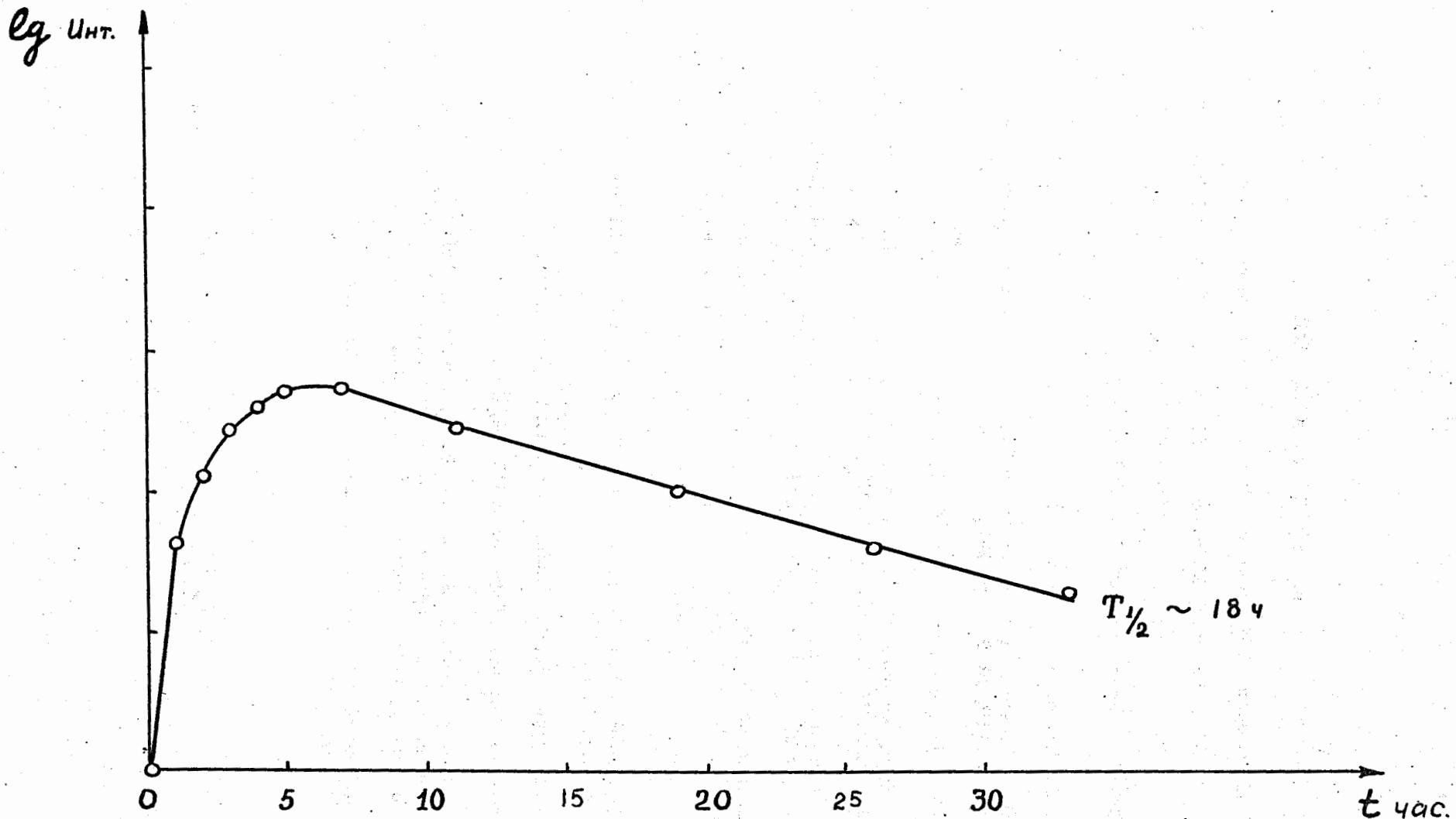


Рис. 1. Изменение интенсивности линии К 615 Tc^{152} в диспрозиевой фракции / t — время с момента выделения фракции /.

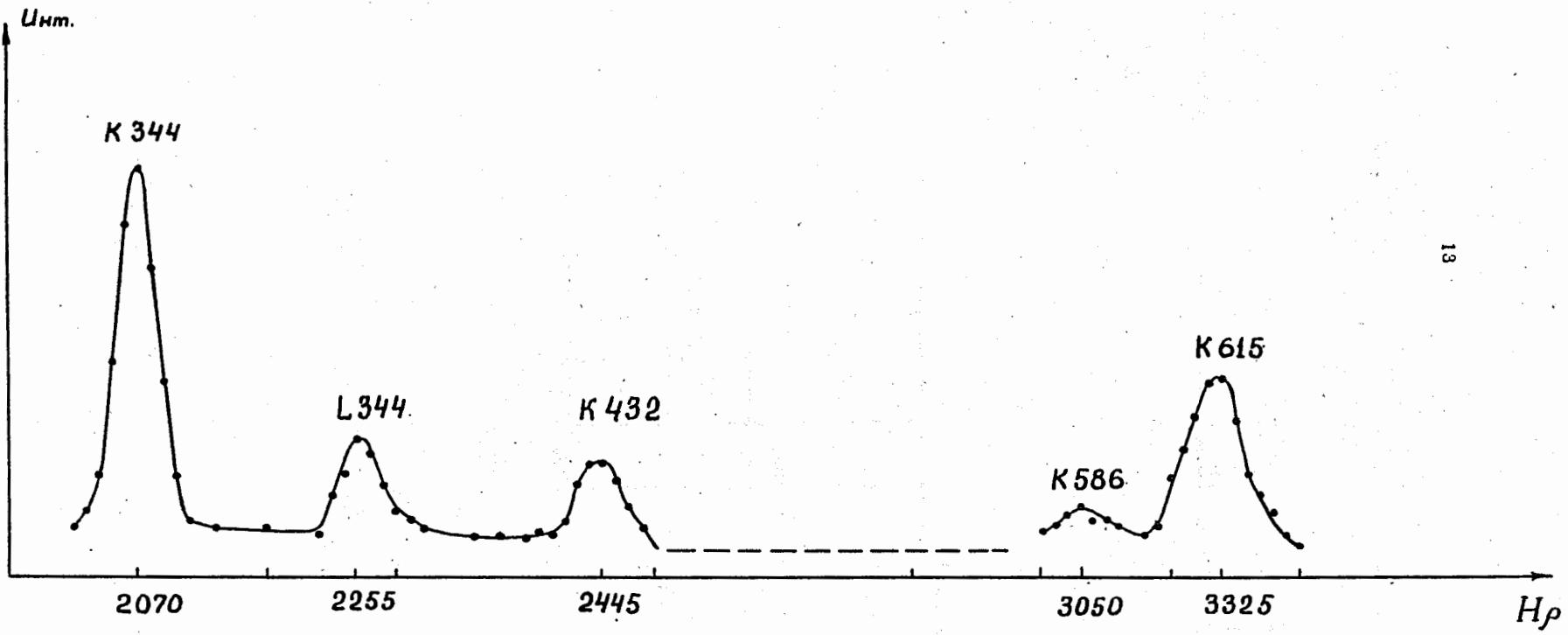


Рис. 2. Участок конверсионного спектра Tl^{152} .

