

4 2-3
M-89
0 582



Ч. Музикарж

P-582

ВРЕМЕННАЯ МОДУЛЯЦИЯ
ЯДЕРНОГО РЕЗОНАНСНОГО
РАССЕЯНИЯ γ -ЛУЧЕЙ

Ч. Музикарж^{x/}

ВРЕМЕННАЯ МОДУЛЯЦИЯ
ЯДЕРНОГО РЕЗОНАНСНОГО
РАССЕЯНИЯ γ -ЛУЧЕЙ

878/5 мр.

^{x/} Постоянный адрес: Физико-математический факультет Карлова
Университета, Прага, Чехословакия.

А н н о т а ц и я

При выполнении условий наблюдения эффекта Моссбауэра рассматривается резонансное рассеяние на ядрах периодически прерываемого γ -излучения этих же ядер.

§ 1. В связи с использованием эффекта Моссбауэра для измерения очень малых изменений частоты света [1], рассмотрим следующую экспериментальную установку^{1/}.

Некоторым образом возбужденные ядра источника B /рис.1/ излучают при γ -переходе в основное состояние линию, энергию которой обозначим E_1 , ширину Γ и время жизни $\tau = \hbar/\Gamma$. Для наблюдения резонансного рассеяния используем рассеиватель /см.мишень C на рис. 1/ из таких же ядер. Таким образом ширина резонансной кривой этого рассеяния будет опять Γ , но относительно резонансной энергии E_2 предполагаем, что она несколько смещена, $|E_1 - E_2| \ll E_2$, например, вследствие доплеровского смещения при относительном движении источника и рассеивателя или вследствие красного смещения в гравитационном поле и т.д. Чтобы исключить прямое влияние первичного излучения, а также других видов рассеяния на счетчик D , используется относительно большое время жизни рассеянного уровня. Для этого между мишенями B и C располагается фильтр F . Его действие состоит в том, что отверстия в F' , движущиеся со скоростью v , периодически перекрывают поток излучения из источника, а счетчик регистрирует рассеянные γ -лучи только в интервале полного экранирования источника.

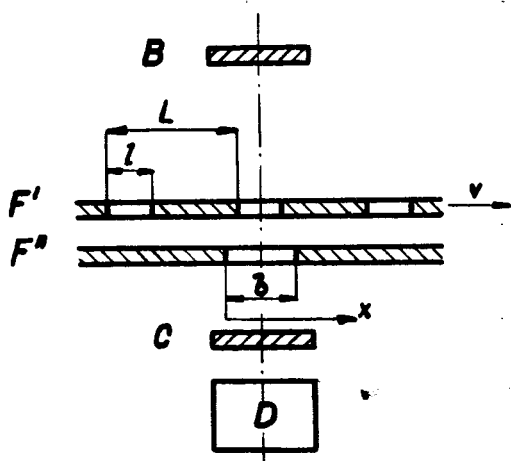


Рис. 1.

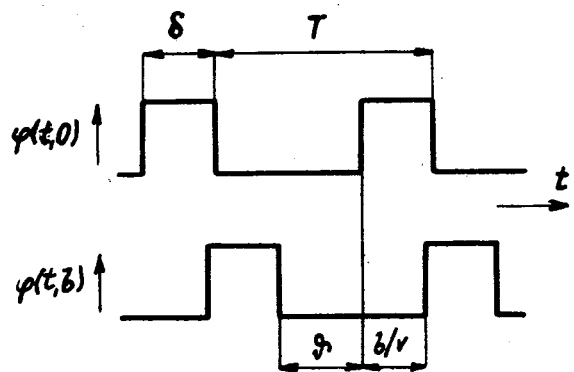


Рис. 2.

δ - время полного закрытия источника.

^{1/} Принцип этой установки предложен С.И.Аксеновым.

В дальнейшем исследуем влияние параметров этого фильтра на форму рассеянной линии.

В 2. Сначала рассмотрим случай, когда источник открыт / F' неподвижно, $v = 0$ / и счетчик все время регистрирует. Если одно из ядер источника начинает излучать в момент времени η , то для $t > \eta$ напряженность излучаемого поля будет

$$A_0(t) = A_0 e^{-\Gamma(t-\eta)/2\hbar} e^{-iE_0(t-\eta)/\hbar} \quad (11)$$

Из теории резонансных реакций для спектральной амплитуды рассеянной волны вытекает формула

$$A(E) = K \frac{A_0(E)}{E - E_0 + i\Gamma/2}, \quad (12)$$

в которой K - некоторый фактор зависящий от вида перехода.

