ПРАКТИЧЕСКОЕ ВВЕДЕНИЕ В ФИЗИКУ ЛАЗЕРОВ

Учебное пособие написано для студентов, обучающихся на естественнонаучных факультетах Новосибирского государственного университета. Основная задача «Практического введения в физику лазеров» – изложение основ лазерной физики в объеме, достаточном для осознанного выполнения лабораторных работ по теме «Оптика лазеров» в практикуме по физической оптике кафедры общей физики ФФ НГУ. Для понимания изложенного материала необходимо наличие базовых знаний по классической физике. В случаях, когда для объяснения процессов и явлений становится необходимым привлечение концептуальных основ квантовой физики, проблема рассматривается на популярном уровне параллельно с изложением истории возникновения квантовой механики. В первой главе пособия кратко рассмотрена история возникновения современных знаний об электромагнитном излучении. Вторая глава описывает общие принципы работы лазерных источников излучения. Каждая из последующих глав содержит подробное описание одной из лабораторных работ.

Все отмеченные цветом элементы текста электронного учебника являются внутренними (формулы, рисунки, литературные источники) либо внешними гиперссылками.

Оглавление

Глава 1. Излучение и его спектр	
§ 1.1. Классическая физика	5
1.1.1. Линии Фраунгофера	5
1.1.2. Опыты Кирхгофа и Бунзена	. 6
1.1.3. Закон излучения Кирхгофа	. 8
1.1.4. Термодинамика излучения	. 9
1.1.5. Опыты Люммера и Прингсхейма	. 10
§ 1.2. Квантовая природа излучения	. 13
1.2.1. Формулы Бальмера и Ридберга	13
1.2.2. Модель атома Бора – Резерфорда	. 14
1.2.3. Теория излучения Эйнштейна	. 15
1.2.4. Формула Планка	20
1.2.5. Формула Рэлея – Джинса	22
1.2.6. Аппроксимация Вина	. 23
§ 1.3. Узкие спектральные линии	24
1.3.1. Однородное уширение	. 24
1.3.2. Неоднородное уширение	. 28
Глава 2. Устройство лазера	
§ 2.1. Активная среда	30
2.1.1. Населенность уровней	
2.1.2. Получение инверсии населенностей	31
2.1.3. Оптический квантовый усилитель	33
§ 2.2. Оптический резонатор	
2.2.1. Качество резонатора	38

2.2.2. Время жизни фотона и добротность	8
§ 2.3. Свойства лазерного излучения 3	9
2.3.1. Поперечные моды резонатора4	3
Глава 3. Лабораторная работа 4.1	
§ 3.1. Газовый He-Ne-лазер4	8
§ 3.2. Интерферометр Фабри — Перо5	0
§ 3.3. Схема экспериментальной установки5	7
§ 3.4. Выполнение работы5	7
3.4.1. Контрольные вопросы5	9
Глава 4. Лабораторная работа 4.3	
§ 4.1. Лазер на растворе красителя6	0
§ 4.2. Схема экспериментальной установки 6	3
§ 4.3. Выполнение работы6	7
4.3.1. Контрольные вопросы6	7
Глава 5. Лабораторная работа 4.4	
§ 5.1. Твердотельный Nd:YAG-лазер6	8
5.1.1. Населенности электронных уровней6	9
5.1.2. Система кинетических уравнений	2
§ 5.2. Схема экспериментальной установки	6
§ 5.3. Выполнение работы7	7
5.3.1. Контрольные вопросы7	9
Глава 6. Лабораторная работа 4.5	
§ 6.1. Генерация второй гармоники	0
6.1.1. Нелинейная поляризация среды8	0
6.1.2. Фазовый синхронизм	9
§ 6.2. Схема экспериментальной установки9	4
§ 6.3. Выполнение работы9	5
6.3.1. Контрольные вопросы:	6
Библиографический список	

Глава 1. Излучение и его спектр

Создание лазеров справедливо считается одним из выдающихся достижений физики XX в., поэтому представляется чрезвычайно интересным и полезным проследить историю накопления экспериментальных данных и развития научной мысли в этом направлении. В связи с этим логично начать рассмотрение вопроса о лазерах с краткого исторического обзора важнейших открытий классической оптики, явившихся основными вехами на пути познания природы электромагнитного излучения.

§ 1.1. Классическая физика

Слово «спектр» (лат. spectrum – видение, появление) было введено в лексикон физических терминов в 1671 г. И. Ньютоном для описания собственных оптических экспериментов. Он заметил, что когда узкий луч солнечного света падает под некоторым углом на поверхность стеклянной призмы, часть света отражается, а часть проходит внутрь стекла и выходит наружу в виде разноцветных лучей. Для объяснения этого явления И. Ньютон предложил гипотезу, согласно которой свет состоит из корпускул (частиц) разных цветов, распространяющихся в прозрачном веществе с разной скоростью, образуя цветовой спектр.

1.1.1 Линии Фраунгофера

В 1802 г. У. Х. Уолластон обнаружил наличие узких темных линий в непрерывном спектре солнечного излучения. Эти линии

называются «фраунгоферовыми линиями», в честь знаменитого немецкого оптика Й. Фраунгофера. Он, не зная о результатах наблюдений У. Х. Уолластона, сделал аналогичное открытие в 1814 г., используя стеклянные призмы гораздо более высокого качества, чем во времена И. Ньютона. На фоне непрерывного спектра солнечного излучения он обнаружил более 500 темных полос. В 1821 г. Й. Фраунгофер научился изготавливать и применять для изучения спектра дифракционные решетки, с помощью которых измерил длины волн и составил каталог темных линий в спектре солнечного излучения, присвоив каждой из них буквенно-цифровой код (рис. 1.1). Ученый также обнаружил, что

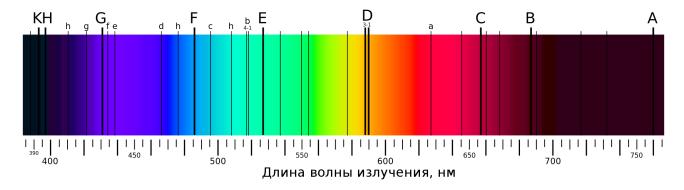


Рис. 1.1. «Фраунгоферовы линии» поглощения на фоне непрерывного спектра Солнца

в спектрах излучения пламени при сжигании различных веществ наблюдаются узкие светлые линии на фоне непрерывного спектра, причем положения этих линий кардинальным образом зависят от состава добавляемых в огонь примесей. Однако природа возникновения узких спектральных линий оставалась загадкой, а их положения и интенсивности казались случайными.

1.1.2 Опыты Кирхгофа и Бунзена

В 1859 г. Г. Р. Кирхгоф совместно с Р. В. Бунзеном обнаружили, что длины волн фраунгоферовых линий D-серии в точности совпадают с линиями излучения пламени свечи, если в огонь добавить соединения натрия. С другой стороны, при прохождении

через пламя яркого солнечного света, видность темных линий на фоне непрерывного спектра существенно увеличивалась. Резюмируя результаты многочисленных наблюдений, Г. Р. Кирхгоф и Р. В. Бунзен сделали чрезвычайно важные выводы:

- 1) Нагретое плотное вещество является источником излучения с непрерывным спектром.
- 2) Нагретое вещество в разреженном газообразном состоянии является источником излучения, спектр которого состоит из отдельных узких линий. Длины волн этих линий определяются элементным составом нагретого газа.
- 3) Если горячее тело окружено газом, в непрерывном спектре излучения наблюдаются линии поглощения на тех же длинах волн, где этот газ излучает в нагретом состоянии.

Для проверки указанных выводов в 1868 г. Парижская академия наук организовала экспедицию в Индию, где предстояло полное солнечное затмение. Там ученые обнаружили, что все темные линии в момент затмения стали, как и было предсказано, яркими на темном фоне. Стало ясно, что, измеряя спектр излучения небесных светил, можно делать выводы о составе их вещества. С этого момента в науке появился спектральный анализ, мощный метод дистанционного определения химического состава. Соответствие линий химическим элементам выяснялось постепенно: в частности, Г. Р. Кирхгоф и Р. В. Бунзен методом спектрального анализа открыли цезий (1860) и рубидий (1861).

Очевидным экспериментальным фактом стала способность любого тела излучать и поглощать энергию в виде излучения с различными спектральными характеристиками, которые зависят от температуры, химического состава и агрегатного состояния вещества. Важно понимать, что в ту пору атом считался элементарной

частицей материи, а механизм поглощения и излучения энергии веществом был совершенно непонятен 1 .

1.1.3 Закон излучения Кирхгофа

Для выяснения макроскопических закономерностей в вопросах излучения и поглощения лучистой энергии на помощь пришла термодинамика. При падении излучения на некоторое тело часть его отражается, часть поглощается и часть может проходить сквозь тело. Доля поглощаемого излучения называется поглощательной способностью тела $A(\lambda, T)$, которая для данного тела зависит только от длины волны излучения λ и температуры тела T. С другой стороны, любое нагретое тело излучает энергию по некоторому закону $E(\lambda, T)$, именуемому излучательной способностью тела. Если тело и излучение находятся в термодинамическом равновесии, должно выполняться равенство потоков лучистой энергии в обе стороны через произвольную поверхность (вне рассматриваемого тела) в любом спектральном интервале $[\lambda : \lambda + \Delta \lambda]$. Обозначив поток падающей извне энергии через $I(\lambda, T)$, приравняем его к сумме потоков отраженной и излученной энергий:

$$I(\lambda, T) = I(\lambda, T) \left(1 - A(\lambda, T) \right) + E(\lambda, T) . \tag{1.1}$$

Из уравнения (1.1) следует закон излучения Кирхгофа, полученный им в 1859 г.:

$$E(\lambda, T)/A(\lambda, T) = I(\lambda, T) . \tag{1.2}$$

«Отношение излучательной способности любого тела к его поглощательной способности одинаково для всех тел и являет-

¹ В сентябре 1860 г. состоялся международный съезд химиков в Карлсруэ — первая международная конференция, посвященная химии. Результатом съезда стало утверждение атомно-молекулярного учения. Было установлено, что молекула — это наименьшее количество вещества, вступающее в химические реакции и определяющее физические свойства, а атом — наименьшее количество элемента, содержащееся в молекулах.

