

$$\left\{ \gamma_{\mu} \left[ i \frac{\partial}{\partial x_{\mu}} - e \mathcal{A}^{\mu}(x) \right] - m - ie \gamma_{\mu} \frac{\delta}{\delta J_{\mu}(x)} \right\} G(x, y|J) = \delta^4(x-y), \quad (1)$$

где  $\gamma_{\mu}$  — матрицы Дирака,  $e$ ,  $m$  — заряд и масса электрона. Для ср. значения оператора фотонного поля  $\mathcal{A}^{\mu}(x)$  получаем ур-ние типа ур-ния Максвелла (второе слагаемое в правой части ур-ния имеет смысл квантовых поправок к классич. току  $J$ ):

$$\square \mathcal{A}^{\mu}(x) = -J^{\mu}(x) + ie \text{Sp} [\gamma^{\nu} G(x, x|J)], \quad (2)$$

где шпур берётся по спинорным индексам. Ур-ния (1), (2), позволяющие по заданным источникам  $J_{\mu}(x)$  определить  $G(x, y|J)$  и  $\mathcal{A}^{\mu}(x)$ , наз. Ш. у.

Двухточечная фотонная ф-ция Грина может быть найдена с помощью соотношения

$$D^{\mu\nu}(x, y|J) = \frac{\delta A^{\mu}(x)}{\delta J_{\nu}(y)} = -i \frac{\delta^2 \ln S_0[J]}{\delta J_{\mu}(x) \delta J_{\nu}(y)}$$

Величина  $Z[J] \equiv i \ln S_0[J]$  наз. *производящим функционалом*.

Трёхточечная *вершинная часть* определяется следующим образом:

$$\Gamma_{\mu}(x, y, z) = -\frac{\delta}{\delta A^{\mu}(z)} G^{-1}(x, y|J),$$

где  $G^{-1}$  — обратный оператор фермионной ф-ции Грина. Ш. у. тесно связаны с *Дайсона уравнениями*. Швингером было выведено также ур-ние для четырёхточечной ф-ции Грина двух частиц (фермионов). При отсутствии внеш. поля это ур-ние эквивалентно *Бете—Солитера уравнению*.

Лит.: Schwinger J., «Proc. Nat. Acad. Sci.», 1951, v. 37, p. 452, 455; Боголюбов Н. Н., Ширков Д. В., Введение в теорию квантованных полей, 4 изд., М., 1984. *Р. Н. Фаустов.*

**ШИРИНА СПЕКТРАЛЬНОЙ ЛИНИИ** — мера немонохроматичности спектральной линии. Ш. с. л. определяют как расстояние между точками контура спектральной линии, в к-рых интенсивность равна половине её макс. значения. В научной литературе вместо термина «Ш. с. л.» иногда используют англ. аббревиатуру FWHM — Full Width at Half Maximum. Ш. с. л. выражают в единицах круговой частоты —  $\delta\omega$  (с<sup>-1</sup>), частоты —  $\delta\nu$  (Гц), длины волны —  $\delta\lambda$  (нм) или волнового числа —  $\delta(1/\lambda) = \delta\nu/c$  (см<sup>-1</sup>). Иногда под Ш. с. л. понимают полуширину  $\gamma = \delta\omega/2$ ; для классич. *осциллятора*  $\gamma$  есть константа затухания амплитуды свободных колебаний.

Для изолированной квантовой системы характерна естественная (радиационная) Ш. с. л.  $\delta\nu_e$ , определяемая суммой ширин уровней энергии, между к-рыми происходит соответствующий данной спектральной линии спонтанный квантовый переход. Для разрешённых *отбора правилами* переходов  $\delta\nu_e \propto \lambda^{-2}$ . Величина  $\delta\nu_e$  очень мала в радиодиапазоне, для ИК-линий  $\delta\nu_e \sim 100$  Гц, в видимом и УФ-диапазонах  $\delta\nu_e \sim 10$  МГц (для интенсивных линий). Для излучат. переходов из метастабильных состояний естеств. ширина может быть очень малой; так, для строго запрещённой линии водорода  $2S_{1/2} - 1S_{1/2}$  величина  $\delta\nu_e$  обусловлена двухфотонным распадом верх. уровня и составляет всего ок. 1,3 Гц.

В разреженных газах с максвелловским распределением частиц по скоростям спектральные линии имеют доплеровскую ширину, определяемую *Доплера эффектом*:

$$\delta\omega_D = 2\sqrt{\ln 2} \omega_0 v_0/c,$$

где  $v_0 = \sqrt{2kT/M}$  — наиб. вероятная скорость частиц в газе,  $M$  — масса атома (или молекулы),  $\omega_0$  — круговая частота спектральной линии. Т. о., доплеровская ширина зависит от темп-ры и часто используется для её определения.

