

Лабораторная работа 6.1
Исследование резонансного поглощения γ -квантов
(эффект Мессбауэра)

Нехаев Александр, гр. 654

25 сентября 2018 г.

Содержание

1. Введение	2
2. Ход работы	4
2.1. Измерение спектра источника	4
2.2. Измерение резонансного поглощения	5

1. Введение

Цель работы: С помощью метода доплеровского сдвига мессбауэровской линии поглощения исследуется резонансное поглощение γ -лучей, испускаемых ядрами олова ^{119}Sn в соединении BaSnO_3 при комнатной температуре. Определяется положение максимума резонансного поглощения, его величина, а также экспериментальная ширина линии $\Gamma_{\text{экс}}$. Оценивается время жизни возбужденного состояния ядра ^{119}Sn .

В работе используются: (См рис. 1) Э – эксцентрик, С – сцинтилляционный кристалл $\text{NaI}(\text{Tl})$, У – усилитель, АА – одноканальный амплитудный анализатор, ЭВМ – ПК, Г – генератор питания двигателя, РД-09 – двигатель с редуктором, ВСВ – высоковольтный стабилизированный выпрямитель.

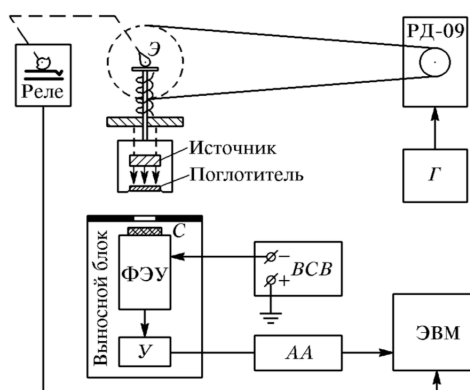


Рис. 1: Схема экспериментальной установки

Теоретические основы Нуклоны в атомном ядре, как и электроны в атоме, могут находиться в различных дискретных энергетических состояниях, или, как говорят, на различных энергетических уровнях. Самый низкий из уровней называется основным, остальные носят название возбужденных. Ядра, находящиеся в возбужденных состояниях, могут переходить на более низкие энергетические уровни, в том числе и на основной уровень. Такие переходы происходят самопроизвольно. Освобождающаяся энергия уносится фотоном. Так возникает γ -излучение.

В отличие от основного уровня, все возбужденные уровни ядра имеют конечную ширину. Отложим по оси абсцисс энергию ядра, а по оси ординат – вероятность найти ядро в состоянии с данной энергией (рис. 2а). Ширина кривой, измеренная на половине высоты, называется естественной шириной линии Γ . Она связана со средним временем жизни τ возбужденного состояния ядра соотношением неопределенностей

$$\Gamma\tau \simeq \hbar \quad (1)$$

где \hbar – постоянное Планка. Неопределенность в энергии возбужденных уровней приводит к появлению ширины у линий γ -излучения.

Ядра атомов могут не только испускать, но и поглощать фотоны. Если попадающий в атомное ядро фотон имеет энергию, равную разности энергий между основным и каким-либо возбужденным состояниями, то ядро может поглотить фотон и перейти в соответствующее возбужденное состояние. Этот процесс возможен лишь для γ -лучей определенных энергий и носит, таким образом, резонансный характер.

Энергия E_γ , уносимая γ -квантом, оказывается меньше энергии E_0 перехода между уровнями. Небольшая, но вполне заметная доля энергии уносится ядром, которое вследствие отдачи начинает двигаться в сторону, противоположную направлению вылета γ -кванта.

Ядро, которое испускает γ -квант, приобретает импульс отдачи, равный по абсолютной величине импульсу γ -кванта. Если ядро свободно и первоначально покоится, то энергия отдачи R равна

$$R = \frac{p^2}{M_{\text{я}}} = \frac{E_\gamma^2}{2M_{\text{я}}c^2}. \quad (2)$$

Рассмотрим в качестве примера ядро олова ^{119}Sn , у которого расстояние между основным и первым возбужденным уровням равно $E_0 = 23.8$ кэВ. Энергия отдачи в этом случае составляет¹

$$R = \frac{E_\gamma^2}{2M_{\text{я}}c^2} \simeq \frac{E_0^2}{2M_{\text{я}}c^2} = 2.5 \cdot 10^{-3} \text{ эВ}.$$

Энергия, которая расходуется на отдачу ядра, поглощающего γ -квант, оказывается точно такой же. Эта картина иллюстрирует рис.2б: линия испускания смещена на величину R влево, а линия поглощения – на столько же вправо от E_0 .