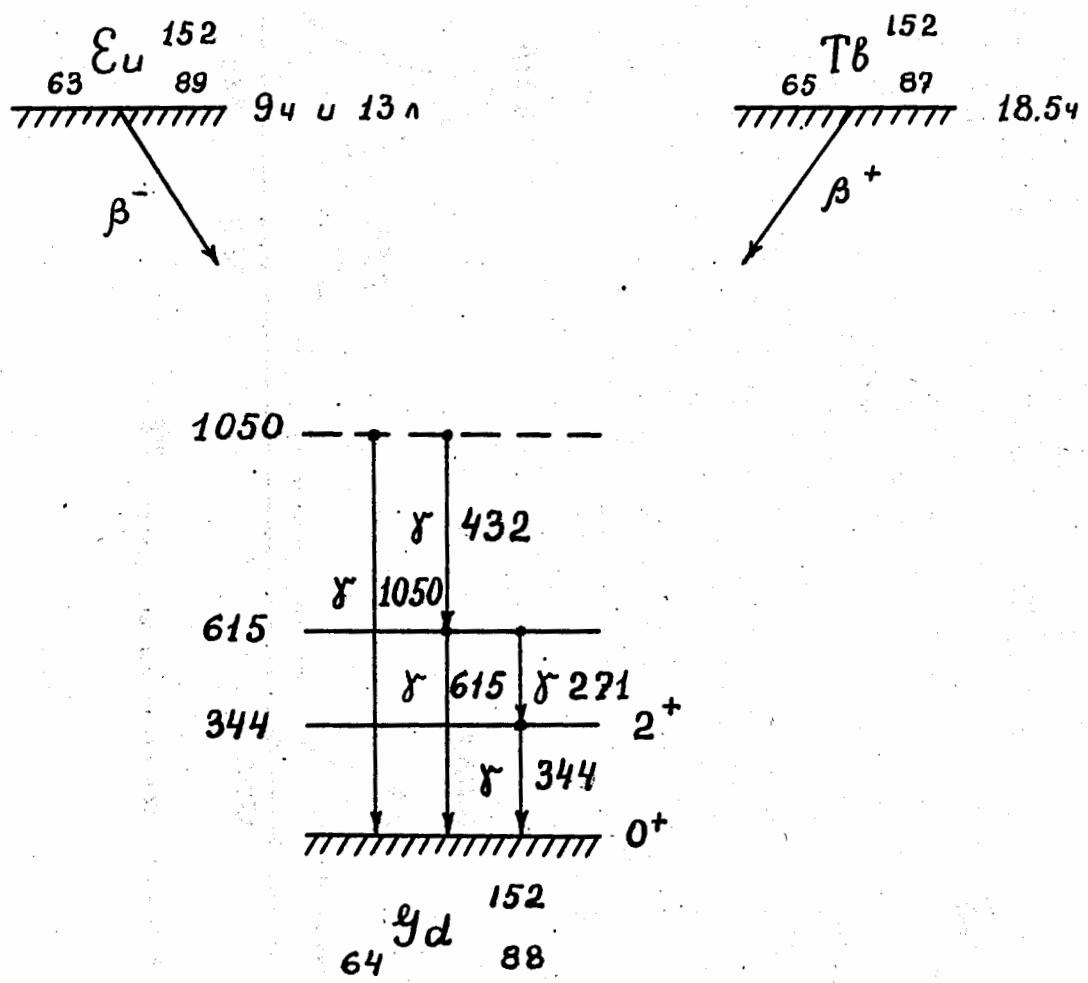


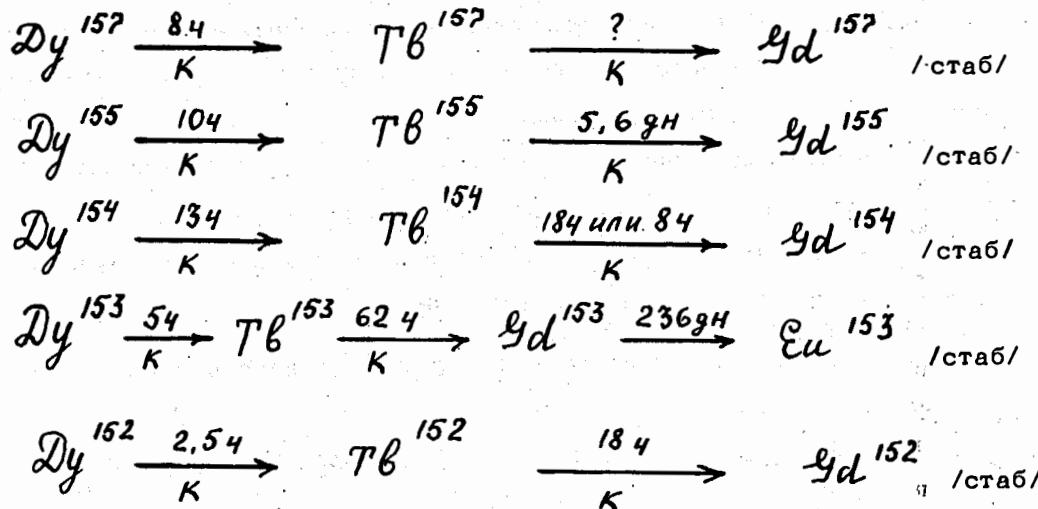
Рис. 3. Схема распада Th^{152} .

СПЕКТР КОНВЕРСИОННЫХ ЭЛЕКТРОНОВ
ДИСПРОЗИЕВОЙ ФРАКЦИИ

А.А. Абдуразаков, К.Я. Громов, Б.С. Джелепов, Г.Я. Умаров

При помощи β -спектрографа с постоянным магнитным полем изучались спектры конверсионных электронов изотопов диспрозия, образующихся в реакции глубокого отщепления на tantalе ($E_p = 660$ Мэв). Источники для β -спектрографа приготавлялись путем испарения капель элюента, полученных при хроматографическом разделении редких земель и содержащих диспрозий, на алюминиевой фольге толщиной 5 μ и размерами 0,2 мм \times 8 мм.

В настоящее время известны следующие радиоактивные нейтроно-дефицитные изотопы диспрозия: Dy^{159} /134 дня/; Dy^{157} /8 часов/; Dy^{155} /10 часов/; Dy^{154} /13 часов/; Dy^{153} /5 часов/; Dy^{152} /2,3 часа/. Имеются также указания на существование изотопов диспрозия с $A < 153$ и периодом полураспада меньше получаса. Такие изотопы в наших опытах наблюдались не могли. Условия опытов не благоприятны также для наблюдения конверсионных линий Dy^{159} . Таким образом в наших опытах могли проявиться конверсионные линии, возникающие в следующих радиоактивных цепочках:



Для определения энергии конверсионных линий для каждой спектограммы строилась калибровочная кривая. Для калибровки были использованы следующие линии:

Dy^{157} : К - 82,98; К и L_1 - 326,6

Dy^{155} : К и L_1 - 227,0 и К - 508,0

Tb^{155} : К и L_1 - 109,8 К - 161,5; К - 163,5; К - 180,4

Tb^{153} : К - 212,2

Tb^{152} : К и L_1 - 344,3

Энергия этих линий достаточно хорошо определена в работах /1, 2, 14/.