ся универсальной функцией только длины волны и температуры» [1]. Г. Р. Кирхгоф ввел в теорию излучения понятие абсолютно черного тела — гипотетической субстанции, поглощающей все падающее на нее излучение во всех диапазонах спектра и ничего не отражающей. Для такого тела $A(\lambda,T)\equiv 1$, и, соответственно, $E(\lambda,T)=I(\lambda,T)$. Закон Кирхгофа можно сформулировать иначе: «Отношение лучеиспускательной способности тела к его поглощательной способности есть универсальная функция длины волны и температуры, равная лучеиспускательной способности абсолютно черного тела».

Решение вопроса об общей интенсивности и спектре излучения абсолютно черного тела стало одной из важнейших задач физики второй половины XIX в. Фундаментальное значение этого вопроса заключалось в понимании законов излучения, а практическое – в создании эталонных источников излучения.

1.1.4 Термодинамика излучения

В 1865 г. Дж. К. Максвелл завершил построение классической теории электромагнитного поля, из которой следовало, в частности, что свет является электромагнитной волной, распространяющейся в вакууме со скоростью света c. В 1888 г. Г. Р. Герц подтвердил это опытным путем 2 . Была установлена связь длины волны и частоты колебаний: $\lambda = 2\pi c/\omega$. Линейная связь плотности энергии и давления излучения, следующая из теории Максвелла, позволила установить еще два закона равновесного излучения [1]:

• закон Стефана – Больцмана (1884), утверждающий что излучательная способность абсолютно черного тела пропорцио-

 $^{^2}$ Известно, что Г. Р. Герц не верил в существование электромагнитных волн и проводил свой опыт с целью опровергнуть выводы Дж. К. Максвелла.

нальна четвертой степени его абсолютной температуры:

$$\int_{0}^{\infty} I_{\lambda}(\lambda, T) d\lambda = \int_{0}^{\infty} I_{\omega}(\omega, T) d\omega = \sigma T^{4} , \qquad (1.3)$$

где σ – универсальная постоянная, а $I_{\omega}=(\lambda/\omega)I_{\lambda}$;

• закон смещения Вина (1893), согласно которому неизвестная функция $I_{\omega}(\omega,T)$ может быть выражена через универсальные функции $(\phi(x)$ или $\psi(x))$ только одного аргумента – ω/T :

$$I_{\omega}(\omega, T) = T^{3}\phi(\omega/T) = \omega^{3}\psi(\omega/T) . \qquad (1.4)$$

Из (1.4) следует, что если известно спектральное распределение равновесного излучения при любой произвольной температуре T_1 , можно найти его для любой другой температуры T_2 .

1.1.5 Опыты Люммера и Прингсхейма

В 1895 г. О. Р. Люммер и В. Вин предложили экспериментальную модель реализации абсолютно черного тела — полость из непрозрачного материала с небольшим отверстием. Свет, проходящий внутрь через отверстие, полностью поглощается стенками, и снаружи отверстие будет выглядеть совершенно черным. Тепловое излучение внутри полости находится в термодинамическом равновесии. Поскольку отверстие можно считать сколь угодно малым, выходящее через него излучение лишь в бесконечно малой степени нарушает это равновесие и, таким образом, является искомым равновесным тепловым излучением.

В 1897 г. О. Р. Люммер и Э. Прингсхейм создали рабочую модель черного тела, которая представляла собой полость, покрытую с внутренней стороны сажей или оксидом урана. Для стабилизации температуры модель помещалась в различные жидкости (жидкий кислород, кипящую воду, горячую селитру и т. п.) или в

глиняную печь. Первые измерения полностью подтвердили справедливость закона Стефана – Больцмана.

В 1899 г. О. Р. Люммер и Э. Прингсхейм провели измерения спектральных распределений интенсивности излучения для длин волн от 0,7 мкм до 6 мкм, увеличив максимальную температуру до 1650 °C (рис. 1.2). В качестве рабочей теории для сравнения с экспериментом авторы использовали «аппроксимацию Вина» (см. 1.2.6), предложенную В. Вином по аналогии с Максвелловским распределением для скоростей движения молекул газа.

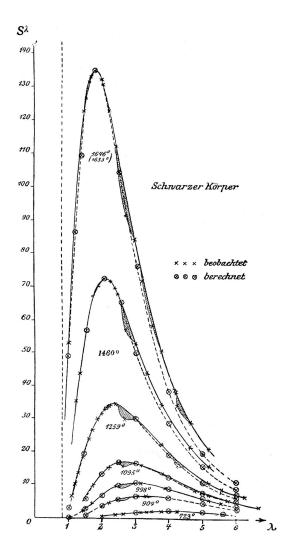


Рис. 1.2. Спектральные характеристики равновесного теплового излучения для различных температур, полученные в 1899 г. «Schwarzer Körper» — черное тело, « $\times \times \times$ beobachtet» — наблюдается, « $\otimes \otimes \otimes$ berechnet» — рассчитанный (нем.). λ — длина волны в микронах, температура — в °C. Источник — www.otto-lummer.de

Э. Прингсхейм представил результаты этих экспериментов на заседании немецкого физического общества в сентябре 1899 г., акцентировав внимание на отличии экспериментальных данных от Виновской аппроксимации, увеличивающемся с ростом параметра λT [2]. На рис. 1.2 видно, что разница между теорией и экспериментом весьма незначительна, однако значимость этого наблюдения определяется малыми погрешностиями проведенного эксперимента. Определение точности любого количественного измерения полностью лежит «на совести» экспериментатора и, как мы еще раз убеждаемся, имеет первостепенное значение.

Результаты опытов Люммера — Прингсхейма были восприняты негативно, так как они противоречили устоявшимся взглядам на вопрос о спектре излучения черного тела, в том числе опытам Ф. Пашена, признанного авторитета в области радиационных измерений. Уверенные в справедливости своих результатов, О. Р. Люммер и Э. Прингсхейм провели еще одну серию измерений [3], расширив диапазон регистрируемых длин волн до 18 мкм. Чуть позже Г. Рубенс и Ф. Курльбаум измерили спектр черного тела вплоть до длины волны 51,2 мкм.

Справедливость результатов первого эксперимента (рис. 1.2), указавшего на ошибочность общепринятых теоретических представлений, была надежно подтверждена серией *независимых* экспериментов. Таким образом, экспериментальное изучение распределения энергии в спектре излучения абсолютно черного тела создало предпосылки для вывода М. Планком знаменитой формулы (см. 1.2.4) и последующего осознания квантовой природы излучения.

§ 1.2. Квантовая природа излучения

Перейдем к рассмотрению вопроса о том, как излучается и поглощается электромагнитное излучение. Нам известно, что

- разреженный газ является источником излучения, спектр которого состоит из монохроматических линий, а длины волн этих линий определяются элементным составом газа (§ 1.1);
- разреженный газ состоит из молекул или атомов, находящихся на большом расстоянии друг от друга и практически не взаимодействующих между собой.

Из этих замечаний логически следует, что процессы излучения и поглощения света в такой системе происходят на уровне одного атома или молекулы. Но как?

1.2.1 Формулы Бальмера и Ридберга

В конце XIX в. были известны «магические» формулы Бальмера (1885) и Ридберга (1888), описывающие положения спектральных линий излучения атомов химических элементов с помощью целых чисел. Формула Ридберга для водорода выглядит так:

$$\frac{1}{\lambda_{mn}} = R_{\infty} \left(\frac{1}{n^2} - \frac{1}{m^2} \right) \,, \tag{1.5}$$

где λ_{mn} – наблюдаемые длины волн излучения, R_{∞} – постоянная Ридберга, m и n – целые числа (m>n). На рис. 1.3 показаны линии серии Бальмера в спектре излучения водорода.



Рис. 1.3. Линии серии Бальмера (n=2) в спектре излучения водорода λ_{72} =397,0 нм, λ_{62} =410,2 нм, λ_{52} =434,1 нм, λ_{42} =486,1 нм, λ_{32} =656,3 нм

1.2.2 Модель атома Бора – Резерфорда

В 1897 г. был экспериментально открыт электрон: Дж. Дж. Томсон доказал, что все частицы, образующие катодные лучи, тождественны друг другу и входят в состав любого вещества. Ученик Дж. Дж. Томсона, Э. Резерфорд, на основе опытов по рассеянию альфа-частиц на золотой фольге (1911) предложил планетарную модель атома. Согласно этой модели, атом состоит из миниатюрного (даже в масштабах атома) положительно заряженного ядра, в котором сосредоточена почти вся масса атома, а электроны вращаются по орбитам вокруг ядра, как планеты вокруг Солнца. Датский физик-теоретик Н. Бор раздумывал о том, как устранить противоречия между классической электродинамикой и моделью атома Э. Резерфорда. В 1913 г. Х. М. Хансен, занимавшийся спектроскопией, обратил внимание Н. Бора на спектральные формулы Бальмера и Ридберга, знакомство с которыми привело последнего к неожиданному решению задачи [4].

Полуклассическая-полуквантовая Боровская модель атома основана на постулате, что электрон в атоме может находится только на определенных стационарных орбитах. Находясь на такой орбите, электрон не теряет энергию на излучение, как того требует классическая электродинамика. Каждая стационарная орбита имеет порядковый номер n=[1,2,3,...], которому соответствуют определенный момент импульса $L_n=n\cdot\hbar$ и энергия связи электрона с ядром $E_n=-Ry/n^2$. Константа $\hbar=h/2\pi$ – приведенная постоянная Планка, а $Ry=hcR_\infty$ называется энергетической постоянной Ридберга или просто Ридбергом 3 . Согласно Н. Бору, электроны могут терять либо приобретать энергию только при переходе с одной стационарной орбиты на другую, поглощая или излучая энергию $\Delta E_{mn}=E_m-E_n$ в виде кванта электромагнитного излучения (фотона) определенной частоты ω_{mn} , причем

 $^{^3}$ $\hbar = 6,58211928 \times 10^{-16}$ эВ·с, Ry = 13,60569253 эВ (энергия ионизации атома водорода).

 $\hbar\omega_{mn} = \Delta E_{mn}$. Целые числа в формуле Ридберга (1.5) оказались квантовыми числами — порядковыми номерами «разрешенных орбит», а спектральные линии — следствием переходов атома одного энергетического уровня на другой.

Современная модель атома, основанная на более общих законах квантовой механики, существенно отличается от боровской. Однако они совпадают в главном, а именно — в осознании квантовой природы строения атома.

