

ные по частоте излучения возбуждённые атомы, то за время  $\tau$  часть атомов кончает излучать и начинают излучать другие с новыми независимыми фазами. Это приводит к снижению с. в. к. вплоть до нуля.

В случае небольших угл. размеров источника света целесообразно вместо пространственно-временной с. в. к. рассматривать две — пространственную когерентность  $|\gamma_{12}(0)| = \gamma_{12}$  и временную когерентность  $|\gamma_{11}(\tau)| = \gamma(\tau)$  с характерными параметрами — площадь когерентности  $S_0$  и временем когерентности  $\tau_0$ . Площадь когерентности — площадь  $S_0$  на плоскости, нормальной направлению на источник, ограниченная кривой, в пределах к-рой с. в. к. между любыми двумя точками не падает ниже нек-рой заданной величины  $\gamma_{12}^{\min}$ . Для удалённого квазимохроматич. источника, все элементы к-рого излучают независимо,  $\gamma_{12}$  даётся пространственным преобразованием Фурье от распределения интенсивностей по площади

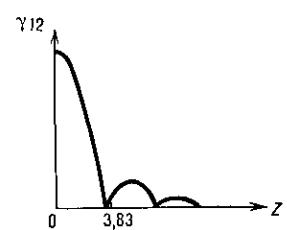


Рис. 2. Зависимость степени взаимной корреляции от расстояния  $z$  между двумя отверстиями.

источника. Напр., для источника в виде плоского диска постоянной светимости  $\gamma_{12} = |2J_1(z)/z|$ , где  $J_1$  — ф-ция Бесселя первого рода,  $z = \alpha r/\lambda$ ,  $\lambda$  — сп. длина волны,  $\alpha$  — угл. размер источника;  $r$  — расстояние между точками 1 и 2. График  $\gamma_{12}(z)$  приведён на рис. 2. Площади когерентности при освещении обычными источниками, как правило, очень малы. Напр., в солнечном свете с. в. к. первый раз обращается в нуль уже для точек, удалённых друг от друга на  $3 \cdot 10^{-3}$  см, что и определяет трудности наблюдения интерференции в экспериментах типа Юнга. По мере уменьшения угл. размера источника площадь когерентности растёт. На измерениях ф-ции  $\gamma_{12}(z)$  основан метод Майкельсона определения диаметра звёзд (см. Интерферометр звёздный). Для лазеров площадь когерентности может перекрывать всё сечение пучка. В этом случае высокая с. в. к. является следствием выпущенного (и тем самым согласованного) характера испускания света частицами его рабочей среды в резонаторе, выделяющим типы колебаний малой угл. расходимости.

Временем когерентности  $\tau_0$  наз. мин. задержка  $\tau$  между интерферирующими световыми волнами, снижающая  $\gamma(\tau)$  до заданной малой величины, напр. до 0. Зависимость  $\gamma(\tau)$  даётся преобразованием Фурье от спектра мощности поля. Для поля с шириной спектра  $\Delta\nu$  время когерентности  $\tau_0 \approx 1/4\pi\Delta\nu$ . Для разл. источников света  $\tau_0$  меняется в широких пределах. Напр., для солнечного света  $\tau_0 \sim 10^{-15}$  с, чему соответствует длина когерентности  $\delta_0 = c\tau_0$  ( $c$  — скорость света) порядка доли микрона. Для узких спектральных линий газоразрядных источников света  $\delta_0$  доходит до десятков см. Для одночастотных лазеров  $\tau_0$  может доходить до долей секунды, и соответственно  $\delta_0$  измеряется многими тысячами км. Если световое поле содержит неск. раздельных спектральных линий, то  $\gamma(\tau)$  является немонотонно убывающей ф-цией  $\tau$ . Напр., если спектр состоит из двух линий  $v_1$  и  $v_2$ , то  $\gamma(\tau)$  периодична с периодом  $(v_1 - v_2)^{-1}$ . Это характерно для лазерных источников.