Во всех опытах эти линии обладали достаточной интенсивностью и, в тех случаях, когда они попадали в тот диапазон энергий, на который установлен прибор, они хорошо проявлялись на спектограмме. При анализе полученных результатов производилась только качественная визуальная оценка интенсивности конверсионных линий. На рис. 1 представлен один из участков спектограммы.

Был выполнен ряд опытов, в которых время облучения было 15-20 мин., 2 часа и 4 часа. При длительности облучения 4 часа хроматографическое разделение выполнялось через 15-20 часов после конца облучения. При длительности облучения 15-20 мин и 2 часа разделение выполнялось через 2-2,5 часа после конца облучения. Изменение времени облучения и промежутки времени от конца облучения до выделения диспрозия позволяло получать источник с разным изотопным составом. Это обстоятельство, а главным образом последовательное экспонирование ряда фотопластинок с подходящей длительностью экспозиций позволяет нам в большинстве случаев решить какому изотопу принадлежат конверсионные линии.

Результаты опытов рассмотрим в той последовательности, в которой перечислены выше радиоактивные цепочки.

1 $Dy^{157} \xrightarrow[K]{8,2 \text{ час}} Tb^{157} \xrightarrow[K]{} Yd^{157}$ /стаб/.

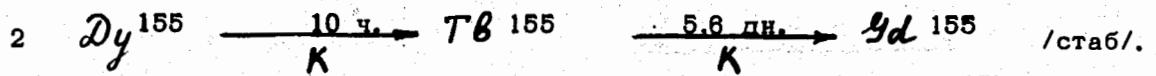
Спектр конверсионных электронов Dy^{157} изучался Михеличем и др. /1/. Все наиболее интенсивные линии Dy^{157} , обнаруженные в работе /1/, наблюдались и в наших опытах (таблица 1).

Таблица I.

Результаты изучения спектра конверсионных
электронов $\delta\gamma^{157}$.

№ пп	Наши данные		E_e	Михелич [*] и др. [I]	Идентифи- кация
	$H\rho$	E_e			
I	2	3	4	5	6
I.	602,6	30.98	30.98	300	K 82.98
2.	788.07	51.95	52.04	180	L ₁ 60.76
3.	-	-	52.50	20	L _{II} 60.76
4.	-	-	53.24	20	L _{III} 60.76
5.	843,0	59,07	-	65	M 60.76
6.	-	-	60.36	20	N 60.76
7.	952,5	74.35	74.26	150	L ₁ 82.98
8.	-	-	74.72	слаб.	L _{II} 82.98
9.	-	-	75.46	слаб.	L _{III} 82.98
I0.	997,0	80.98	-	40	M 82.98
II.	-	-	82.58	10	N 82.98
I2.	-	-	91.90	20	K I43.9
I3.	1294.0	130.54	130.50	75	K I82.5
I4.	-	-	135.64	6	L _{II} I43.9
I5.	-	-	136.38	5	L _{III} I43.9
I6.	-	-	173.78	15	L ₁ I82.5
I7.	-	-	213.50	10	K 265.5
I8.	1990.66	274.60	274.60	1000	K 326.6
I9.	2177.3	317.88	317.88	145	L ₁ 326.6
20.	2206.0	324.68	-	35	M 326.6
21.	2212.0	326,10	326720	10	N 326.6

* В работе Михелича, приводятся только δ - переходы.
Приведенные в таблице энергии конверсионных линий
вычислены нами по данным Михелича.



Конверсионные электроны, возникающие при распаде Dy^{155} , наблюдались в работах ^{2,5,6/}. Во всех этих работах в исследованных препаратах наряду с Dy^{155} содержался Dy^{157} . Поэтому однозначно идентифицировать конверсионные линии удается только в области энергии до 300 Кэв, где имеются измерения спектра конверсионных электронов Dy^{157} , выполненные Михеличем и др.^{1/}. Имеющиеся в настоящее время экспериментальные данные не позволяют сказать, какому из изотопов Dy^{155} или Dy^{157} принадлежат конверсионные линии в области энергий больше ~ 300 Кэв, обнаруженные при изучении смеси Dy^{155} и Dy^{157} . В таблице 2 наши экспериментальные данные о спектре конверсионных электронов Dy^{155} сравниваются с результатами работ ^{2 и 6/}. Те линии конверсионных электронов, о которых достоверно известно, что они принадлежат Dy^{157} , из таблицы исключены. Есть основания полагать, что остальные линии, во всяком случае большинство из них, принадлежат Dy^{155} .

Сравнение результатов, представленных в таблице 2, позволяет сделать следующие выводы:

1. Измерения Джелепова и др.^{/8/} в общем правильно отражают характер спектра конверсионных электронов, хотя плохая разрешающая способность использованного в этой работе прибора не позволила им разделить некоторые линии.

2. Наши результаты хорошо совпадают с данными Расмуссена и др.^{/2/}.

3. В работе Расмуссена и др.^{/2/} не идентифицированы конверсионные линии 381,2 Кэв; 432,2 Кэв; 448,4 Кэв и 455,8 Кэв. По-видимому следует считать, что это К-линии переходов 434 Кэв; 484 Кэв; 498,6 Кэв и 508 Кэв, соответственно.

Схема распада Dy^{155} впервые предложена Джелевовым и др.^{/8/} и Тотом и Рассмусеном^{/2/}.

Эта схема распада подтверждается опытами по $e^- - e^-$ совпадениям^{/13/}. Данные таблицы 2 дают возможность дополнить эту схему уровнем 682 Кэв /рис.2/. Что касается позитронов, возникающих при распаде Dy^{155} и обнаруженных в ^{/8/} /граничные энергии компонент β^- -спектра 850 и 400 Кэв/, то имеющиеся данные не позволяют сказать, на какие уровни Tb^{155} происходит

позитронный распад Dy^{155} . Например, возможно, что позитронный распад Dy^{155} происходит на уровень 662 Кэв и 227 Кэв. Линии конверсионных электронов, которые мы приписываем распаду Tb^{155} , перечислены в таблице 3. Полученные данные о конверсионных электронах Tb^{155} хорошо согласуются с результатами Михелича и др. 1 .