1.2.3 Теория излучения Эйнштейна

Основываясь на боровской модели атома, в 1916 г. А. Эйнштейн выдвинул гипотезу о механизмах переходов атомов между различными энергетическими состояниями [5, 6]. Рассмотрим систему, состоящую из большого числа n отдельных молекул или атомов, помещенную в полость, заполненную равновесным излучением при температуре T. Пусть каждый атом может находиться в одном из всего двух возможных квантовых состояний, с энергиями E_1 либо E_2 , причем $E_2 > E_1$. Тогда $n = n_1 + n_2$, где n_1 , n_2 – количество атомов в состояниях e_1 , e_2 соответственно. В ситуации термодинамического равновесия распределение атомов по энергетическим уровням определяется статистикой Максвелла – Больцмана, так что

$$\frac{n_2}{n_1} = \exp\left\{-\frac{E_2 - E_1}{kT}\right\}\,,\tag{1.6}$$

где T — температура системы, k — постоянная Больцмана 4 .

Переходы атома с уровня E_1 на уровень E_2 мы будем называть переходами $1 \to 2$, а обратные – переходами $2 \to 1$. Для того чтобы система продолжала оставаться в равновесном состоянии, необходимо и достаточно, чтобы в среднем за единицу времени происходило одинаковое количество переходов $1 \to 2$ и $2 \to 1$.

 $^{^{4}} k = 8,6173324 \times 10^{-5} \text{ 9B/K}.$

1) Поглощение фотона

Переходы $1 \to 2$ требуют получения извне энергии $\hbar \omega = E_2 - E_1$ и осуществляются путем поглощения фотона.

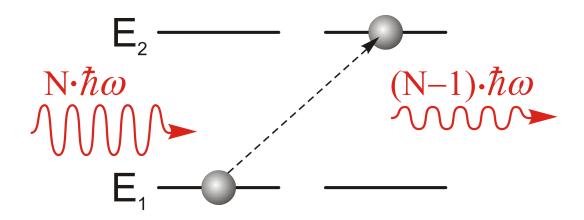


Рис. 1.4. Поглощение фотона переводит атом в возбужденное состояние, электрон в атоме совершает квантовый скачок с уровня E_1 на уровень E_2

$$w_{\text{II}} = \left(-dn_1/dt\right)_{\text{II}} = B_{12}u_{\omega}n_1$$
 (1.7)

описывала скорость переходов $1 \to 2$ в поле излучения 5 .

 $^{^5}$ Поскольку в нашей модели у атома есть всего два энергетических состояния, при любых переходах атома между уровнями E_1 и E_2 справедливо равенство $dn_1/dt = -dn_2/dt$.

Для осуществления переходов $2 \to 1$ дополнительной энергии, очевидно, не требуется. В таких переходах энергия выделяется путем излучения фотона. Согласно гипотезе А. Эйнштейна, переходы $2 \to 1$ могут происходить за счет двух принципиально разных процессов.

2) Вынужденное излучение

Вынужденное излучение, как и процесс поглощения фотона, происходит под действием внешнего поля. Однако в этом случае совершается передача энергии от возбужденного атома электромагнитной волне.

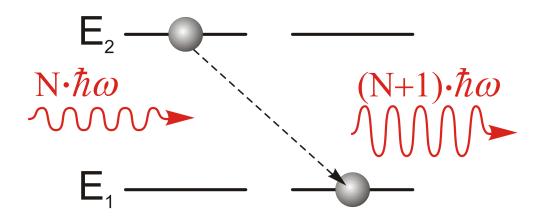


Рис. 1.5. Вынужденное излучение фотона атомом приводит к увеличению интенсивности электромагнитной волны за счет энергии возбуждения атома

Для описания скорости процесса введем коэффициент B_{21} :

$$w_{\rm B} = \left(-dn_2/dt\right)_{\rm B} = B_{21}u_{\omega}n_2$$
 (1.8)

В результате вынужденного излучения энергия волны увеличивается скачком на один квант электромагнитного поля данной частоты.

Важным свойством этого процесса является то, что излученный фотон оказывается в том же квантовом состоянии, что и

индуцирующая волна. Это значит, что изменяется только интенсивность волны, а ее фаза, поляризация и направление распространения остаются неизменными: происходит когерентное усиление света. Заметим тут же, что весьма логично ожидать прямой пропорциональности между числом N на рис. 1.4 и рис. 1.5 и спектральной плотностью излучения u_{ω} , использующейся в формулах (1.7) и (1.8).

3) Спонтанное излучение

Феномен спонтанного излучения (рис. 1.6) обусловлен стремлением атома оказаться в наиболее стабильном состоянии с минимальной внутренней энергией. Скорость переходов $2 \to 1$ за

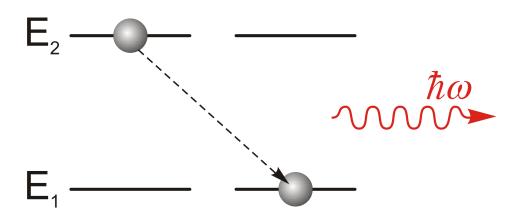


Рис. 1.6. Процесс спонтанного излучения фотона обусловлен самопроизвольным переходом атома в состояние с меньшей энергией связи

счет спонтанного излучения определяется коэффициентом A_{21} :

$$w_{\rm c} = \left(-dn_2/dt\right)_{\rm c} = A_{21}n_2 \ .$$
 (1.9)

Величина $\tau_{21} = 1/A_{21}$ имеет размерность времени и называется «временем жизни перехода» за счет спонтанного излучения, причем для различных атомов и молекул оно может отличаться на несколько порядков величины. В отсутствие иных процессов

спонтанное излучение приводит к уменьшению количества атомов, находящихся в возбужденном состоянии, по экспоненциальному закону:

$$n_2(t) = n_2(0) \cdot \exp(-t/\tau_{21}).$$

Условием пребывания системы в состоянии термодинамического равновесия является неизменность во времени соотношения n_2/n_1 , определяемого формулой (1.6). Отсюда следует, что при любой температуре системы должно выполняться равенство

$$w_{\text{II}} = w_{\text{B}} + w_{\text{C}} .$$
 (1.10)

Из выражений (1.7, 1.8, 1.9) получим:

$$B_{12}u_{\omega}n_1 = (B_{21}u_{\omega} + A_{21})n_2 . (1.11)$$

Приравняем отношения n_2/n_1 , полученные из формул (1.6) и (1.11). С учетом того, что $E_2-E_1=\hbar\omega$, получаем:

$$\frac{B_{12}u_{\omega}}{B_{21}u_{\omega} + A_{21}} = \exp\left(-\frac{\hbar\omega}{kT}\right). \tag{1.12}$$

Для низких частот и высоких температур $\omega/T \to 0$, следовательно дробь в левой части формулы (1.12) должна быть равна единице. Необходимым и достаточным условием для этого является равенство коэффициентов $B_{12} = B_{21}$ ⁶. Из (1.12) находим u_{ω} :

$$u_{\omega} = \frac{\alpha(\omega)}{\exp(\hbar\omega/kT) - 1} , \qquad (1.13)$$

где $\alpha(\omega) = A_{21}/B_{21}$ определяет зависимость отношения коэффициентов Эйнштейна от частоты излучения.

Смысл выражения (1.13) заключается в следующем: на основании гипотезы А. Эйнштейна относительно *механизмов* взаимодействия излучения с атомами и молекулами мы получаем неко-

 $^{^{6}}$ Равенство коэффициентов B_{12} и B_{21} следует также из общего принципа $\emph{детального равновесия}.$

торую функцию u_{ω} , описывающую спектральную плотность pas- nosechozo излучения. Она линейно связана со спектральной интенсивностью излучения I_{ω} – потоком энергии в интервале частот $(\omega, \omega + d\omega)$ через единицу площади в пределах телесного угла $d\Omega$. Для изотропного излучения $d\Omega = 4\pi$ и

$$u_{\omega} = \frac{4\pi}{c} I_{\omega}.$$

Согласно закону Кирхгофа (1.2), величина I_{ω} , а значит и u_{ω} , описывается универсальной функцией длины волны и температуры, равной лучеиспускательной способности абсолютно черного тела. Значит, и $\alpha(\omega)$ – некоторая универсальная функция. Из закона смещения Вина (1.4) немедленно следует, что

$$\alpha(\omega) = A_{21}/B_{21} \propto \omega^3 . \tag{1.14}$$

Таким образом, отношение вероятностей спонтанного и вынужденного излучений для любой пары уровней пропорционально кубу частоты излучательного перехода.

1.2.4 Формула Планка

Подставляя $\alpha(\omega) \propto \omega^3$ в формулу (1.13), соблюдая необходимую размерность и опуская подробности нормировки, запишем конечный результат, известный как формула Планка:

$$u_{\omega} = \frac{\omega^2}{\pi^2 c^3} \cdot \frac{\hbar \omega}{\exp(\hbar \omega / kT) - 1} \,. \tag{1.15}$$

М. Планк получил формулу (1.15) в 1900 г. эмпирическим путем, пытаясь найти теоретическое объяснение экспериментальным результатам измерения спектра излучения абсолютно черного тела (рис. 1.2). На рис. 1.7 представлена спектральная плотность равновесного излучения, полученная в соответствии с выражением (1.15). Температура ($T=1900\,\mathrm{^\circ K}$) и диапазон длин волн соответствуют эксперименту Люммера и Прингсхейма.

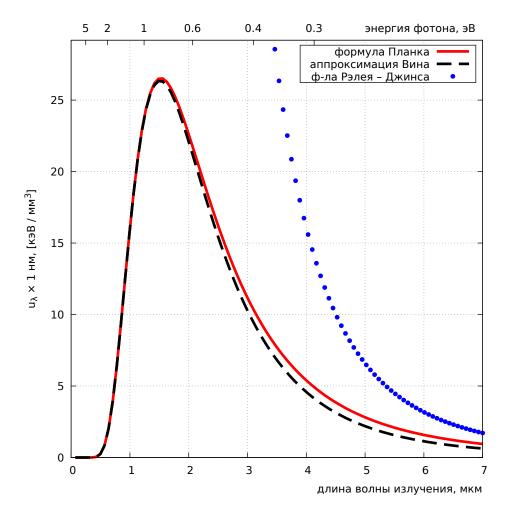


Рис. 1.7. Спектральная плотность равновесного излучения для T=1900 °К. Плотность энергии, приходящейся на спектральный интервал $\Delta\lambda=1$ нм, приведена в единицах кило-электрон-вольт на кубический миллиметр. По оси X внизу – длина волны, вверху – энергия фотона

Выступление М. Планка на заседании немецкого физического общества 14 декабря 1900 г. принято считать днем рождения квантовой теории, ибо там впервые публично была высказана идея существования квантов электромагнитного поля [7, 8]. В классической электродинамике процессы испускания и поглощения электромагнитных волн не имеют дискретного характера, а амплитуда волны является аналоговым параметром.