Обсуждая влияние, которое оказывает сдвиг R на резонансное поглощение γ -лучей, следует иметь в виду, что величина R сама по себе не представляет существенного интереса. Важно соотношение между R и шириной Γ соответствующей резонансной линии. Резонансное поглощение возможно только в том случае, если спектры испускания и поглощения перекрываются, т.е. при условии

$$2R \leq \Gamma. \quad (3)$$

Это условие почти никогда не выполняется для γ -переходов в свободных ядрах. Так, для рассмотренного ядра ^{119}Sn естественная ширина линии $\Gamma \simeq 3 \cdot 10^{-8}$ эВ, т.е. на много порядков величины меньше R^2 . В принципе, можно компенсировать энергетический сдвиг $2R$ с помощью эффекта Доплера. Для этого изучающие и поглощающие ядра должны двигаться друг относительно друга со скоростью V , равной

$$V = c \cdot 2R/E_\gamma. \quad (4)$$

Для ядер ^{119}Sn нужна скорость $V \simeq 60$ м/с.

В реальных условиях ширина линии испускания (и поглощения) складывается из собственной ширины линии и её доплеровской ширины. Из этих двух ширин основную роль играет именно доплеровская ширина уровней, связанная с тепловым движением атомов.

¹Величины E_0 , E_γ и R связаны законом сохранения энергии: $E_0 = E_\gamma + R$. Поскольку $R \ll E_\gamma$, в формуле (2) E_γ можно заменить на энергию возбужденного состояния E_0 .

²Заметим, что при оптических переходах в атомах соотношение между R и Γ существенно меняется. В этом случае энергии переходов оказываются на 4 порядка и, следовательно, R на 8 порядков величины меньше, чем при γ -излучении, а ширины уровней оказываются, грубо говоря, того же порядка. В этом случае поглощение легко наблюдается.

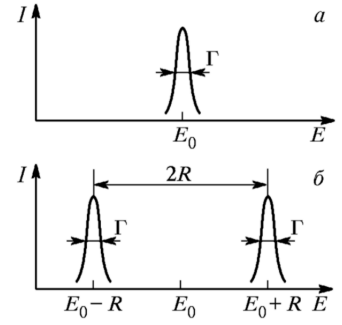


Рис. 2: Энергетическое распределение, характеризующее возбужденное состояние ядра (а), и сдвиг линий испускания и поглощения из-за отдачи при свободных ядрах(б).

2. Ход работы

2.1. Измерение спектра источника

- 1) Включим приборы и после прогрева установим напряжение на ФЭУ. Включим компьютер.
- 2) Изменяя нижний порог окна сцинтилляционного спектрометра шириной 0.5 В, измерим спектр источника:

Номер	Нижний порог	Интенсивность
1	0.0	145862.6
2	0.5	350.0
3	1.0	771.2
4	1.5	179.6
5	2.0	26.2
6	2.5	33.0
7	3.0	70.8
8	3.5	109.8
9	4.0	151.0
10	4.5	178.6
11	5.0	196.8
12	5.5	183.8
13	6.0	143.0
14	6.5	83.6
15	7.0	47.8
16	7.5	23.2
17	8.0	10.8
18	8.5	5.8
19	9.0	6.0
20	9.5	4.6

Таблица 1: Значения спектра источника

- 3) Построим график $I = f(U_1)$ (рис. 3).

Аппроксимируем график по Гауссовскому распределению вида

$$y = \frac{A \cdot e^{-\frac{(x-x_0)^2}{2\sigma^2}}}{\sqrt{2\pi}\sigma}$$

и получаем коэффициенты

$$A = (635.64 \pm 18.84), x_0 = (4.87 \pm 0.04), \sigma = (1.314 \pm 0.033)$$

упрощая, получаем уравнение

$$y = (192.9 \pm 7.5)e^{-(0.29 \pm 0.03)(x - (4.87 \pm 0.04))^2}$$

Из графика, с учетом аппроксимации находим, что энергия 23.8 эВ соответствует значению $U_1 = 4.87$ В.