Таблица 2
Конверсионные электроны Dy^{155} / $T_{1/2} = 10$ часов/

№ пп	Джелепов, Крафт и др. [6]		Расмуссен и др. [2]		Наши данные		
	Ee	Идентиф.	Ee	Идентиф	Nр	Ee	Иденти
I	2	3	4	5	6	7	8
I	-	-	34.4	$L_1 - 43.09$	635.5	34.36	$L_1 - 43.0$
2	-	-	34.82	$L_{II} - 43.09$	639.5	35.77	$L_{II} - 43.0$
3	-	-	35.54	$L_{III} - 43.09$	645.2	35.37	$L_{III} - 43.0$
4	-	-	36.02	$K^? - 88.03$	648.8	35.86	$K - 88.0$
5	-	-	38.29	$K - 90.38$	671.2	38.18	$K - 90.4$
6	-	-	41.51	$M - 43.09$	698.6	41.24	$M - 43.0$
7	-	-	42.74	$N - 43.14$	-	-	-
8	-	-	56.70	$L_1 - 65.43$	825.0	56.71	$L_1 - 65.4$
9	-	-	57.18	$L_{II} - 65.43$	827.6	57.03	$L_{II} - 65.4$
10	-	-	57.85	$L_{III} - 65.43$	834.8	57.97	$L_{III} - 65.4$
II	-	-	63.42	$M - 65.43$	876.0	63.52	$M - 65.4$
I2	-	-	65.13	$N - 65.43$	-	-	-
I3.	-	-	79.31	$L^? - 88.03$	986.0	79.32	$L_1 - 88.0$
I4	-	-	81.68	$L_1 - 90.38$	1002.0	81.74	$L_1 - 90.4$
I5	-	-	88.42	$M - 90.38$	-	-	-
I6	-	-	90.04	$N - 90.38$	-	-	-
I7	-	-	103.87	$K - 155.8$	II40.2	103.76	$K - 155.76$
I8	-	-	106.65	$L_1 - 115.4$	-	-	-
I9	-	-	109.45	$K - 161.4$	II73.8	109.43	$K - 161.43$

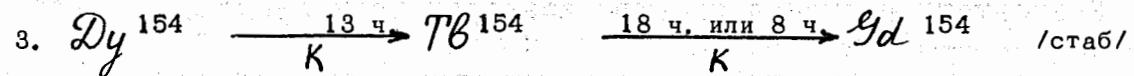
I	2	3	4	5	6	7	8
20	-	-	I32.62	K - I84.6	I306.2	I32.76	K - I84.76
21	-	-	I47.38	L _{II} - I55.8	-	-	-
22	-	-	I48.34	L _{II} - I55.8	-	-	-
23	-	-	I53.59	K - 205.7	I4I7.0	I53.48	K - 205.5
24	I80	K - 230	I75.I3	K - 227,0	I527,5	I75.I3	K - 227.0
25	-	-	I97.I2	L _I - 205.7	-	-	-
26	-	-	I2I8.30	L _I - 227.0	I735.84	I2I8.28	L _I - 227.0
27	-	-	I2I9.20	K - 27I.4	I740.2	I2I9.20	K - 27I.2
28	-	-	I225.02	M - 227.0	I767.0	I224.97	M - 227.0
29	-	-	I226.65	N - 227.0	-	-	-
30	-	-	I247.67	-	-	-	-
31	-	-	I262.84	L _I - 27I.4	-	-	-
32	270	K - 320*	I266.02	-	-	-	-
33	320	K - 370	I3I9.23	-	-	-	-
34	-	-	I38I.22	-	2440.0	I38I.2I	K-433.2
	400	K - 450	I432.I2	-	2644.0	I43I.98	K-484.0
35	-	-	I446.I4	-	2702.0	I446.63	K-498.6
36	-	-	I455.95	-	2738.8	I455.95	K-508.0
37	465	K - 5I5	-	-	-	-	-
38	6I0	K - 660	-	-	-	-	-

* В измерениях Джелепова и др. эта линия включала в себя также линию K-326,6 Ду^{I57}.

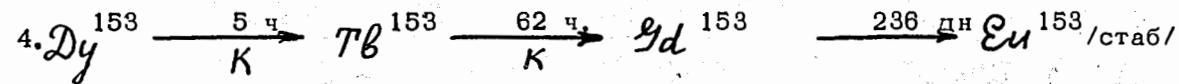
Таблица 3.

Результаты изучения спектра конверсионных электронов Fe^{155} .

№ пп	$H\beta$	E_e кев.	Идентификация
I	655.4	36.14	K - 86.7
2	780.0	50.95	K - 101.2
3	787.0	51.82	L ₁ - 60.2
4	812.0	55.01	K - 105,30
5	843,0	59.07	
6	979.0	78.27	L ₁ - 86.7
V	1099.0	96.99	L ₁ - 105.3
8	1110.0	98.77	K - 148.9
9	1185.0	111.33	K - 161.7
10	1196.3	113.27	K - 163.5
II.	1292.0	130.17	K - 180.8
I2	1348.0	140.45	L ₁ - 148.9
I3	1416.4	153.37	L ₁ - 161.7
I4	1425.0	155.01	L ₁ - 163.5
I5	1511.0	171.83	L ₁ - 180.3
I6	1545.0	178.68	M - 180.3
I7	1709.5	212.67	K - 262.8
I8	1901.0	254.39	L ₁ - 262.8
I9	2062.0	290.96	K - 341.3



Δ - распад изотопа диспрозия с массовым числом 154 был обнаружен Тотом и Расмуссеном ^{/8/}. Никаких указаний на существование К-захватной ветви при распаде Dy^{154} в литературе нет. Однако нет оснований сомневаться, что она существует и обладает значительной интенсивностью. В наших опытах К-захват Dy^{154} можно было обнаружить по конверсионным линиям γ перехода 123,2 Кэв, возникающего при распаде Tb^{154} . Результаты измерений спектра конверсионных электронов Tb^{154} ^{/1/}, показывают, что это самый интенсивный переход при распаде Tb^{154} . Никаких следов линий γ -перехода 123,2 Кэв при изучении спектров препаратов Dy^{154} мы не обнаружили. Причины этого не ясны: либо период полураспада Dy^{154} определен в ^{/8/} неправильно, либо выход Dy^{154} значительно меньше выходов соседних изотопов.



Dy^{153} впервые получен Расмуссеном ^{/8/} по реакции $\text{Gd}^{152}(\Delta, 3n)\text{Dy}^{153}$. Установлено, что Dy^{153} испускает Δ -частицы с энергией $\sim 3,3$ Мэв. Период полураспада Dy^{153} по ^{/8/} равен 5 часам.

Присутствие Dy^{153} в препаратах диспрозия, полученных в реакции глубокого отщепления на tantalе, установленном массспектрометрически Доброволовой и др. ^{/9/}. В этих опытах было установлено, что при распаде Dy^{153} образуется Tb^{153} . Таким образом доказано существование К-захватной ветви распада Dy^{153} . В γ -спектре Dy^{153} обнаружена линия 80 Кэв. Существование К-захватной ветви при распаде Dy^{153} подтверждено в работах ^{/10, 11/} и настоящей работе. В этих работах в препаратах диспрозия обнаружены конверсионные линии Tb^{153} , а в ^{/11/} наблюдалось, кроме того, нарастание этих линий.

В таблице 4 наши экспериментальные результаты о спектре конверсионных электронов Tb^{153} сравниваются с результатами ^{/1/} и ^{/2/}.

Как видно из таблицы 4, мы не видим некоторых слабых конверсионных линий, как K и L_1 - 68,1 Кэв; L_2, L_3, M - 51,7 Кэв; L_4 - 102,1 Кэв; N - 109,8 Кэв и L_5 - 195,2 Кэв обнаруженные в работе ^{/1/}.