Величина $u_{\omega}d\omega$ есть объемная плотность излучения в интервале частот $(\omega, \omega + d\omega)$. В соответствии с формулой (1.15) эту величину можно представить в виде произведения трех множителей, каждый из которых несет определенную смысловую нагрузку:

- 1) $\frac{\omega^3}{\pi^2 c^3} \cdot \frac{d\omega}{\omega} = \frac{d\omega/\omega}{V}$ определяет объем моды колебаний электромагнитного поля с частотой ω : $V = \pi^2 c^3/\omega^3 = \lambda^3/8\pi$. Ширина спектрального интервала определена в относительных единицах $d\omega/\omega = d\lambda/\lambda$;
- 2) $\hbar\omega$ энергия кванта электромагнитного поля с частотой ω ;
- 3) $\bar{N}=1/(\exp(\hbar\omega/kT)-1)$ есть среднее число фотонов с энергией $\hbar\omega$, находящихся в одном квантовом состоянии ⁷ электромагнитного поля при температуре T.

На заданной частоте в случае термодинамического равновесия между веществом и излучением отношение вероятности вынужденного излучения или поглощения к вероятности спонтанного излучения равно среднему количеству фотонов в моде теплового излучения. Действительно, из (1.13) получим:

$$\frac{u_{\omega}}{\alpha(\omega)} = \frac{u_{\omega}B_{21}}{A_{21}} = \frac{1}{\exp(\hbar\omega/kT) - 1} = \bar{N}.$$
 (1.16)

1.2.5 Формула Рэлея – Джинса

Если $\hbar\omega/kT\ll 1$, из (1.15) получаем закон Рэлея – Джинса:

$$u_{\omega} = \frac{\omega^2}{\pi^2 c^3} \cdot kT. \tag{1.17}$$

Эта формула хорошо описывает длинноволновую область спектра (см. рис. 1.8). С ростом длины волны энергия кванта падает и в пределе стремится к нулю, что и обусловливает применимость классической теории излучения.

 $[\]overline{}^7$ 3aaaaa: температура поверхности Солнца — $6000\,^\circ$ K, определите \bar{N} для видимого диапазона спектра ($\lambda=400-700\,$ нм).

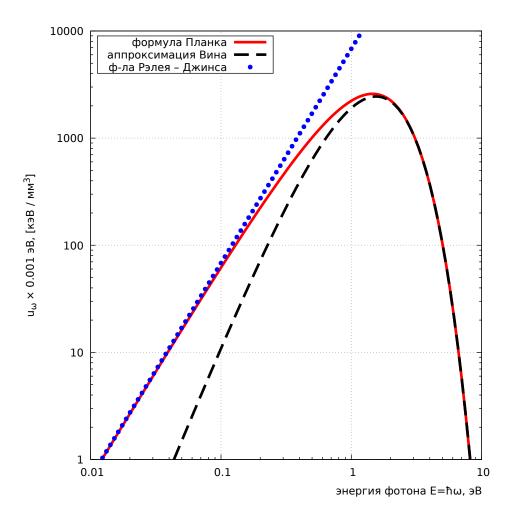


Рис. 1.8. Спектральная плотность равновесного излучения для случая T=6000 °K (температура поверхности Солнца). Плотность энергии, приходящейся на спектральный интервал $\Delta(\hbar\omega)=0{,}001$ эВ, приведена в единицах килоэлектронвольт на кубический миллиметр

1.2.6 Аппроксимация Вина

Если $\hbar\omega/kT\gg 1$, из (1.15) получается функция Вина, приведенная на графике Люммера — Прингсхейма (рис. 1.2):

$$u_{\omega} = \frac{\omega^2}{\pi^2 c^3} \cdot \frac{\hbar \omega}{\exp(\hbar \omega / kT)}.$$
 (1.18)

Несложно показать, что результат (1.18) получается в отсутствие вынужденного излучения ($B_{21} = 0$ в выражении (1.12)). Поэтому формула Вина хорошо описывает коротковолновую область спектра, где роль вынужденного излучения несущественна (рис. 1.8).

§ 1.3. Узкие спектральные линии

Из рассмотренной выше (§ 1.1, § 1.2) истории познания законов электромагнитного излучения видно, что спектры излучения различных природных объектов можно разбить на два основных класса, а именно – непрерывные (широкие) и линейчатые (узкие). Узкие спектральные линии в спектрах поглощения и излучения образуются при переходах квантовых систем (атомов и молекул) между дискретными уровнями энергии. Однако любая узкая линия имеет конечную спектральную ширину, и этот вопрос требует более подробного рассмотрения [9].

1.3.1 Однородное уширение

Однородное уширение спектральной линии обусловлено конечностью времен жизни квантовых состояний, связанных с рассматриваемым переходом. При однородном уширении спектр излучения одинаков как для одного атома, так и для излучающего тела в целом.

Естественная ширина линии

Как уже отмечалось ранее (см. с. 18), любое i-е возбужденное состояние атома характеризуется определенным временем жизни τ_i , за которое населенность этого состояния падает в e раз из-за эффекта спонтанного излучения по закону

$$N_i(t) = N_i(0) \exp(-t/\tau_i).$$
 (1.19)

В общем случае τ_i определяется суммой коэффициентов Эйнштейна A_{ik} для спонтанного излучения по всем энергетическим уровням атома, для которых $E_i > E_k$:

$$\frac{1}{\tau_i} = \sum_k A_{ik}.\tag{1.20}$$

На языке классической электродинамики прямым аналогом выражения (1.19) является экспоненциальное уменьшение интенсивности спонтанного излучения с течением времени:

$$I(t) = I_0 \exp(-t/\tau_i).$$
 (1.21)

Так как речь идет о спонтанном излучении, каждый возбужденный атом можно рассматривать как независимый затухающий гармонический осциллятор. Амплитуду поля излучения такого осциллятора с частотой колебаний ω_0 опишем выражением

$$A(t) = A_0 \exp\left(-t/2\tau_i\right) \exp\left(i\omega_0 t\right). \tag{1.22}$$

На рис. 1.9 приведена иллюстрация к вопросу об излучении гармонического осциллятора с затуханием, свойства которого описываются формулами (1.21) и (1.22):

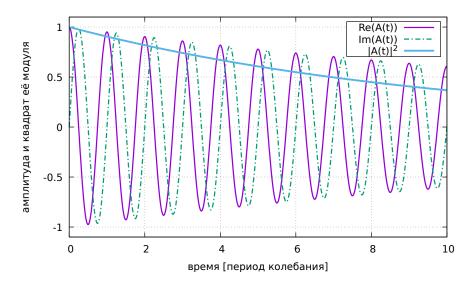


Рис. 1.9. Затухающий гармонический сигнал (формулы (1.21)–(1.22))

Интенсивность излучения пропорциональна квадрату модуля амплитуды $I(t) \propto A(t)A^*(t)$. Из-за наличия затухания в формуле (1.22) спектр спонтанного излучения не является монохроматическим. Затухающей амплитуде колебаний A(t) соответствует спектральное распределение амплитуд $g(\omega)$, которое несложно

вычислить, используя преобразование Фурье:

$$g(\omega) = \frac{1}{\sqrt{2\pi}} \int_{0}^{\infty} A(t) \exp(-i\omega t) dt = \frac{iA_0/\sqrt{2\pi}}{\omega_0 - \omega + i/2\tau_i}.$$
 (1.23)

Из выражения (1.23) получаем спектральное распределение интенсивности спонтанного излучения:

$$G(\omega) = |g(\omega)|^2 = \frac{A_0^2 / 2\pi}{(\omega_0 - \omega)^2 + 1/4\tau_i^2}.$$
 (1.24)

Ясно, что максимум в спектре излучения находится на частоте ω_0 , а полуширина распределения на полувысоте от максимума определяется условием $(\omega_0 - \omega)^2 = 1/4\tau_i^2$. Переходя от угловых частот к обычным, получим выражение для описания спектра спонтанного излучения, обусловленное естественным уширением:

$$G(\nu) = \frac{\Delta\nu_i/2\pi}{(\nu - \nu_0)^2 + \Delta\nu_i^2/4}.$$
 (1.25)

Графическое представление спектра (1.25) приведено на рис. 1.10.

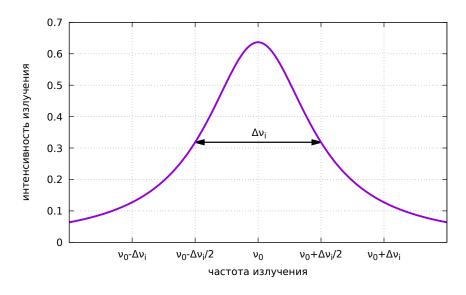


Рис. 1.10. Форма спектра естественно уширенной линии излучения

Параметр $\Delta \nu_i = (2\pi \tau_i)^{-1}$ определяет ширину спектра на полувысоте от максимума. Интеграл от выражения (1.25) по всему

диапазону частот равен единице благодаря использованию при переходе от формулы (1.24) к (1.25) нормировки $A_0 = \pi \sqrt{\Delta \nu_i}$.

Полученное нами распределение (1.25) в теории вероятностей называется распределением Коши. В физике это распределение называется также формой Лоренца и описывает спектральные характеристики линейных колебательных систем в окрестности резонансных частот. Естественная (минимально возможная) ширина спектральной линии $\Delta \nu_i = (2\pi \tau_i)^{-1}$ определяется механизмом спонтанного излучения. Естественная ширина линии, как правило, заметна только на высоких частотах, поскольку $\Delta \nu_i \propto \nu_i^3$ как следствие выражения (1.14). В реальных условиях релаксационные переходы более эффективно сокращают время жизни возбужденного состояния.

Релаксационное уширение

Характерная энергия взаимодействия молекул между собой зависит от плотности, химического состава и агрегатного состояния вещества. Многоатомные системы имеют огромное число колебательных, вращательных, коллективных и иных степеней свободы, так что различные энергетические уровни в такой среде могут располагаются близко друг к другу. Если разность энергий таких уровней сопоставима с характерной энергией связи молекул или атомов среды, то кроме спонтанных атомных переходов, в формулу (1.20) нужно добавить процессы непосредственной передачи энергии от возбужденного атома различным степеням свободы окружающего вещества. Эти переходы называются неоптическими, их влияние приводит к дополнительному однородному уширению энергетических уровней и к уменьшению времени жизни возбужденных состояний.

