

ЭНЕРГИИ И ОТНОСИТЕЛЬНЫЕ ИНТЕНСИВНОСТИ γ -ЛИНИЙ
2201, 2490 и 2508 кэв В СПЕКТРЕ Ga^{72}

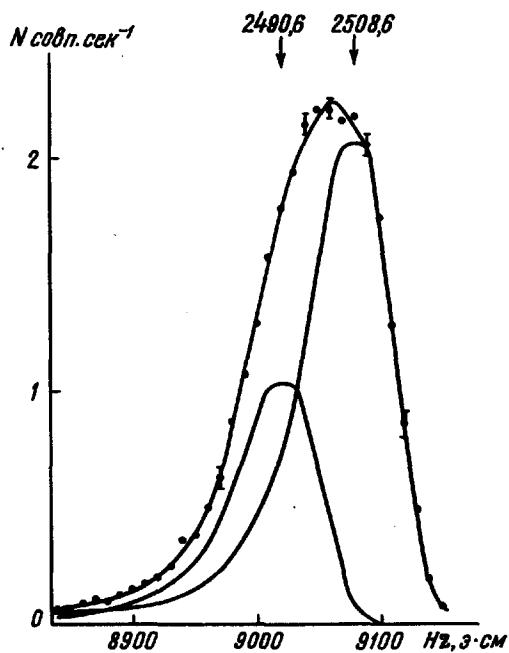
В.Д.Витман, Б.С.Джелепов, А.Г.Сергеев

Спектр γ -лучей Ga^{72} подробно исследован в работах Джонса и др.^[1] по фотозелектронам на спектрометре с двойной фокусированной и Витмана и др.^[2] по электронам отдачи на злотроне ВНИИМ. Однако интенсивности сильных жестких линий по данным этих работ расходятся на 20-60%, что намного превосходит погрешности измерений. Между тем эти линии удобно использовать для градуировки γ -спектрометров по энергиям и интенсивностям.

Мы провели измерения γ -линий 2201, 2490 и 2508 кэв Ga^{72} на злотроне ФТИ с целью уточнения их энергий и интенсивностей. Для разложения дублета 2490 + 2508 кэв на компоненты (см.рисунок) использовалась форма линии 2201 кэв, так как ранее^[3] было показано, что форма линии при $h\nu \geq 1,5$ Мэв не зависит от энергии. Нами результа-

Энергии и относительные интенсивности γ -линий 220I, 2490 и 2508 кэВ ядра Ca⁷²

Номер линии	$I_{\text{отн}}$	Ходят ли линии	Люкс и др.		Битман и др.	
			[1]	[2]	[1]	[2]
220I, 3 ± 0,6	100		220I	100	2205 ± 4	100
2490, 6 ± 1,8	25,4 ± 1,7	249I ± 3	2490	33,4	2490 ± 5	23,8 ± 2,2
2508, 6 ± 1,0	50,5 ± 1,6	2508 ± 2	2508	56,5	2508 ± 5	51,7 ± 3,3



ты приведены в таблице. Там же для сравнения даны результаты работ [1,2] и работы Хедграна и Линда [4]. Видно, что наши значения интенсивностей подтверждают результаты работы [2]. По-видимому, значения интенсивностей жестких линий в работе Джонса и др. [1] завышены.

В наших опытах не проявилась линия 2462 кэв, о которой сообщалось в работе [2]. Существование линии с такой энергией является сомнительным.

Физико-технический институт
им. А.Ф.Иоффе
Академии наук СССР

Поступило в редакцию
2 июня 1965 г.

Литература

- [1] M.W.Johns, B.Chidley, J.R.Williams. Phys. Rev., 92, 1645A, 1955.
- [2] В.Д.Витман, Н.А.Воинова, Б.С.Джелепов. Изв. АН СССР, сер.физ., 27, 249, 1963.
- [3] А.Г.Сергеев, Н.А.Воинова, Б.С.Джелепов, Н.В.Калиничев, Д.М.Каминкер. ПТЭ, № 5, 1965.
- [4] A.Hedgran, D.Lind. Arkiv. fys., 5, 177, 1952.