Т а б л и ц а № 4

конверсионные электроны Zu^{153} ($T_{1/2}=62$ часа)

№ пп	Михелич и др. [1]			Расмуссен и др. [2]			Наши данные		
	Ee Кэв	Интенсив- ность	Идентифи- кация	Ee Кэв	Интенсив- ность ^{xx)}	Иденти- фикация	H ρ	E Кэв	Идентифи- кация
I	2	3	4	5	6	7	8	9	10
I.	17,87	45	K -68,I	-	-	-	-	-	-
2.	33,II	450	L ₁ -4I,5	33,28	m	L ₁ -4I,68	622,0	32,95	L ₁ -4I,4
3.	33,56	360	L _{II} -4I,5	-	-	-	627,0	33,47	L _{II} -4I,4
4.	34,25	400	L _{III} -4I,5	34,40	mV	L _{III} -4I,68	634,0	34,20	L _{III} -4I,4
5.	37,26	180	K -87,5	37,44	mw	K -87,6I	661,5	37,13	K -87,4
6.	-	-	-	39,82	m	M -4I,68	-	-	-
7.	-	-	-	4I,33	mw	N -4I,68	-	-	-
8.	43,3I	75	L ₁ -5I,7	43,45	w	L ₁ -5I,84	-	-	-
9.	43,76	10	L _{II} -5I,7	-	-	-	-	-	-
10.	44,45	10	L _{III} -5I,7	-	-	-	-	-	-
II.	49,9	25	M -5I,7	-	-	-	-	-	-
I2.	5I,87	145	K -I02,I	52,03	m	K -I02,3	787,0	5I,82	K -I02,I
I3.	59,57	1000	K -I09,8	59,60	s	K -I09,9	846,8	59,57	K -I09,8
I4.	59,7I	-	L ₁ - 68,I	-	-	-	-	-	-
I5.	-	-	-	74,30	w	K -I24,5	-	-	-
I6.	-	-	-	79,I7	mw	L ₁ - 87,55	984,0	79,02	L ₁ -87,4

I	2	3	4	5	6	7	8	9	10
I7.	-	-	-	81,26	m w	-	-	-	-
I8.	-	-	-	86,79	w	-	-	-	-
I9.	-	-	-	91,20	w	L, -I4I,5	-	-	-
20.	93,7I	25	L, -I02,I	-	-	-	-	-	-
21.	-	-	-	95,37	w	-	-	-	-
22.	I0I,4I	2I0	L, -I09,8	I0I,62	m	L, -I09,9	II26,3	I0I,46	L, -I09,8
23.	I09,4	I0	N -I09,8	-	-	-	-	-	-
24.	-	-	-	I02,42	m w	K -I07,6	I237,0	I02,35	K -I07,6
25.	I24,I7	55	K -I74,4	I24,24	v w	K -I74,5	I258,6	I24,I7	K -I74,4
26.	I07,9	55	M -I09,8	-	-	-	II66,0	I08,I0	M -I09,8
27.	-	-	-	I33,I7	v w	L, -I4I,5	-	-	-
28.	I44,97	45	K -I95,2	I44,95	w	K -I95,2	I372,2	I44,97	K -I95,2
29.	I6I,97	I95	K -2I2,2	I62,23	m	K -2I2,3	I46I,0	I6I,97	K -2I2,2
30.	I66,00	I0	L, -I74,4	-	-	-	I482,0	I66,I0	L, -I74,4
31.	I86,8I	I0	L, -I95,2	-	-	-	-	-	-
32.	I99,57	60	-249,8	I99,43	v w	K -249,7	I647,2	I99,57	K -249,8
33.	203,8I	30	-2I2,2	203,24	v w	L, -2I2,3	I667,65	203,84	L, -2I2,2

x) В работе Михелича приводятся только δ -переходы. Приведенные в таблице энергии конверсионных линий вычислены нами по данным Михелича.

xx) В работе Расмуссена и др. [2] сделана только качественная оценка интенсивностей линий: линии делятся по интенсивности на 7 классов: S, ms, m, mw, w, vw, vvw в порядке убывания интенсивности.

С другой стороны не понятно, почему в опытах Михелича и др. /1/ не обнаруживаются линии L , - 87,4 Кэв и К-170,6 Кэв, наблюдаемые в наших измерениях и в работе /2.15/.

Конверсионные линии, перечисленные в таблице 5, мы приписываем распаду $Dy^{153} \rightarrow Tb^{153}$. В пользу того, что эти линии возникают при распаде Dy^{153} можно привести следующие аргументы:

1. При рассмотрении последовательно экспонированных от одного и того же источника фотопластинок видно, что период полураспада линий таблицы 5 сильно не отличается, но несколько меньше, периода полураспада линий Dy^{157} и Dy^{155} .

Приписать эти линии Dy^{157} или Dy^{155} мы не можем, так как ни одной из этих линий не наблюдали авторы работы /1.2/, а мы, в свою очередь, не видим ряда слабых линий Dy^{157} и Dy^{155} .

2. Среди конверсионных линий таблицы 3 имеются линии γ -переходов 80,6 и 82,3 Е Кэв. Как указано выше, Добронравова и др. /9/ в спектре Dy^{153} нашли γ -лучи - 80 Кэв.

3. Басина и др. /10/ указывают, что период полураспада конверсионных линий γ -переходов с энергией 244 Кэв и 255 Кэв 5-6 часов.

4. Джелепов и Звольский установили, что период полураспада конверсионных линий γ -переходов 80,8 Кэв, 82,5 Кэв и 99,7 Кэв несколько меньше периода полураспада конверсионных линий Dy^{157} . Они оценивают период полураспада этих линий $h\nu = 80,8$ Кэв, 82,5 Кэв и 99,7 Кэв/ в 6-7 часов.

Ввиду этого мы считаем, что при распаде Dy^{153} возбуждаются γ -переходы с энергией 80,6 Кэв; 82,3 Кэв; 99,6 Кэв; 147,8 Кэв; 174,1 Кэв; 218,9 Кэв; 240,7 Кэв; 244,5 Кэв; 254,5 Кэв; 274,4 Кэв; 389,8 Кэв. Возможно к этому же распаду относятся γ -переходы с энергией 92,8 Кэв /или 136,0/; 303,8 Кэв; и 415,7 Кэв.

Конверсионные электроны, возникающие при распаде $Gd^{153} \xrightarrow{236 \text{ дн.}} Eu^{153}$, в наших опытах не обнаружены.