1.3.2 Неоднородное уширение

Уширение линии называется неоднородным, если активные центры (возбужденные атомы) по-разному взаимодействуют с различными спектральными компонентами излучения.

Доплеровская ширина линии

Типичным примером неоднородного уширения линии является доплеровское уширение, характерное для газов при малых давлениях. Атомы или молекулы газа находятся в состоянии хаотического теплового движения, а излучаемые ими волны в лабораторной систему отсчета будут иметь дополнительный разброс по длинам волн и частотам, обусловленный эффектом Доплера. Если движущийся со скоростью v в направлении неподвижного наблюдателя атом излучает свет на частоте ν_0 , в лабораторной системе отсчета частота света изменится:

$$\nu = \nu_0 \left(1 + v/c \right) \,. \tag{1.26}$$

Вероятность определенной проекции скорости атома на направление наблюдения описывается распределением Максвелла:

$$p(v) = \sqrt{\frac{m}{2\pi kT}} \exp\left(-\frac{mv^2}{2kT}\right) , \qquad (1.27)$$

где k – постоянная Больцмана, T – температура газа, m – масса атома или молекулы. Так как $v=c(\nu-\nu_0)/\nu_0$ и $dv/d\nu=c/\nu_0$, можно вычислить спектр наблюдаемых частот:

$$q(\nu) = \frac{c}{\nu_0} p\left(c\frac{\nu - \nu_0}{\nu_0}\right). \tag{1.28}$$

Комбинируя формулы (1.28) и (1.27), получим финальное выражение для спектра доплеровского уширения:

$$q(\nu) = \frac{1}{\sqrt{2\pi}\sigma_{\nu}} \exp\left(-\frac{(\nu - \nu_0)^2}{2\sigma_{\nu}^2}\right),$$
 где $\sigma_{\nu} = \nu_0 \sqrt{\frac{kT}{mc^2}}.$ (1.29)

Формула (1.29) показывает, что спектр доплеровского уширения линии описывается распределением Гаусса со среднеквадратичным разбросом частот σ_{ν} . Ширина спектра на полувысоте от максимума легко вычисляется: $\Delta \nu = 2\sqrt{2 \text{ln} 2} \sigma_{\nu} \simeq 2,355 \sigma_{\nu}$. На рис. 1.11 приведено сравнение форм спектров лоренцевого и гауссового уширения линии.

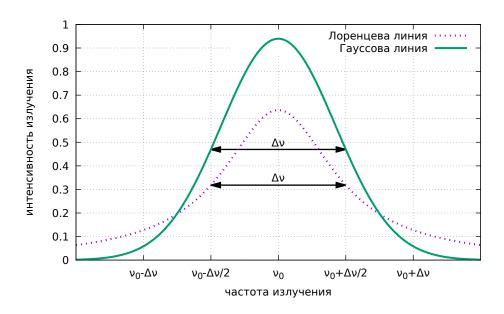


Рис. 1.11. Различие форм спектров лоренцевого и гауссового уширения линии при одинаковой ширине спектра на полувысоте от максимума

В заключение параграфа подчеркнем, что из-за фундаментального характера выражения (1.14) рассмотренные механизмы уширения линии в равной степени справедливы и для процессов поглощения и вынужденного излучения света.

Глава 2. Устройство лазера

Слово «лазер» образовано из первых букв фразы «Light Amplification by Stimulated Emission of Radiation». В переводе на русский фраза означает «усиление света за счет вынужденного излучения». Таким образом, название заключает в себе физический принцип, на котором основана работа лазера.

§ 2.1. Активная среда

2.1.1 Населенность уровней

Из первой главы нам уже известно, что в процессе вынужденного излучения происходит когерентное усиление электромагнитной волны 1 . Для каждого энергетического состояния атома E_n введем понятие населенности уровня N_n , т. е. объемной плотности атомов рассматриваемой среды, находящихся в этом состоянии. В состоянии термодинамического равновесия распределение атомов по энергетическим уровням описывается статистикой Максвелла — Больцмана:

$$N_n \propto \exp\left(-\frac{E_n}{kT}\right)$$
 (2.1)

Таким образом, населенность уровней с меньшей энергией всегда (при любой положсительной температуре) выше, чем населенность уровней с большей энергией. На рис. 2.1 приведено распределение относительных населенностей энергетических уров-

 $^{^1}$ Идея использования вынужденного излучения для усиления электромагнитной волны была впервые высказана в 1939 г. В. А. Фабрикантом.

ней $(E_n = -Ry/n^2, \text{ см. с. } 14)$ в атоме водорода при температуре $T = 10^4$ °K. Населенность уровня с главным квантовым числом n = 2 взята за 100 %.

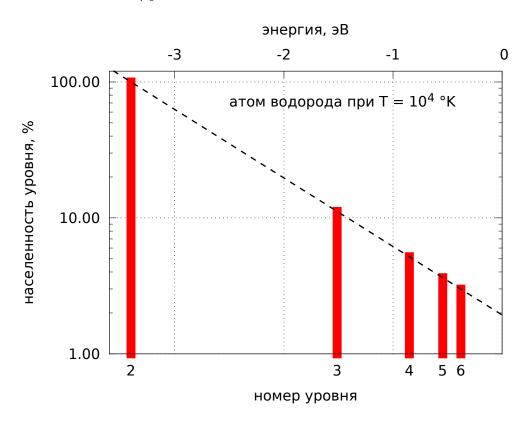


Рис. 2.1. Равновесное распределение относительных населенностей энергетических уровней атома водорода при температуре $T=10^4$ °K

Для того, чтобы для двух определенных энергетических уровней имело место превышение вероятности вынужденного излучения над вероятностью поглощения, необходимо вывести среду из состояния термодинамического равновесия. Нужно привести ее в такое состояние, в котором населенность более высокого энергетического уровня в атоме или молекуле будет больше, чем населенность некоторого уровня с меньшей энергией. Такое состояние среды называется состоянием с инверсной населенностью. Рассмотрим на качественном уровне процесс его получения.

2.1.2 Получение инверсии населенностей

Рассмотрим систему, в которой есть четыре энергетических

уровня, как это показано на рис. 2.2. Для вывода среды из состояния термодинамического равновесия воспользуемся внешним источником энергии. Пусть эта энергия поступает в среду извне в виде монохроматического излучения с частотой

$$\omega_{41}=(E_4-E_1)/\hbar.$$

Атомы будут поглощать это излучение, переходя в возбужденное состояние с энергией E_4 .

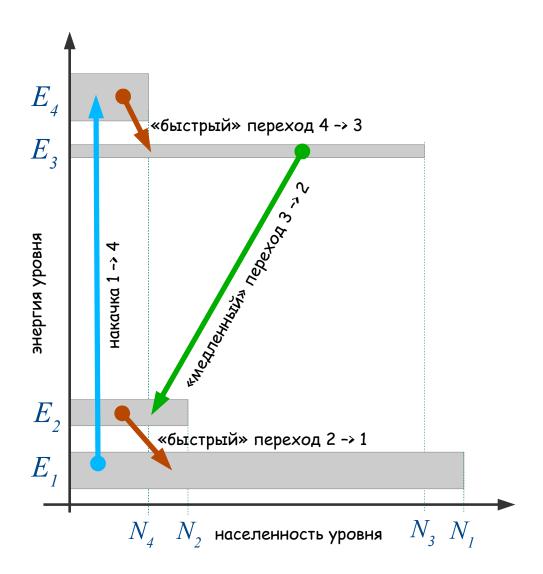


Рис. 2.2. Создание инверсной населенности путем накачки внешним излучением

Как видно на рис. 2.2, энергетические уровни в нашей модели имеют различную ширину, а значит и разное время жизни за счет

обсуждавшихся в § 1.3 механизмов уширения. Возьмем «идеальный» случай: пусть $\tau_3\gg \tau_4,\tau_2$, тогда переходы $4\to 3$ и $2\to 1$ будут происходить настолько быстро, что населенности уровней N_2 и N_4 будут близки к нулю в любой ситуации. Подберем мощность излучения накачки таким образом, чтобы скорость вынужденных переходов $1 \rightarrow 4$ была равна скорости спонтанных переходов $3 \to 2$. В этом стационарном (но не равновесном!) состоянии среды мы получим инверсию населенностей между уровнями 2 и 3: $N_3/N_2 \to \infty$. Реальность далека от идеала, однако для создания инверсной населенности на переходе $3 \to 2$ достаточно, чтобы отношение N_3/N_2 было просто больше единицы. Если еще увеличить мощность накачки, можно получить инверсию для уровней 1 и 3 $(N_3/N_1 > 1)$. В таком варианте отпадает необходимость наличия «промежуточного» уровня 2 (рис. 2.2). Поскольку для достижения такого эффекта нужно возбудить не менее половины всех активных атомов, для накачки нужна очень большая энергия. Поэтому трехуровневая система накачки непрактична, хотя она и использовалась в первом рабочем лазере (на основе рубина), созданном Т. Майманом в 1960 г. Для количественного анализа населенностей энергетических уровней в среде используются системы балансных уравнений, которые будут рассмотрены в § 5.1. Итак, чтобы получить в среде инверсную населенность нужно, во-первых, подобрать вещество с подходящими энергиями и временами жизни возбужденных уровней. Во-вторых, необходимо найти подходящий способ возбуждения конкретных энергетических состояний с помощью накачки.

2.1.3 Оптический квантовый усилитель

Допустим, нам удалось создать инверсную населенность для определенного излучательного перехода в некоторой среде. Если в нее поступает извне излучение соответствующей этому перехо-

ду частоты, интенсивность его по мере распространения в среде, будет увеличиваться за счет эффекта вынужденного излучения. Если исходное излучение направленно и когерентно, то оно останется таковым и после прохождения через активную среду, но его интенсивность возрастет. Такая среда называется $a\kappa mushoŭ$ cpedoŭ и является узкополосным усилителем высокочастотного гармонического электромагнитного сигнала.

Для того чтобы усилитель обеспечивал высокий коэффициент усиления, нужно стремиться к увеличению объемной плотности активных атомов. По этой причине активную среду, как правило, уже нельзя считать идеальным газом невзаимодействующих частиц, и ширина энергетических уровней, изображенных на рис. 2.2, возрастает за счет различных механизмов уширения линии, рассмотренных в § 1.3. Данное обстоятельство упрощает задачу получения инверсной населенности за счет смягчения требования к монохроматичности излучения накачки.