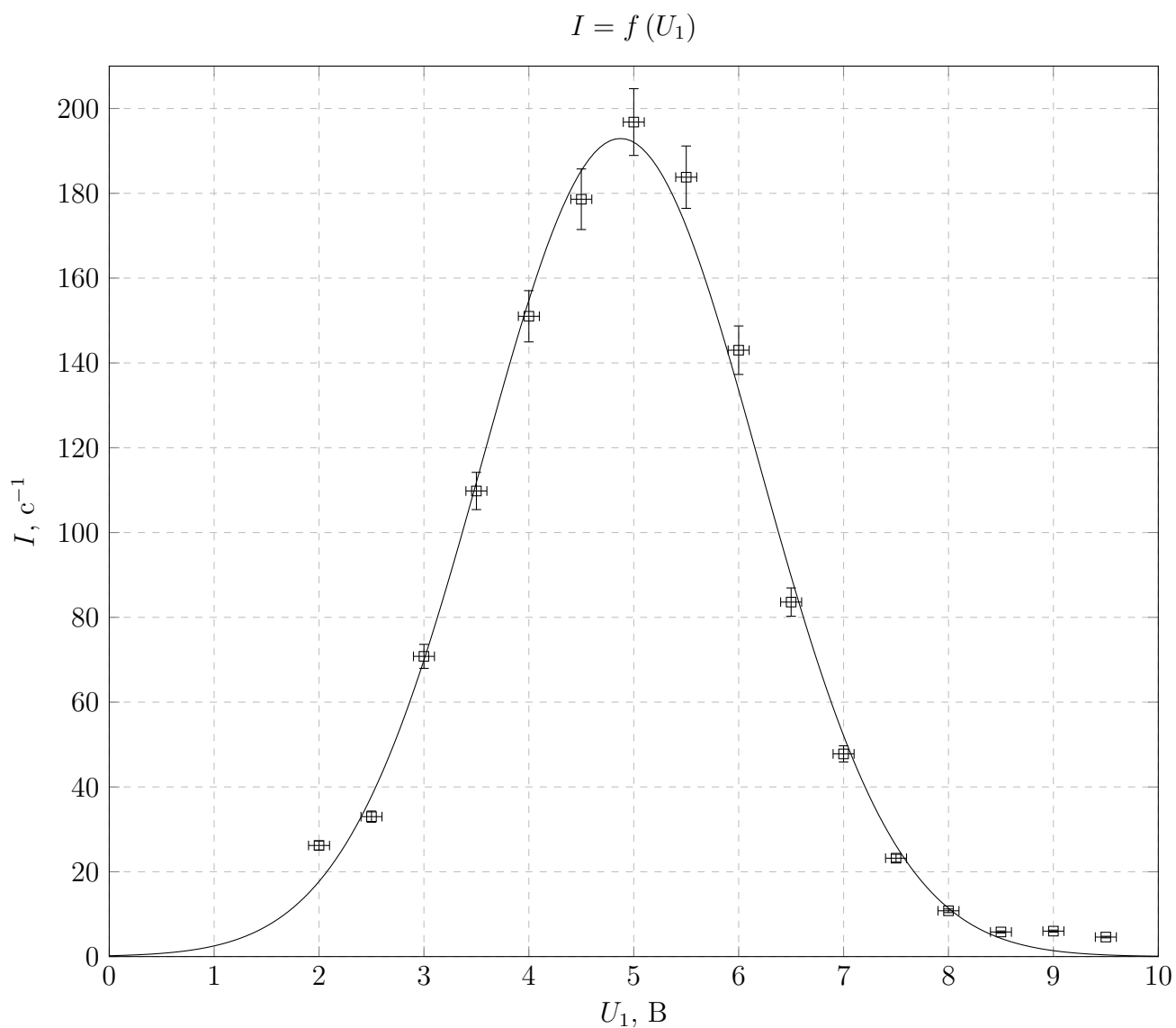


Рис. 3: Спектр источника

2.2. Измерение резонансного поглощения

- 4) Установим окно сцинтилляционного спектрометра, соответствующее ширине линии спектра излучения 3.5 – 7 В, и проведем измерения резонансного поглощения:
 - а) Поглощение на $\text{Sn}(100\mu)$
 - б) Поглощение на $\text{Sn}(200\mu)$
 - в) Поглощение на SnO_2

№	v_-	I_-	v_+	I_+
1	1.44	871.7	1.52	853.3
2	1.52	852.1	1.61	850.1
3	1.48	858.4	1.59	843.1
4	1.37	852.4	1.51	853.6
5	1.21	834.4	1.35	842.6
6	4.44	856.6	4.71	848.4
7	3.71	845.9	3.92	846.7
8	3.08	857.9	3.27	840.0
9	2.48	847.0	2.64	750.8
10	2.12	841.9	1.67	838.1
11	1.57	858.0	1.64	837.1
12	1.55	841.3	1.16	841.4
13	1.06	857.6	2.79	764.0
14	2.62	869.2	3.0	793.3
15	2.83	869.1	3.16	812.6
16	2.99	852.9	3.49	828.7
17	2.16	850.5	3.12	815.8
18	1.85	856.1	2.82	778.5
19	2.34	854.7	2.32	762.0
20	2.11	858.0	1.99	812.8
21	1.93	838.0	2.48	755.3
22	2.25	845.6	2.22	792.8
23	3.28	849.8	2.04	799.9
24	2.94	847.7	2.41	764.4
25	2.66	855.3	2.24	791.3

Таблица 2: Поглощение на Sn(100 μ)