Среднее значение^{2/} тока энергии из источника

$$S \sim \int_{-\infty}^t d\eta n |A_0(t)|^2 = |A_0|^2 n \hbar / \Gamma, \quad (13)$$

где n - число ядер, начинающих излучать в течение 1 сек. Подобно тому, средняя энергия, рассеянная за 1 сек в телесный угол Ω

$$I_0 \sim N \int_{\Omega} d\Omega \int_{-\infty}^t d\eta n |A(t)|^2, \quad (14)$$

где N - количество освещенных ядер мишени C .

После некоторых расчетов получим формулу

$$I_0 = S N \bar{\sigma}(E_0), \quad (15)$$

в которой сечение

$$\bar{\sigma}(E_0) = \frac{\sigma_0/2}{1 + (\Delta/\Gamma)^2}. \quad (16)$$

^{2/} Так как период колебания волны $\hbar/E \ll \tau$, в течение одного периода затухание не проявляется. Таким образом усредненный по периоду квадрат амплитуды $(\text{Re} A_0(t))^2 = (1/2) |A_0(t)|^2$ является медленной функцией времени.

В этой формуле $\Delta = E_1 - E_2$ и σ_0 - эффективное сечение рассеяния в резонансе:

$$\sigma_0 = (2/\Gamma)^2 \int d\Omega |K|^2 \quad /7/$$

Из /6/ видно, что наличие ненулевой ширины падающей линии увеличивает ширину резонансной кривой рассеяния в два раза и также в два раза понижает сечение при резонансе.

§ 3. В дальнейшем вернемся к обсуждению влияния фильтра. Из рис. 1 видно, что $\delta = l/v$ - время освещения некоторого ядра и $T = L/v$ - период модуляции этого освещения.

Поле, падающее на ядро в точке x , следует выразить в виде:

$$A_0(t, x) = A_0(t) \varphi(t, x), \quad /8/$$

где функция $\varphi(t, x)$ имеет очевидно следующие свойства:

$$\begin{aligned} \varphi(t+T, x) &= \varphi(t, x), & \varphi(t, x) &= \varphi(t-x/v, 0), \\ \varphi(t, 0) &= \begin{cases} 1 & \text{для } 0 < t < \delta. \\ 0 & \text{для } \delta < t < T. \end{cases} \end{aligned} \quad /9/$$

Среднюю энергию, рассеянную в течение времени dt на ядрах в области dx , можно выразить в виде^{3/}

^{3/} Используя /2/, /8/ и /1/ для амплитуды рассеянной волны получим

$$A(t, x) = -\frac{K_i}{\hbar} \int_0^t dt' A_0(t', x) e^{-i(E_2 + i\Gamma/2)(t-t')/\hbar}$$

Среднее значение рассеянной энергии имеет опять вид правой части формулы /4/. Взяв сначала интеграл по η и используя /3/ - /7/, получим

$$I(t, x) = (\Gamma^2 + \Delta^2) \int_0^t e^{-\Gamma t'/\hbar} \int_{-\infty}^{t'} dt'' \varphi(t', x) \varphi(t'', x) e^{\Gamma t''/\hbar} \cos(\Delta/\hbar)(t'-t'').$$

Вследствие свойств функции φ , этот интеграл имеет вид двойного ряда, суммирование которого дает формулы /10/, /11/.

$$I(t, x) dx dt = I_0 \phi e^{-r(t-x/v)/\hbar} dx dt, \quad /10/$$

где I_0 определено формулой /5/ и

$$\begin{aligned} \phi(\Delta; T, \delta) = & \frac{1}{1 - e^{-rT/\hbar}} \frac{1}{1 - 2 \cos \Delta T / \hbar e^{-rT/\hbar} + e^{-2rT/\hbar}} \times \\ & \times \left\{ (1 - e^{-rT/\hbar} \cos \Delta T / \hbar) \left[(1 - \cos \Delta \delta / \hbar) (1 + e^{r\delta/\hbar}) - \frac{r}{\Delta} \sin \Delta \delta / \hbar (1 - e^{r\delta/\hbar}) \right] + \right. \\ & \left. + e^{-rT/\hbar} \sin \Delta T / \hbar \left[\frac{r}{\Delta} (1 - \cos \Delta \delta / \hbar) (1 + e^{r\delta/\hbar}) + \sin \Delta \delta / \hbar (1 - e^{r\delta/\hbar}) \right] - \right. \\ & \left. - (1 - 2 e^{-rT/\hbar} \cos \Delta T / \hbar + e^{-2rT/\hbar}) \left[1 - e^{r\delta/\hbar} (\cos \Delta \delta / \hbar - \frac{r}{\Delta} \sin \Delta \delta / \hbar) \right] \right\}. \quad /11/ \end{aligned}$$