В плотных газах, плазме, жидкостях и твёрдых телах Ш. с. л. обусловлена взаимодействием частиц (см. *Ушире-*

*ние спектральных линий*). Так, Ш. с. л. водородоподобного иона с зарядом ядра  $Z$  в плазме в осн. определяется квазистатич. уширением ионами:

$$\delta\omega \approx 12,5 \frac{n^2 - n'^2}{Z} Z_i N_i^{2/3},$$

где  $Z_i$  — заряд возмущающих ионов,  $N_i$  — их концентрация (число в 1 см<sup>3</sup>),  $n$  и  $n'$  — гл. квантовые числа уровней энергии, участвующих в квантовом переходе. В большинстве случаев, однако, механизм уширения спектральных линий в плазме ударный. Если при этом на излучающую систему воздействует неск. видов возмущающих частиц, то полная Ш. с. л. равна сумме ширин, вызванных ударным воздействием всех частиц:

$$\delta\omega = \sum_m K_m N_m,$$

где  $N_m$  — концентрация частиц вида  $m$ , а  $K_m = 2 \langle v \sigma'_m \rangle$  — константа уширения спектральной линии при соударении с частицами вида  $m$  ( $\sigma'_m$  — эфф. сечение уширения). Ширина неводородоподобных линий в плазме обусловлена гл. обр. столкновениями с электронами. По порядку величины

$$\delta\omega \approx a \cdot 10^{-6} (n - \mu)^4 z^{-3} N_e,$$

где  $n$  — гл. квантовое число верх. уровня,  $\mu$  — его *квантовый дефект*,  $z$  — спектроскопич. символ иона,  $N_e$  — концентрация электронов, множитель  $a \approx 0,2 - 0,5$  для нейтральных атомов, для однократных ионов  $a \approx 1$ . Ударным механизмом объясняется также уширение радиолиний, соответствующих переходам между высоковозбуждёнными уровнями атомов водорода. При этом Ш. с. л. обусловлена неупругими переходами и пропорц. концентрации заряд. частиц.

В нейтральных газах уширение спектральных линий атомами посторонних газов определяется потенциалом ван-дер-ваальсовского взаимодействия  $V = \hbar C_6/R^6$  ( $R$  — расстояние между атомами,  $C_6$  — постоянная для данного типа взаимодействующих атомов); Ш. с. л. выражается ф-лой

$$\delta\omega = 8,16 C_6^{2/5} \left( \frac{8kT}{\pi M} \right)^{3/10} N,$$

где  $M$  — приведённая масса сталкивающихся частиц,  $N$  — их концентрация. Наиб. уширение в атомарных нейтральных газах испытывают резонансные линии в однородном газе (резонансное уширение). Для изолированной резонансной линии

$$\delta\omega = \frac{4\pi e^2}{m\omega_0} f_{01} \sqrt{\frac{2J_0+1}{2J_1+1}} N,$$

где  $m$  — масса электрона,  $f_{01}$  — сила осциллятора перехода  $0 \rightarrow 1$ ,  $J_0$  и  $J_1$  — квантовые числа полного момента для основного и резонансного уровней.

Константы уширения  $K$  для колебательно-вращат. и вращат. линий большинства молекул практически одного порядка величины. При темп-ре  $T = 300$  К характерное значение  $K \sim 1 \cdot 10^{-9}$  см<sup>3</sup> с<sup>-1</sup>. Для больших вращат. квантовых чисел, когда разность энергий уровней сопоставима с  $kT$ , уширение становится в неск. раз меньше. Величина  $K$  обычно  $\propto T^{\alpha}$ , причём эмпирич. значения показателя  $\alpha$  для разл. пар молекул составляют 0,12 — 0,40. Уширение, связанное с собств. давлением газа, существенно превышает уширение посторонним газом лишь в нек-рых случаях — чаще всего у полярных молекул. Так, константа уширения давлением для вращат. линии H<sub>2</sub>O с частотой 380 ГГц составляет  $7,5 \cdot 10^{-9}$  см<sup>3</sup> с<sup>-1</sup>. По Ш. с. л., обусловленной взаимодействием частиц, определяют их концентрацию в излучающих и поглощающих объектах (см., напр., *Диагностика плазмы*).

Спектральные линии с очень малой шириной реализуются при ядерных переходах в кристаллах при *Мёссбауэра*