§ 2.2. Оптический резонатор

Из азов радиотехники известно, что усилитель сигнала несложно превратить в генератор. Все, что нужно сделать для этого, — создать положештельную обратную связь, т. е. сделать так, чтобы сигнал с выхода усилителя поступал на его же вход. Усилитель является активным элементом генератора, коэффициент усиления которого зависит от частоты и мощности сигнала. Передаточный коэффициент цепи обратной связи в общем случае может зависеть от частоты, фазы и амплитуды сигнала. В оптическом квантовом генераторе (лазере) в качестве усилителя сигнала используется среда с инверсной населенностью уровней, а в качестве системы обратной связи — открытый оптический резонатор.

Схема устройства лазера представлена на рис. 2.3.

Активным элементом генератора является среда, в которой

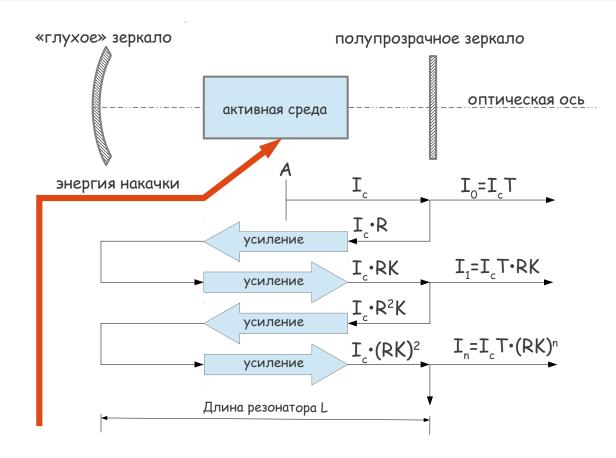


Рис. 2.3. Схема работы оптического квантового генератора (лазера). В нижней части рисунка стрелками изображен процесс зарождения лазерной генерации

с помощью энергии накачки создается инверсная населенность. Пусть активный элемент имеет форму цилиндра, ось которого определяет оптическую ось всей системы. На ней же расположены два зеркала, образующие открытый оптический резонатор. Полупрозрачное зеркало обладает коэффициентом отражения R < 1 и коэффициентом пропускания T = 1 - R. «Глухое» зеркало имеет коэффициент отражения 100 %. Активная среда обладает коэффициентом усиления K (см. рис. 2.3), определяющим, во сколько раз изменяется интенсивность волны при ее двухкратном проходе через активный элемент.

Забудем пока об усилении излучения, т. е. положим K=1. Предположим, что точка A, находящаяся на оси резонатора, является непрерывным источником излучения. Если направление этого излучения совпадает с оптической осью резонатора, то вол-

на, отразившись от обоих зеркал, вернется в точку A снова. Набег фазы колебаний поля определяется соотношением удвоенной оптической длины резонатора L и длины волны:

$$\delta = 2\pi (2L/\lambda). \tag{2.2}$$

После m отражений (m=0,1,2...) от обоих зеркал относительная интенсивность волны составит $I_m=R^m$, а ее комплексная амплитуда

$$u_m = \sqrt{R^m} e^{im\delta} .$$

Амплитуда суммарной волны обусловлена многолучевой интерференцией таких волн и легко вычисляется:

$$U_{\Sigma} = \sum_{m=0}^{\infty} u_m = \sum_{m=0}^{\infty} (\sqrt{R}e^{i\delta})^m = \frac{1}{1 - \sqrt{R}e^{i\delta}}.$$
 (2.3)

Интенсивность волны составит:

$$I_{\Sigma} = U_{\Sigma}U_{\Sigma}^* = \frac{1}{1 + R - 2\sqrt{R}\cos\delta} = \frac{1}{(1 - \sqrt{R})^2 + 4\sqrt{R}\sin^2(\delta/2)}.$$
 (2.4)

Величина I_{Σ} максимальна, когда

$$\delta = 2\pi N ,$$

где N — целое число, такое что $\lambda N=2L$. В этом случае поля бегущих в разные стороны вдоль оптической оси волн складываются и образуется стоячая волна с максимально возможной амплитудой колебаний. Число N называется индексом продольной моды, а соответствующий этому числу тип колебаний поля — npodonb-ной модой резонатора. Расстояние $\Delta \lambda$ между соседними модами колебаний несложно вычислить из условия

$$(N-1)(\lambda + \Delta \lambda) = 2L .$$

С учетом того, что $N=2L/\lambda\gg 1$, получим

$$\Delta \lambda = \lambda^2 / 2L \ . \tag{2.5}$$

Соответственно расстояние между соседними модами равно $\Delta \nu = c/2L$ в шкале частот. Резонатор, являющийся пассивным элементом, не способен усиливать излучение, однако он может эффективно накапливать энергию для определенных типов колебаний, которые называются собственными модами резонатора. Если частота колебаний лежит далеко от частоты моды, то такие колебания будут быстро затухать из-за интерференции. Селективность резонатора определяется шириной функции I_{Σ} на уровне половины от максимального значения:

$$\delta\lambda = 2\frac{\lambda^2}{2\pi L} \arcsin\frac{1-\sqrt{R}}{2\sqrt[4]{R}} \simeq \frac{\lambda^2}{2\pi L} (1-\sqrt{R}) ,$$
 (2.6)

где последнее приближение работает для достаточно больших коэффициентов отражения R. График функции I_{Σ} (выражение (2.4)) представлен на рис. 2.4.

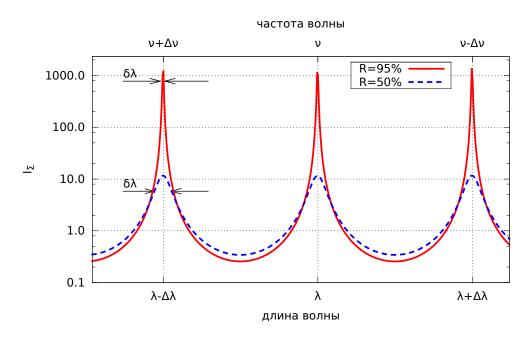


Рис. 2.4. Зависимость I_{Σ} от длины волны излучения для двух различных коэффициентов отражения полупрозрачного зеркала

2.2.1 Качество резонатора

Отношение межмодового расстояния к ширине моды называется $\kappa a \nu e c m s o m$ резонатора (в англоязычной литературе используется термин finesse). Из формул (2.5) и (2.6) получаем:

$$F = \frac{\Delta \lambda}{\delta \lambda} = \frac{2}{\pi \arcsin \frac{1 - \sqrt{R}}{2\sqrt[4]{R}}} \simeq \frac{\pi}{1 - \sqrt{R}} \simeq \frac{2\pi}{1 - R} , \qquad (2.7)$$

где приближения, как и в (2.6), справедливы когда $1 - R \ll 1$. Качество F не зависит от длины резонатора и длины волны излучения и в общем случае соответствует доле мощности излучения, остающейся в волне при одном полном обходе резонатора.

2.2.2 Время жизни фотона и добротность

Предположим, что в некоторый момент времени источник излучения в точке A выключается. Энергия электромагнитных колебаний, накопленная в какой-либо моде резонатора, удовлетворяющей условию $\lambda N = 2L$, начнет постепенно уменьшаться, так как волна выходит из резонатора через полупрозрачное зеркало. Время, за которое свет совершает один полный обход резонатора, составляет, очевидно, $\tau = 2L/c$. За время $t_m = m\tau$ уменьшение интенсивности волны внутри резонатора составит

$$I(t_m)/I(0) = R^m .$$

Поскольку интенсивность волны I(t) прямо пропорциональна числу квантов электромагнитного излучения q(t), находящихся в данной моде колебаний, аналогичное соотношение справедливо и для количества фотонов:

$$q(t_m)/q(0) = R^m .$$

Учитывая, что $m \simeq t/\tau$, запишем:

$$q(t)/q(0) \simeq R^{(ct/2L)} = \exp(-t/\tau_c)$$
, (2.8)

где величина

$$\tau_c = -\frac{2L}{c\ln(R)} \tag{2.9}$$

называется временем жизни фотона в резонаторе, т. е. определяет время, за которое количество фотонов падает в e раз.

Распространенным параметром для описания резонансных систем является dofpomhocmb, для обозначения этого параметра используется символ Q. По определению, добротностью системы называется отношение накопленной в резонаторе энергии W к энергетическим потерям ΔW за один период колебаний ($T=1/\nu$), умноженное на 2π . Продифференцировав (2.8), учтем, что $W=q\cdot h\nu$ и вычислим добротность резонатора Q:

$$\frac{dq}{dt} = -\frac{q}{\tau_c}; \quad \Rightarrow \quad \frac{\Delta W}{W} \left(dt = \frac{1}{\nu} \right) = \frac{-1}{\nu \tau_c}; \quad \Rightarrow \quad Q = 2\pi \nu \tau_c \ . \tag{2.10}$$

Если $Q \gg 1$, добротность с хорошей точностью совпадает с разрешающей силой резонатора. Действительно, подставим τ_c из (2.9) в (2.10) и сравним с $\lambda/\delta\lambda$, полученным из выражения (2.6):

$$Q = \frac{-4\pi L}{\lambda \ln(R)} \simeq \frac{\lambda}{\delta \lambda} = \frac{2\pi L}{\lambda (1 - \sqrt{R})}.$$
 (2.11)

В общем случае в выражениях (2.6-2.11) необходимо вместо R использовать коэффициент вида $R_1R_2(1-\alpha)$, где R_1,R_2 – коэффициенты отражения зеркал, α – иные потери излучения (на дифракцию и поглощение) за один полный проход резонатора. Добротность резонатора Q связана с параметром качества резонатора F (формула (2.7)) простым выражением $Q = F \cdot \lambda/\Delta\lambda$. В отличие от добротности, параметр F зависит исключительно от величины суммарных потерь излучения в резонаторе.

§ 2.3. Свойства лазерного излучения

После включения источника энергии накачки в активной среде создается инверсная населенность «рабочего» перехода. Плот-

ность энергии электромагнитного поля на частоте, соответствующей разнице энергий уровней «рабочего» перехода, близка к нулю, поэтому излучение на этой частоте происходит в основном спонтанно и имеет изотропное пространственное распределение. Если в единичном акте спонтанного излучения направление, частота и фаза излученного фотона совпали с одной из собственных мод оптического резонатора, волна, отразившись от зеркал, возвращается в активную среду и усиливается за счет эффекта вынужденного излучения.