Чтобы получить энергию, зарегистрированную в течение 1 сек счетчиком, нужно проинтегрировать /10/ по всем ядрам открытой мишени S от 0 по b/v , по промежутку чувствительности счетчика от $\delta + b/v$ по T и умножить на число вспышек $1/T$. Таким образом получим

$$I = P I_0, \quad /12/$$

где введенный коэффициент прозрачности

$$P(\Delta; T, \delta, b/v) = \frac{e^{-r\delta/\hbar}}{r\delta(r/\hbar)^2} (1 - e^{-r(T-\delta-b/v)/\hbar}) (1 - e^{-rb/v\hbar}) \phi(\Delta; T, \delta) \quad /13/$$

выражает ослабление полной возможной рассеянной энергии I_0 наличием фильтра.

§ 4. Коэффициент прозрачности зависит от сдвига энергии Δ и от параметров фильтра T, δ и b/v . Чтобы исследовать зависимость P от этих последних, предположим, что T и δ постоянны и изменяется

только b/v . Из условия $\partial P / \partial (b/v) = 0$ вытекает для оптимальной ширины b значение

$$b = \frac{L - \ell}{2} \quad /14/$$

Коэффициент прозрачности /который теперь обозначим через P_0 / в этом случае принимает вид

$$P_0(\Delta; T, \delta) = \frac{e^{-\Gamma\delta/\hbar}}{\Gamma\delta(\Gamma/\hbar)^2} \left(1 - e^{-\Gamma(T-\delta)/2\hbar}\right)^2 \phi(\Delta; T, \delta) \quad /15/$$

Чтобы найти оптимальные значения параметров T и δ , положим для простоты $\Delta = 0$ и из /11/ и /15/ получим:

$$P_0(0; T, \delta) = \frac{\hbar}{\Gamma T} \left(\frac{1 - e^{-\Gamma(T-\delta)/2\hbar}}{1 - e^{-\Gamma T/\hbar}} \right)^2 \left[\frac{\hbar}{\Gamma\delta} (1 - e^{-\Gamma T/\hbar})(1 - e^{-\Gamma\delta/\hbar}) - (e^{-\Gamma\delta/\hbar} - e^{-\Gamma T/\hbar}) \right] /16/$$

Кривые зависимости P_0 от $\Gamma T/\hbar$ для разных значений отношений ширины δ/T изображены на рис. 3. Видно, что для каждого значения δ/T существует значение $\Gamma T/\hbar$, для которого P_0 достигает максимума. Среди этих значений, самым выгодным является $\Gamma T/\hbar \sim 3,7$ для $\delta/T \sim 0,3$. Прозрачность принимает при этом $\sim 4,3\%$.

§ 5. Наконец рассмотрим еще зависимость I от сдвига энергии Δ . В эту зависимость вступает Δ через P_0 и через $\bar{\sigma}$ /см. /12/ и /5//. Сечение $\bar{\sigma}$ зависит от Δ существенным образом только через фактор $(1 + (\Delta/\Gamma)^2)^{-1}$. Таким образом можно написать

$$I \sim \frac{P_0}{1 + (\Delta/\Gamma)^2} \quad /17/$$

Кривые зависимости правой части этой формулы от Δ для $\delta = T/3$ и для разных $\Gamma T/\hbar$ изображены на рис. 4. Наличие периодических функций от Δ в /11/ приводит к колебательному виду кривой зависимости коэффи-