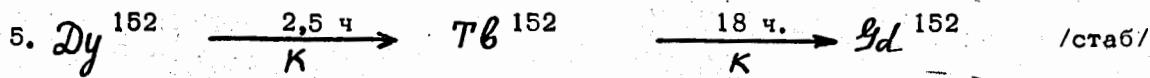


Таблица № 5

конверсионные электроны Zr^{153} ($T_{1/2} = 5-6$ часов)

№ пп	$H\rho$	E_e кев.	Идентификация
I.	578,4	28,60	K -80,6
2.	596,0	30,33	K -82,3
3.	753,0	47,63	K -99,7
4.	935,0	71,9	L_1 -80,6
5.	940,0	72,54	L_{II} -80,6
6.	947,0	73,62	L_1 -82,3
7.	950,0	73,99	L_{II} -82,3
8.	954,0	74,58	L_{III} -82,3
9.	944,2	80,57	M -82,3
10.	1017,0	84,02	K -136,0 или L_1 -92,8
II.	1062,5	91,13	L_1 -99,7
12.	1091,0	95,69	K -147,7
13.	1247,0	121,8	K -173,8
14.	1340,6	139,08	L_1 -147,7
15.	1377,6	146,00	M -147,7
16.	1485,0	166,7	K -218,
17.	1594,7	188,72	K -240,7
18.	1613,3	192,55	K -244,5
19.	1661,3	202,52	K -254,5
20.	1697,4	210,10	L_1 -218,7
21.	1756,5	222,71	K -274,4
22.	1816,8	235,99	L_1 -244,5
23.	1863,8	246,0	L_1 -254,5
24.	1889,4	251,8	K -303,8 *
25.	1953,2	266,10	L_1 -274,7
26.	2261,0	337,79	K -389,8
27.	2368,5	363,72	K -415,7 *

* - Идентификация предположительная

Расмуссен и Тот^{/8/} в 1958 г. получили в реакции $\text{Gd}^{152}, d, 4n$, новый изотоп Dy^{152} . Они обнаружили, что Dy^{152} испускает d -частицы с энергией $\sim 3,5$ Мэв. Период полураспада этого изотопа 2,5 часа.

Присутствие Dy^{152} в диспрозиевой фракции, полученной при облучении тантала быстрыми протонами, было установлено в Дубне Бонч-Осмоловской и др.^{/12/}, Басиной и др.^{/10/} и в наших опытах.

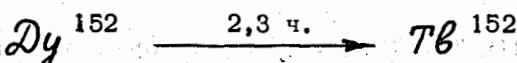
Результаты наших опытов по изучению спектра конверсионных электронов нов Dy^{152} и Tb^{152} представлены в таблице 6.

Таблица № 6

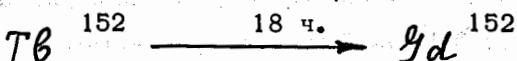
Результаты изучения спектра конверсионных электронов

$\text{Dy}^{152} /T_{1/2} = 2,3$ часа / и $\text{Tb}^{152} /T_{1/2} = 18$ часов/

№№ Идентификация



1.	1674,0	205,18	K - 257,2
2.	1875,0	248,60	L - 257,2
3.	1904,6	255,2	M - 257,2



1.	1327,8	136,70	K - 186,9 ^{x/}
2.	1749,0	221,10	K - 271,3
3.	2075,45	294,07	K - 344,3
4.	2253,85	335,91	L - 344,3
5.	2357,6	361,07	K - 411,3
6.	2444,5	382,31	K - 432,5
7.	3057,0	538,16	K - 588,4
8.	3162,9	566,00	K - 616,2
9.	3320,4	607,8	L - 616,2

x/ Идентификация предположительная.

Изменения интенсивности γ -переходов с $h\nu = 271,3$ Кэв, 344,3 Кэв, 411,3 Кэв; 432,5 Кэв, 588,4 Кэв и 616,2 Кэв в последовательно экспонированных фотопластиниках, позволяют утверждать, что эти γ -переходы возникают при распаде дочернего Tb . Приписать эти линии Tb^{155} или Tb^{153} не можем, так как ни одну из этих линий не наблюдали в работе /1,2/. Кроме того, ни одна из линий, перечисленных в таблице 6, не наблюдена в опытах длительного облучения /т.е. время облучения - 4 часа, хроматографическое разделение через 15-20 часов после конца облучения/.

С другой стороны:

1. Известно, что γ -переход с энергией 344,3 Кэв происходит в ядре Gd^{152} /14/.
2. В работе /10/ наблюдалось нарастание конверсионных линий γ -переходов с $h\nu = 344, 432$ Кэв; 586 Кэв и 615 Кэв.

Таким образом, из известных изотопов тербия, которые могли бы присутствовать в диспрозиевой фракции остается только Tb^{152} .

Ввиду этого можно считать установленным, что γ -переходы с энергией 271,3 Кэв; 344,3 Кэв; 411,3 Кэв; 432,5 Кэв; 588,4 Кэв и 616,2 Кэв возникают при распаде Tb^{152} . Возможно также, что при распаде Tb^{152} возникает γ -переход $h\nu = 186,9$ Кэв. Все перечисленные γ -переходы кроме $h\nu = 186,9$ Кэв, наблюдались в работе Башилова и др. /15/, однако, они были ошибочно приписаны Tb^{151} или Tb^{154} . В работе Басиной и др. /10/ предлагается схема распада Tb^{152} .

Полученные нами данные об энергиях переходов 616,2 Кэв и 271,3 Кэв делают более уверенным предположение о существовании уровня 616,2 Кэв /рис. 3/.

В пользу того, что γ -переход с энергией 257,2 Кэв возникает при распаде Dy^{152} / $T_{1/2} = 2,3$ часа/ говорят следующие факты: во-первых, этот переход наблюдается только тогда, когда хроматографическое разделение выполняется сразу же после конца облучения, во-вторых, из сравнения интенсивности в последовательно экспонированных от одного и того же источника фотопластинок видно, что период полураспада $h\nu = 257,2$ Кэв меньше, чем период полураспада $h\nu = 254,5$ Кэв / $T_{1/2} = 5,8$ часов/ /10/.

В таблице 7 перечислены конверсионные линии, обнаруженные в наших опытах, идентифицировать которые нам не удалось. Линии №№ 2, 3, 9 и 12, вероятно, возникают при распаде изотопов Dy или Tb с $T_{1/2} > 15$ час. Остальные линии, по-видимому, принадлежат Dy^{152} или Dy^{153} /скорее Dy^{153} .

С П И С О К

неидентифицированных конверсионных линий

№ пп	$H\rho$	E_e кев.
I.	782,0	51,2
2.	930,8	71,20
3.	937,0	72,10
4.	1100,2	97,18
5.	1105,0	97,96
6.	1349,0	140,64
7.	1388,0	147,96
8.	1415,0	153,1
9.	1441,0	158,1
10.	1470,5	163,84
II.	1560,2	181,70
I2.	1763,0	224,11
I3.	1853,8	243,9
I4.	1979,0	269,28
I5.	1979,0	271,95

1. Подтверждены, полученные другими авторами данные о спектрах конверсионных электронов $Dy^{157}/T_{1/2} = 8,2$ часа / $Dy^{155}/T_{1/2} = 10$ час /; $Tb^{155}/T_{1/2} = 5,6$ дня /; $Tb^{158}/T_{1/2} = 62$ часа /. Предлагается новый уровень с энергией 662,0 Кэв в схему распада Dy^{155} .