Изменение интенсивности волны за один полный проход резонатора описывается произведением коэффициента усиления $K(\lambda)$ на коэффициент обратной связи $\eta(\lambda)$. Зависимость $\eta(\lambda)$ следует из формулы (2.4), полученной в § 2.2:

$$\eta(\lambda) = \frac{1 - \alpha}{1 + f \sin^2(\delta/2)} , \qquad (2.12)$$

где α отвечает за любые потери, не связанные с интерференцией, параметр $f=4\sqrt{R}/(1-\sqrt{R})^2$ определяется коэффициентом отражения полупрозрачного зеркала, а δ зависит от длины волны (см. выражение (2.2)).

Если $K(\lambda)\eta(\lambda) > 1$, интенсивность волны будет увеличиваться до тех пор, пока процесс вынужденного излучения не приведет к уменьшению инверсной населенности и снижению коэффициента усиления. Это произойдет, когда мощность излучения, выходящего из резонатора через полупрозрачное зеркало, по порядку величины будет сравнима с мощностью накачки.

Через некоторое время устанавливается стационарное неравновесное состояние системы, в котором мощность накачки, умноженная на суммарный к.п.д.² системы, будет равна мощности, выходящей наружу через полупрозрачное зеркало в виде направности.

 $^{^2}$ К.п.д. – «коэффициент полезного действия». Если источником энергии считать сеть переменного тока, то к.п.д. различных лазеров варьируется в диапазоне от долей до десятков процентов.

ленного пучка излучения. Спонтанное излучение на рабочем переходе уже не будет играть заметной роли в энергетическом балансе системы, а вынужденное излучение будет сконцентрировано в узком луче вдоль оси резонатора.

Итак, пороговым условием для начала процесса генерации в лазере является условие $K(\lambda)\eta(\lambda) > 1$. Увеличение мощности генерации приводит к падению коэффициента усиления, обусловленному конечной мощностью накачки. Система приходит к стационарному состоянию $K(\lambda)\eta(\lambda) = 1$. Максимальное значение $K(\lambda)$ имеет место для длины волны, соответствующей средней разнице энергий двух уровней рабочего перехода. Зависимость $K(\lambda)$ от длины волны обусловлена механизмами уширения линии, обсуждавшимися в § 1.3 (с. 24).

Будем считать, что спектр $K(\lambda)$ полностью определяется доплеровским механизмом уширения (формула (2.13) на с. 28). Для узких спектральных линий справедливо соотношение $(\nu-\nu_0)/\nu_0 \simeq (\lambda_0 - \lambda)/\lambda_0$, так что формулу (1.29) можно переписать в виде зависимости от длины волны излучения:

$$Q_D(\lambda) = \frac{1}{\sqrt{2\pi}\sigma_{\lambda}} \exp\left(-\frac{(\lambda - \lambda_0)^2}{2\sigma_{\lambda}^2}\right),$$
где $\sigma_{\lambda} = \lambda_0 \sqrt{\frac{kT}{mc^2}}.$ (2.13)

Тогда мы можем представить $K(\lambda)$ в виде

$$K(\lambda) = K_0 \cdot Q_D(\lambda), \tag{2.14}$$

где константа K_0 заключает в себе все, кроме зависимости от длины волны: сечение процесса вынужденного излучения, уровень инверсной населенности (объемную плотность возбужденных атомов), длину активного элемента и поперечный размер лазерного луча, текущее значение плотности энергии излучения в резонаторе. На рис. 2.5 приведены графики $K(\lambda)$ и $K(\lambda) \cdot \eta(\lambda)$. Интенсивность излучения в тех модах колебаний, для которых $K(\lambda) \cdot \eta(\lambda) > 1$, возрастает со временем за счет вынужденного

излучения. Для остальных мод усиления не происходит, и интенсивность излучения равна нулю.

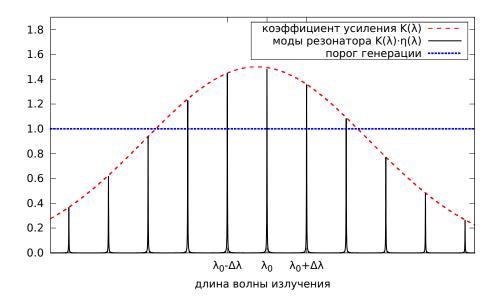


Рис. 2.5. Спектр излучения лазера определяется зависимостью коэффициента усиления от частоты света и продольными модами резонатора

Рост интенсивности не может быть бесконечным: он остановится, когда уровень инверсной населенности снизится за счет вынужденного излучения. Для мод резонатора, достигших порога генерации, установится стационарное состояние $K_n(\lambda)\eta(\lambda)=1$. Мощность излучения моды с продольным индексом n будет определяться индивидуальной скоростью накачки $K_n(\lambda)$, так как населенность верхнего уровня лазерного перехода имеет распределение по энергии за счет различных механизмов уширения.

В итоге спектр излучения лазера будет выглядеть приблизительно так, как это показано на рис. 2.6. Для каждого конкретного лазера, разумеется, ширина огибающей, количество продольных мод и расстояние между ними могут быть совершенно различными. Подведем итоги краткого рассмотрения вопроса о спектре лазерного излучения:

• средняя длина волны излучения обусловлена разностью энергетических уровней используемого перехода активной среды;

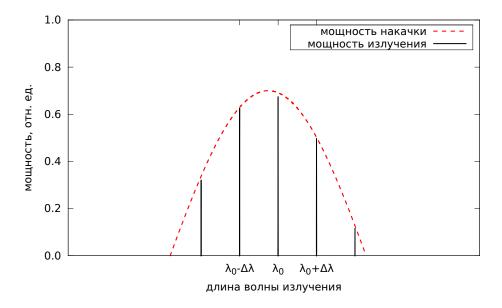


Рис. 2.6. Распределение интенсивностей накачки и излучения лазера по продольным модам резонатора

- форма и ширина огибающей на рис. 2.6 определяется различными механизмами уширения линии (см. § 1.3);
- расстояние между узкими спектральными линиями (продольными модами) определяется длиной резонатора;
- спектральная ширина моды излучения лазера зависит от добротности резонатора. Однако в стационарном состоянии выполняется условие $K_n(\lambda)\eta(\lambda)=1$, следовательно, добротность «горячего» резонатора (см. раздел 2.2.2. на с. 38) формально равна бесконечности. Таким образом, ширина спектра каждой продольной моды излучения стремится к нулю и ограничивается уже другими эффектами, выходящими за рамки данного рассмотрения.

2.3.1 Поперечные моды резонатора

Пришло время разобраться с поперечным по отношению к оси лазерного резонатора распределением интенсивности излучения. Подробное рассмотрение этого вопроса выходит за рамки учебника и хорошо изложено в литературе (см., например, [10]).

Оптические резонаторы могут содержать большое количество отражающих и других элементов, но наиболее распространены двухзеркальные резонаторы. В зависимости от радиусов зеркал ρ_1, ρ_2 и расстояния между ними L выделяют различные типы двухзеркальных резонаторов:

- 1) плоскопараллельный резонатор Фабри Перо $(\rho_1 = \rho_2 = \infty)$;
- 2) конфокальный резонатор ($\rho_1 = \rho_2 = L$), образованный двумя одинаковыми сферическими зеркалами, оси и фокусные расстояния которых совпадают; поле в таком резонаторе концентрируется около оси, что снижает дифракционные потери, однако объем активной среды используется неэффективно;
- 3) полуконфокальный резонатор ($\rho_1 = 2L, \rho_2 = \infty$), аналогичный конфокальному резонатору с удвоенной длиной;
- 4) концентрический резонатор ($\rho_1 = \rho_2 = L/2$), образованный двумя сферическими зеркалами, оси и центры кривизны которых совпадают; в таких резонаторах дифракционные потери для неаксиальных мод быстро возрастают, что используется для селекции поперечных мод;
- 5) полуконцентрический резонатор ($\rho_1 = L, \rho_2 = \infty$), по своим свойствам близкий к концентрическому резонатору.

Известно, что фундаментальные поперечные моды оптического резонатора являются гауссовыми, если резонатор стабилен, оптические материалы в нем однородны, а оптические поверхности имеют плоскую либо параболическую форму. По определению, поперечное сечение интенсивности гауссового пучка мощностью P может быть описано функцией

$$I(r) = \frac{P}{\pi w^2 / 2} \exp\left\{-2\frac{r^2}{w^2}\right\}, \qquad (2.15)$$

где r — расстояние от оси пучка, а радиусом пучка w считается расстояние, на котором интенсивность падает в e^2 раз $(1/e^2 \simeq 13.5 \%)$. В свободном пространстве радиус пучка изменяется вдоль направления распространения (координата z):

$$w(z) = w_0 \cdot \sqrt{1 + (z/z_R)^2} , \qquad (2.16)$$

где $z_R = \pi w_0^2/\lambda$ называется Рэлеевской длиной, а $w_0 = w(z=0)$ – радиусом пучка в точке перетяжки. Угол расходимости (дифракции) гауссова пучка в дальней зоне $(z\gg z_R)$ равен $\theta_G=\lambda/\pi w_0$. Для пучка света с любым другим поперечным распределением угол дифракционной расходимости будет больше, чем для гауссова пучка. В большинстве применений лазерного излучения наибольшую практическую ценность имеет получение гауссова пучка, так как он имеет минимально возможную расходимость и, соответственно, лучше всего поддается фокусировке и транспортировке на значительные расстояния.

Если оптическая схема лазера такова, что поперечный размер активного элемента превосходит поперечный размер гауссова пучка для данной конфигурации резонатора, возможна генерация поперечных мод высших порядков. Очень грубо это можно описать одновременным наличием нескольких оптических осей, вдоль которых возможна лазерная генерация.

Каждая мода резонатора имеет свое обозначение вида TEM_{xyz} , где целочисленные индексы соответствуют количествам узлов стоячей волны по осям x,y поперек оси резонатора и z – вдоль оси резонатора. TEM является сокращением от «Transverse Electro Magnetic», причем для открытого оптического резонатора целое число $z\gg 1$ обычно опускается при записи названия моды. На рис. 2.7 представлены результаты расчетов поперечного распределения интенсивности в TEM_{xy} модах с прямоугольной симметрией, а на рис. 2.8 – в $\mathrm{TEM}_{r\varphi}$ модах с полярной симметрией.