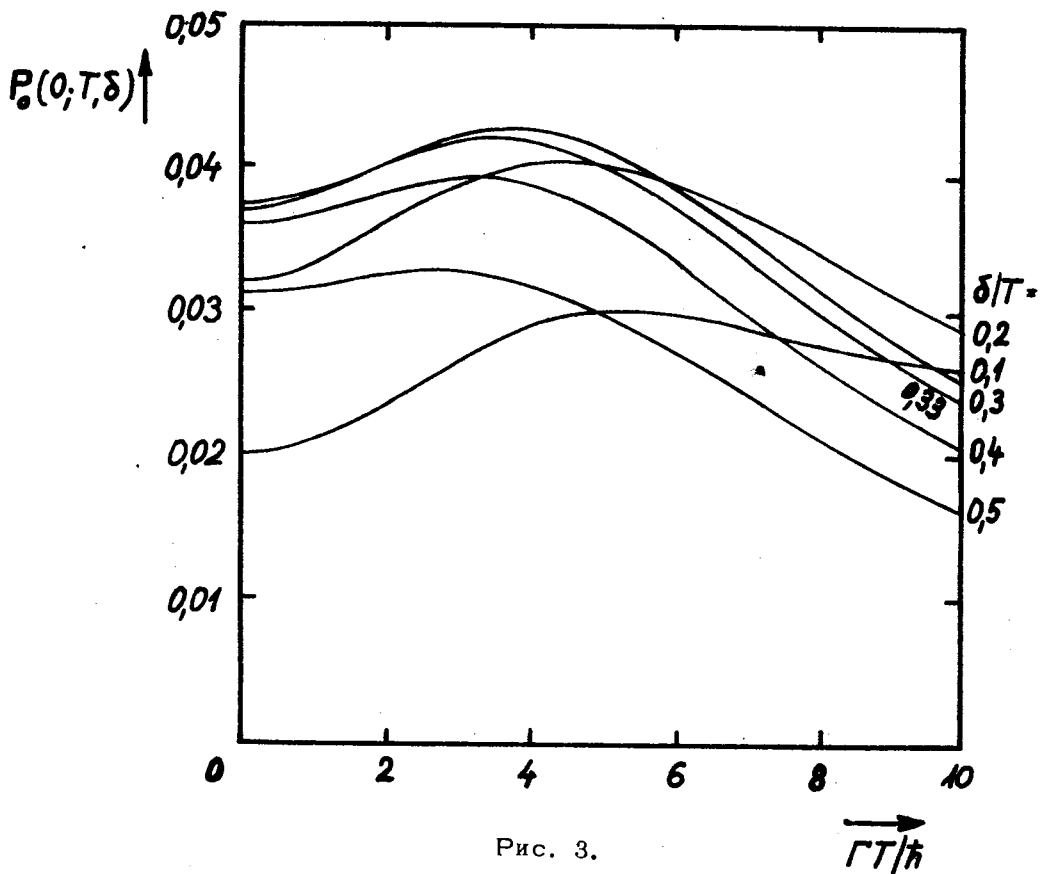


Рис. 3.

циента прозрачности P_0 от Δ . На кривой зависимости I от Δ может это проявляться объявлением боковых максимумов^{4/}.

В области очень малых значений $\Gamma T / \hbar$ вблизи главного максимума эти боковые пики не возникают, так как для $T \ll \hbar / \Gamma$ и $\Delta \ll \hbar / T$

$$P_0(\Delta, T, \delta) \approx \left(\frac{T - \delta}{2T} \right)^2 \frac{\delta}{T}, \quad /18/$$

4/ При спектральном разложении поля мы предполагали, что смещение энергии Δ не зависит от времени. В случае доплеровского смещения это условие будет выполнено тогда, когда в течение времени жизни \hbar / Γ и в течение периода модуляции T , относительная скорость источника и рассеивателя не изменяется. В противоположном случае могут возникать боковые максимумы также за счет этой частотной модуляции /даже и при отсутствии фильтра / [2].