Строго говоря, взаимно когерентны только поля, полученные от общего источника. Поля независимых источников некогерентны. Однако поля независимых источников с очень узкими спектральными линиями при наложении обнаруживают интерференцию, если наблюдение производится в течение времени  $\Delta t \ll \Delta\nu^{-1}$ ,  $(v_1 - v_2)^{-1}$ , где  $v_1$  и  $v_2$  — сп. частоты полей источников,  $\Delta\nu$  — большая из ширин линий  $v_1$  и  $v_2$ . Через промежуток времени порядка  $\Delta\nu^{-1}$  или  $(v_1 - v_2)^{-1}$  и. к. ме-

няется и при усреднении по интервалу времени  $\Delta t \gg \Delta\nu^{-1}$ ,  $(v_1 - v_2)^{-1}$  полностью замывается. Такую нестационарную и. к. можно регистрировать, фотографируя с достаточным малым временем экспозиции, однако чаще наблюдение ведётся с помощью фотоэлектрич. приёмника. При этом интерференция проявляется в виде зависимости от времени сигнала приёмника: при  $v_1 \neq v_2$  сигнал квазипериодичен (с периодом  $\Delta t$ ) и я, а при  $v_1 = v_2$  меняется во времени нерегулярно с временем корреляции порядка  $\Delta\nu^{-1}$ . Для описания такой нестационарной интерференции можно использовать понятие когерентности, имея при этом в виду в ф-ле (3) усреднение по огранич. интервалу времени  $\Delta t$ .

Нестационарная интерференция наблюдается только при достаточно высокой яркости источников света. Критерием является число фотонов в об ёме когерентности  $V_0 = S_0\delta_0$ , к-рое должно быть не слишком малым по сравнению с 1. Практически нестационарная интерференция имеет место только с лазерными источниками. Очень слабые проявления остаточной нестационарной интерференции в полях тепловых источников света наблюдаются в экспериментах по спектроскопии шумов излучения и по корреляции интенсивностей. Для их теоретич. описания помимо рассмотренной К. с. вводится когерентность второго порядка, выражаясь через ф-ции корреляции уже не полей, а интенсивностей (см. Квантовая оптика, Квантовая когерентность).

*Лит.: Глаубер Р., Оптическая когерентность и статистика фотонов, в кн.: Квантовая оптика и квантовая радиофизика, пер. с англ., франц., М., 1966; Франсон М., Сандакий С., Когерентность в оптике, пер. с франц., М., 1967; Борн М., Вольф Э., Основы оптики, пер. с англ., 2 изд., М., 1973.*

Е. Б. Александров.

**КОГЕРЕНТНЫЕ И НЕКОГЕРЕНТНЫЕ НЕЛИНЕЙНЫЕ ОПТИЧЕСКИЕ ПРОЦЕССЫ.** Когерентными наз. процессы нелинейного взаимодействия световых волн, существенно зависящие от фазовых соотношений. Соответственно, к некогерентным относятся нелинейные оптич. процессы, зависящие лишь от интенсивностей волн. Понятия когерентности и некогерентности в нелинейной оптике играют важную роль, в первую очередь при классификации многоволновых взаимодействий (многофотонных процессов) и резонансных эффектов.

Многоволновые взаимодействия наз. когерентными, если они происходят без передачи энергии среде. В этом случае фазовое согласование отдельных компонент поля возникает в результате одновременного выполнения законов сохранения энергии и импульса только для волны, без участия среды. Такие процессы наз. также параметрическими. (Подробнее см. Многофотонные процессы.)

При взаимодействии световых полей в условиях одно- или многофотонных резонансов с квантовыми переходами в среде когерентными наз. нестационарные процессы, за время развития к-рых фазовые соотношения между полем и откликом вещества не успевают существенно нарушаться релаксацией (см. Оптическая нутация, Самоиндукционная прозрачность, Фотонное эхо). В противоположном случае процессы становятся некогерентными (см., напр., Насыщение эффекта).

Представления о когерентности процессов используются также при анализе распространения волн в нелинейных средах, когда необходимо учитывать пространственную эволюцию фазовых соотношений. В этом случае процесс может быть когерентен локально, а при распространении в среде может произойти полная или частичная потеря когерентности. Подобная ситуация реализуется, напр., при параметрическом взаимодействии случайно модулированных волн в диспергирующих средах.

*Лит.: Ахманов С. А., Хохлов Р. В., Проблемы нелинейной оптики, М., 1964; Бломберг Н., Нелинейная оптика, пер. с англ., М., 1966; Аллен Д., Эберли Д., Оптический резонанс и двухуровневые атомы, пер. с англ., М., 1978; Ахманов С. А., Дьяков Ю. Е.,*