2. Подтверждено существование K-захватной ветви при распаде Dy^{153} . Уточнены значения энергии γ -переходов $h\nu = 80,8$ Кэв; 82,3 Кэв; 99,6 Кэв; 244,5 Кэв; 254,5 Кэв и 147,8 Кэв и впервые обнаружены новые γ -линии с энергией 174,8 Кэв, 218,9 Кэв; 240,7 Кэв, 274,4 Кэв; 303,8 Кэв; 389,8 Кэв и 415,7 Кэв.

3. Установлено присутствие Dy^{152} в диспрозиевой фракции, полученной при облучении тантала быстрыми протонами. Впервые обнаружен γ -переход с энергией 257,2 Кэв, возникающий при распаде Dy^{152} и, следовательно, доказано существование K-захватной ветви Dy^{152} .

4. Уточнены значения энергии γ -линий с $h\nu = 411,3$ Кэв, 271,3 Кэв; 432,5 Кэв; 588,4 Кэв; 616,2 Кэв и обнаружен новый γ -переход с энергией 186,9 Кэв, возникающих при распаде Tb^{152} .

Таким образом, в результате изучения спектра диспрозиевой фракции в интервале энергии от 25 до 1000 Кэв.

Нам приятно выразить благодарность И.А.Ютландову, С.Хайнацкому, В.А.Халкину и Ю.В.Норсееву за выполнение химической части работы, И.Звольскому и А.С.Басиной за предоставление ими результатов по изучению диспрозиевой фракции до опубликования и ценную дискуссию и Ф.М.Абдура-заковой за помощь в измерениях и обработке результатов.

Рукопись поступила в издательский отдел
27 августа 1960 года.

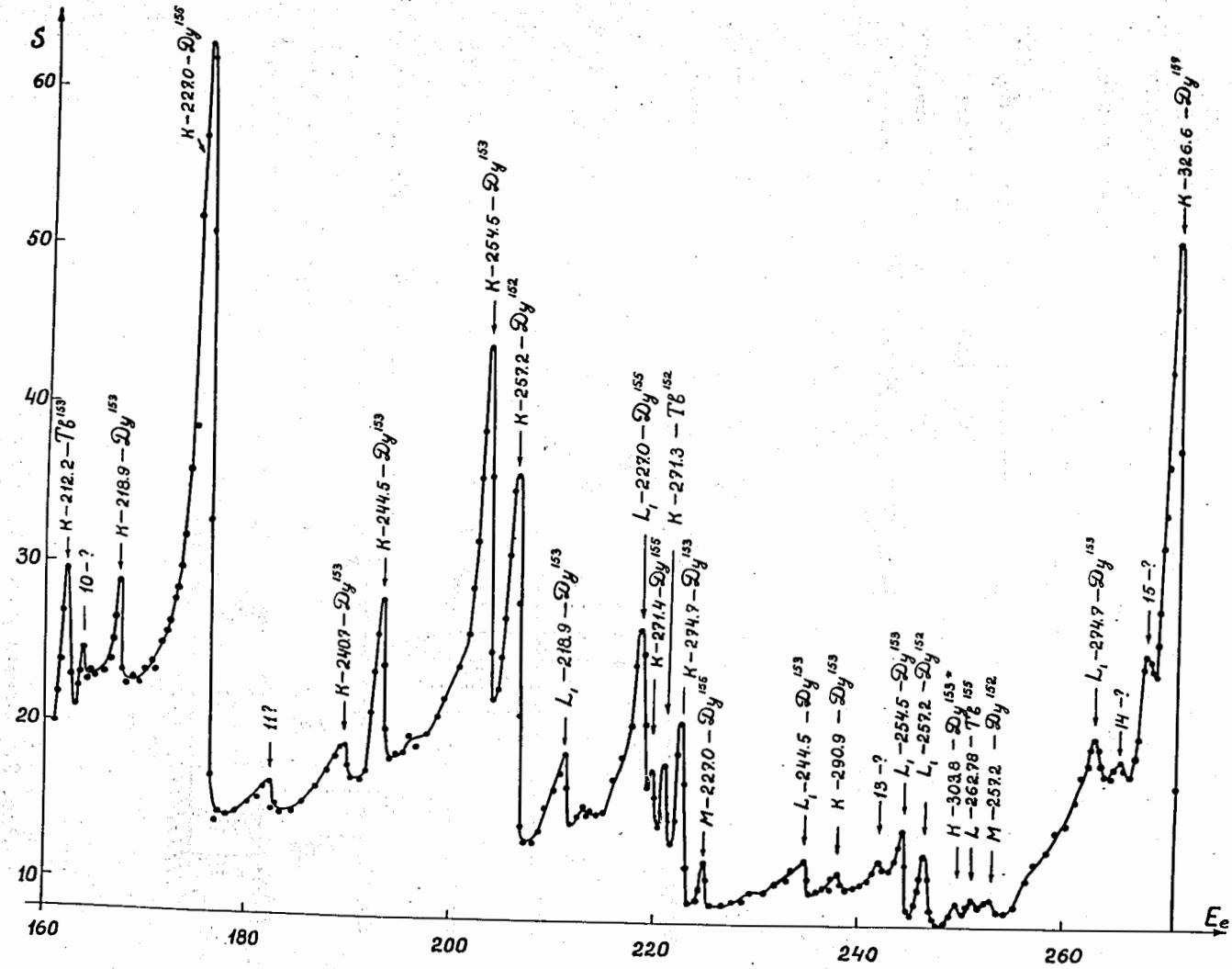


Рис. 1. Участок спектра конверсионных электронов диспрозиевой фракции от 160 до 275 Кэв. По оси абсцисс отложены энергии конверсионных электронов E_e , по оси ординат - плотность почернения S .

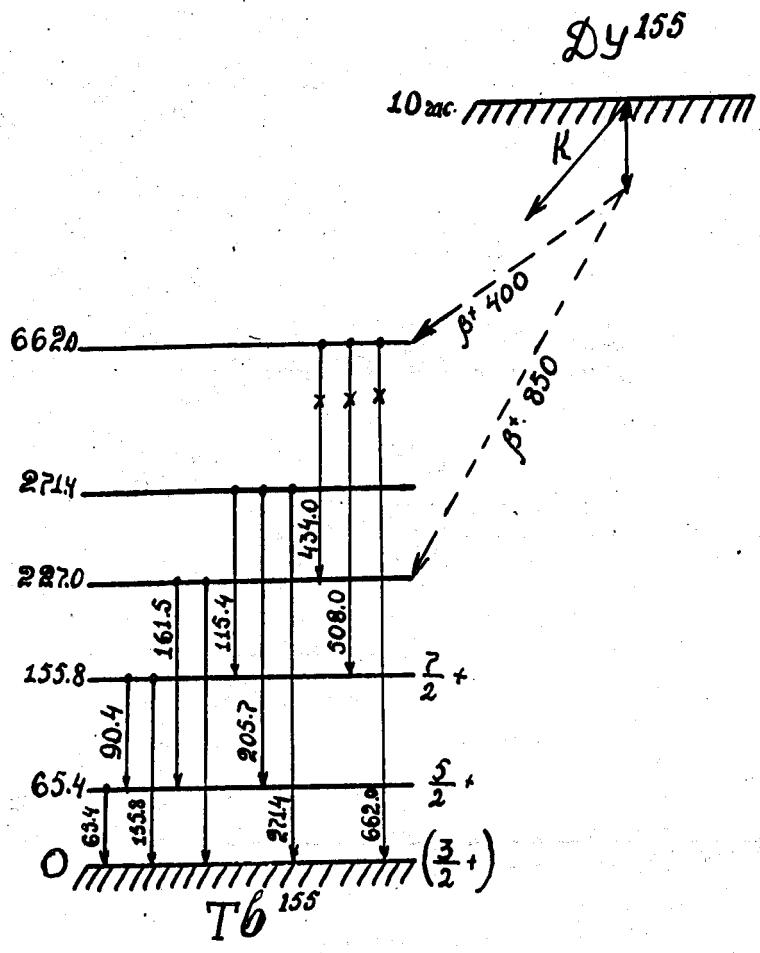


Рис. 2. Схема распада Dy^{155} .