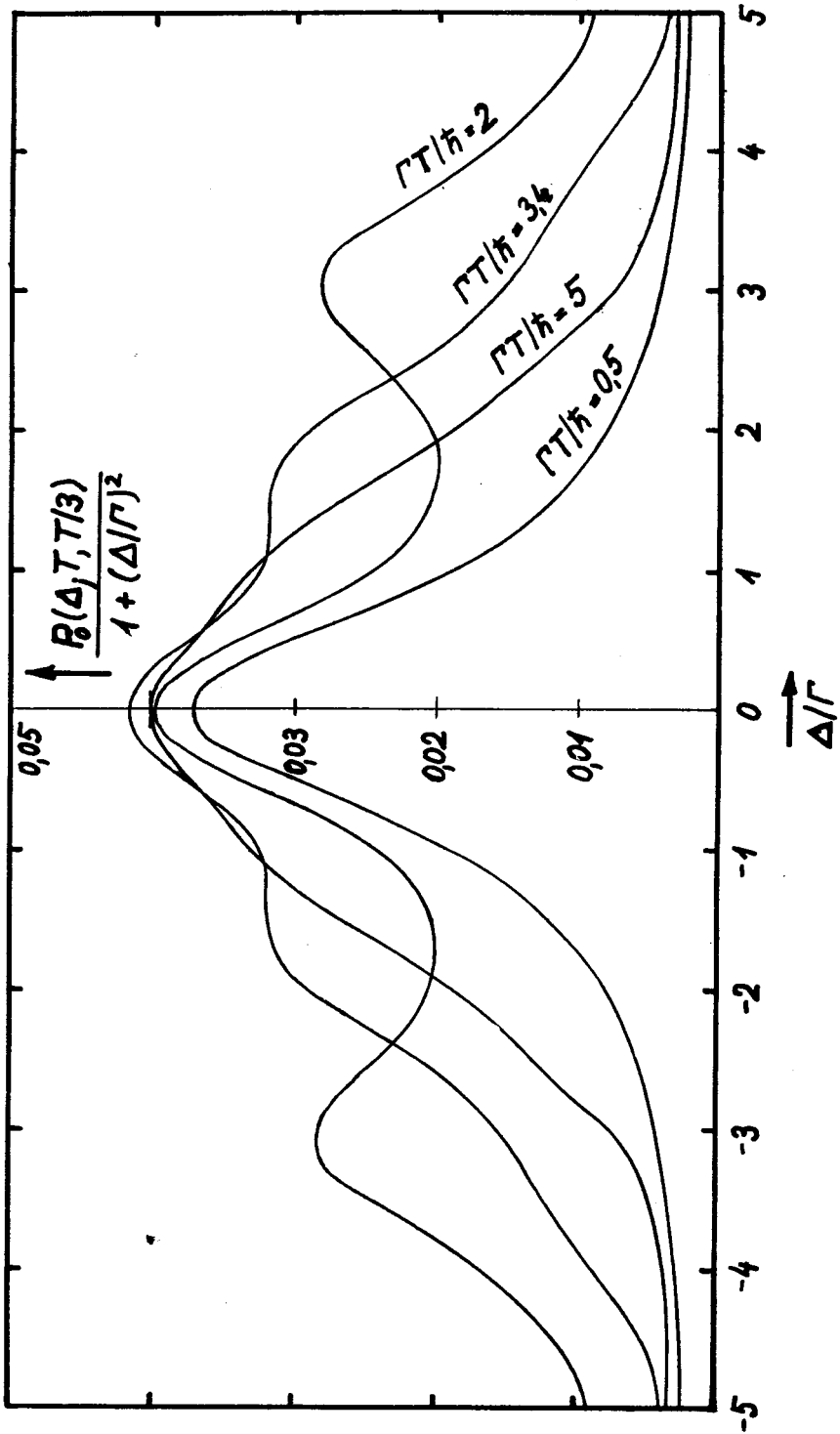


Рис. 4.

независимо от Δ . Наличие фильтра проявляется только постоянным уменьшением резонансной кривой рассеяния без наличия фильтра. Для $\delta = T/3$ представляет это уменьшение на 3,7% /см. кривую $\Gamma T/\hbar = 0,5$ ^{5/}.

Для $T \gg \hbar/\Gamma$ принимает формула для P_0 более простой вид, а именно

$$P_0(\Delta, T, \delta) \approx \frac{(1 - e^{-\Gamma(T-\delta)/2\hbar})^2}{T\delta(\Gamma/\hbar)^2} \left[1 - e^{-\Gamma\delta/\hbar} \left(\cos \Delta\delta/\hbar + \frac{\Gamma}{\Delta} \sin \Delta\delta/\hbar \right) \right] \quad /19/$$

Вследствие наличия малого фактора $e^{-\Gamma\delta/\hbar}$ влияние колебательного члена в этом выражении небольшое. В области быстрого падения функции $(1 + (\Delta/\Gamma)^2)^{-1}$ в /17/ преобладает этот фактор и I монотонно падает /см. кривую для $\Gamma T/\hbar = 5$ /.

В заключении выражаю благодарность Ф.Л. Шапиро, за полезные обсуждения в процессе выполнения работы.

Рукопись поступила в издательский отдел
1 августа 1960 года.

Л и т е р а т у р а

1. Я.Барит, М.И.Подгорецкий, Ф.Л.Шапиро . ЖЭТФ, 38, 301, 1960 .
2. М.И.Подгорецкий. Препринт ОИЯИ. Р-481, 1960 .

^{5/} Если $\delta = T/3$, то $\ell = L/3$ и из /14/ вытекает также $b = L/3$.