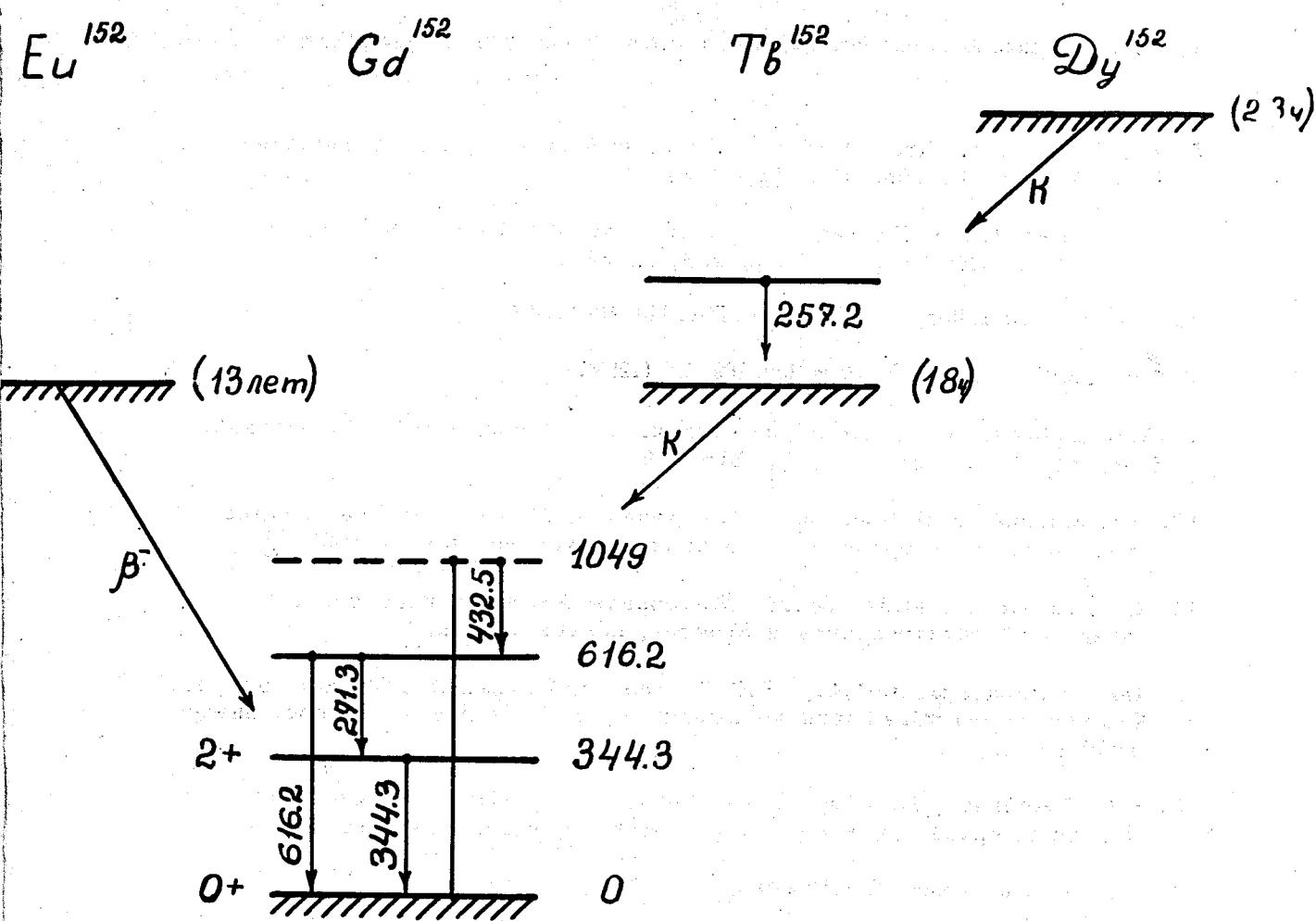


Рис. 3. Схема распада Tb^{152} .

Цитированная литература

1. Mihelich I.O , Harmatz B., Handley T.H. Phys.Rev. 108, 989 (1957).
2. K.J.Toth, I.O.Rasmussen, Phys.Rev. 115, 150 (1959).
3. D.Strominger, I.Hollander, G.Seaborg. Rev.Mod.Phys. 30, n.2 (1958).
4. A.G.W.Comeron, A revised Semi-empirical atomic mass-formula cholk. Rever Ontario CRP-690 (1957).

5. Б.С.Джелепов, Б.К.Преображенский, И.М.Рогачев, П.А.Тишкин.
Изв. АН СССР, сер. физ. 22, 126 /1958/.
6. Б.С.Джелепов, О.Е.Крафт, Б.К.Преображенский и Г.Ф.Юшкевич.
Изв. АН СССР, сер.физ. т.22 208, /1958/.
7. B.Harmatz, T.Handley. J-Mihelich. Phys.Rev. 114; 1082 (1959).
8. Toth K.S., Rasmussen I.O., Phys.Rev. 109, 121 (1958).
9. А.Н.Добронравова, Л.Н.Крижанский, А.Н.Мурин и В.Н.Покровский.
Изв. АН СССР, сер.физ. 22, 815 /1958/.
10. А.С.Басина, К.Я.Громов, Б.С.Джелепов. Материалы Х-ежегодного совещания по ядерной спектроскопии в Москве, январь 1960 г.
11. Б.С.Джелепов, И.Звольский. Материалы Х-ежегодного совещания по ядерной спектроскопии в Москве, январь 1960 г.
12. Бонч-Осмоловская Н.А., Б.С.Джелепов, О.Е.Крафт. Тезисы докладов Х-ежегодного совещания по ядерной спектроскопии в Москве, январь 1960 года.
13. Б.С.Джелепов, В.А.Сергиенко. Тезисы докладов Х-ежегодного совещания по ядерной спектроскопии в Москве, январь 1960 г.
14. B.Andersson. Proc.Soc. (London). 69 A, 415 (1956).
15. Н.М.Антоньева, А.А.Башилов, Б.С.Джелепов и Б.К.Преображенский.
ДАН СССР, 19, 241 /1958/.