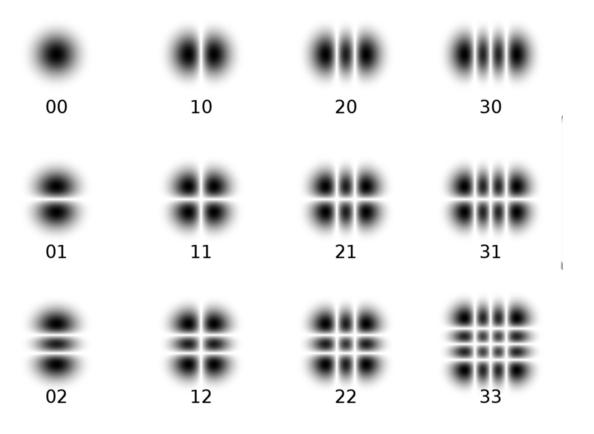


Рис. 2.7. Поперечные моды TEM_{xy} с прямоугольной симметрией (www.optiqueingenieur.org) называются модами Эрмита – Гаусса и описываются полиномами Эрмита. Первый индекс определяет количество темных полос по оси x, второй – по y

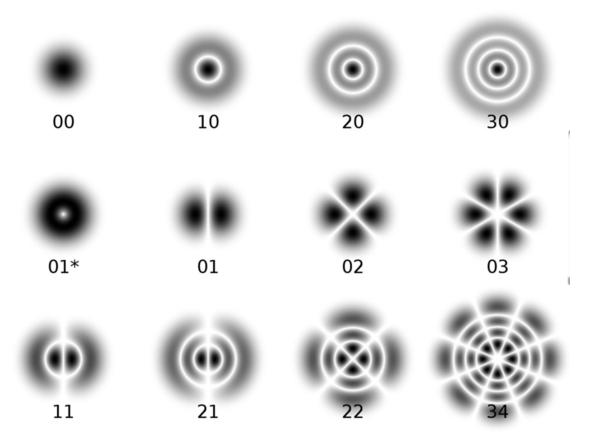


Рис. 2.8. Поперечные моды $\text{TEM}_{r\varphi}$ с полярной симметрией (www.optique-ingenieur.org) называются модами Лагерра – Гаусса и описываются полиномами Лагерра. Первый индекс определяет количество темных полос по радиусу r, второй – по углу φ

Глава 3. Лабораторная работа 4.1

Тема работы:

Изучение спектра излучения Не-Ne-лазера

Цели работы:

- знакомство с принципами работы Не-Ne-лазера;
- получение навыков юстировки оптического резонатора;
- изучение структуры поперечных мод лазерного резонатора;
- знакомство с интерферометром Фабри Перо;
- измерение средней длины волны и расстояния между продольными модами в спектре излучения He-Ne-лазера.

Оборудование:

многомодовый He-Ne-лазер с источником питания, торцевой ключ для юстировки резонатора, эталон Фабри — Перо, зеркала, видеокамера, компьютер, объектив, программное обеспечение для обработки интерферограмм.

§ 3.1. Газовый He-Ne-лазер

Исторически гелий-неоновый лазер был первым работоспособным газовым лазером [11, 12, 13, 14]. Активной средой (§ 2.1) Не-Ne-лазера является смесь гелия и неона в пропорции около 10:1, находящаяся в стеклянной или кварцевой трубке под низким давлением. Резонатор лазера (§ 2.2) состоит из двух зеркал —



Рис. 3.1. Схема He-Ne-лазера. Торцы стеклянной трубки заклеены прозрачными пластинками под углом Брюстера

глухого с одной стороны колбы и частично прозрачного, пропускающего через себя около 1 % падающего излучения. Энергия накачки подается путем создания между двумя электродами анодом и катодом — электрического газового разряда постоянного тока с напряжением в несколько киловольт и током несколько миллиампер.

В смеси гелия и неона образуются возбужденные атомы гелия (§ 1.2). Энергия возбужденных метастабильных уровней гелия

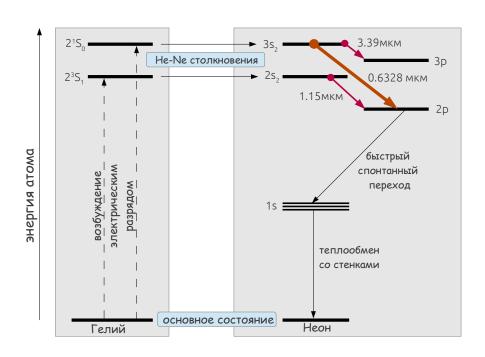


Рис. 3.2. Схема энергетических уровней гелия и неона

 2^3S_1 и 2^1S_0 равны 19,82 эВ и 20,61 эВ соответственно и почти совпадают с $3s_2$ и $2s_2$ уровнями неона (рис. 3.2). Благодаря этому происходят безызлучательные переходы атомов гелия в невозбужденное состояние с резонансной передачей энергии атомам неона. В результате концентрации атомов неона на этих уровнях возникает инверсная населенность по отношению к уровням 3p и 2p. Гелий-неоновые лазеры чаще всего используются для получения излучения с длиной волны $\lambda = 0,6328$ мкм. Возможна также генерация достаточно мощного излучения в ближнем инфракрасном диапазоне, на длинах волн 1,15 мкм и 3,39 мкм (рис. 3.2). Ширина линии усиления (§ 1.3) определяется доплеровским механизмом (формула (1.29) на с. 28) и на полувысоте от максимума составляет $2,355(c/\lambda)\sqrt{kT/mc^2} \simeq 1.24$ ГГц (для $\lambda = 0,6328$ мкм при комнатной температуре).

§ 3.2. Интерферометр Фабри – Перо

В 1899 г. французские физики Ш. Фабри и А. Перо впервые предложили использовать в качестве многолучевого интерферометра две частично посеребренные стеклянные пластины, расположенные на некотором расстоянии друг от друга. Интерферометр Фабри – Перо представляет из себя прозрачную среду с двумя строго параллельными отражающими поверхностями. Он уже знаком читателю в роли лазерного резонатора, устройство которого было рассмотрено в § 2.2. Интерферометр с фиксированным расстоянием между пластинами называют эталоном Фабри – Перо. При сборке и юстировке интерферометра пластины устанавливаются взаимно параллельно с точностью до сотых долей микрона.

Рассмотрим луч света с длиной волны λ , падающий извне на границу раздела двух сред с показателями преломления n_0 и n соответственно. Часть света отражается от поверхности, другая,

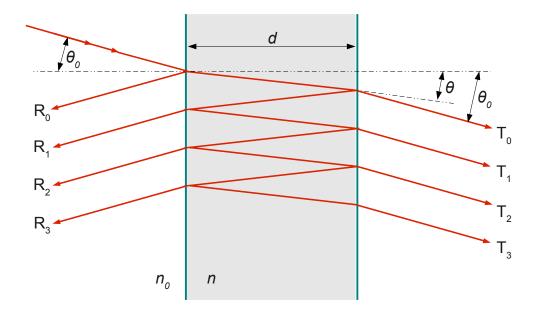


Рис. 3.3. Схема интерферометра Фабри – Перо

преломляясь, входит в среду, так что $n_0 \sin \theta_0 = n \sin \theta$: схема интерферометра приведена на рис. 3.3. Разность оптической длины пути для соседних отраженных $(R_0, R_1, ...)$ или прошедших $(T_0, T_1, ...)$ лучей составит $\Delta l = 2nd/\cos \theta$. Отсюда следует, что набег фазы между соседними лучами 1 равен

$$\delta = \left(\frac{2\pi}{\lambda}\right) \frac{2nd}{\cos \theta} \simeq \left(\frac{2\pi}{\lambda}\right) 2L,\tag{3.1}$$

где L называется onmuческой $\partial линой$ интерферометра.

При падении волны на отражающую поверхность отношение интенсивностей отраженной и падающей волн называется коэффициентом отражения $R \leq 1$. В отсутствие поглощения связь R с коэффициентом пропускания T тривиальна:

$$R+T=1.$$

Относительная интенсивность волны T_m на рис. 3.3 (m = 0, 1, 2...)

¹ Если угол θ_0 мал и $n > n_0$, то для луча R_0 при отражении происходит скачок фазы на π . Если $n < n_0$, то сдвиг фазы на π будет иметь место для всех отраженных лучей, кроме R_0 .

равна

$$I_m = T^2 (R^2)^m .$$

Комплексная амплитуда волны равна

$$t_m = TR^m e^{im\delta}.$$

Полная амплитуда прошедшей волны обусловлена многолучевой интерференцией:

$$t = \sum_{m=0}^{\infty} t_m = T \sum_{m=0}^{\infty} R^m e^{im\delta} = \frac{1 - R}{1 - Re^{i\delta}}.$$
 (3.2)

Отношение полной интенсивности излучения, прошедшего через интерферометр, к интенсивности падающего излучения, определяется выражением

$$I_T = tt^* = \frac{(1-R)^2}{1+R^2 - 2R\cos\delta} = \frac{1}{1+F\sin^2(\delta/2)},$$
 (3.3)

где величина $F = 4R/(1-R)^2$ называется коэффициентом резкости.

Из выражения (3.3) следует, что коэффициент пропускания максимален ($I_T=1$), когда набег фазы δ кратен 2π . Если условие максимума пропускания $\delta=2\pi N$ выполняется для целого числа N так, что $\lambda N=2L$, оно будет выполняться и для длины волны ($\lambda+\Delta\lambda$) такой, что

$$(N-1)(\lambda + \Delta \lambda) = 2L.$$

Величина $\Delta\lambda$ (или $\Delta\nu$) называется областью свободной дисперсии или свободным спектральным интервалом прибора:

$$\Delta \lambda = \frac{\lambda^2}{2L} \; ; \quad \Delta \nu = \frac{c}{2L}.$$
 (3.4)

Если $L \gg \lambda$, то порядок интерференции $N \gg 1$, а $\Delta \lambda/\lambda \ll 1$. Зависимость коэффициентов пропускания и отражения интерферометра от длины волны излучения для разных коэффициентов отражения зеркал R иллюстрирует рис. 3.4.

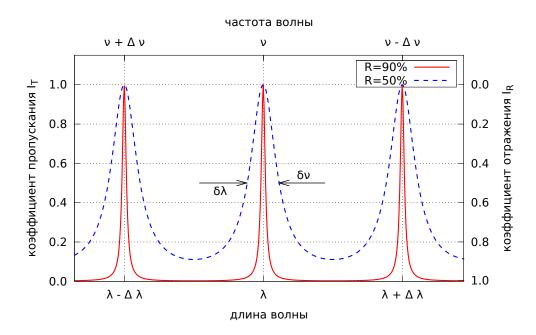


Рис. 3.4. Зависимость коэффициентов I_T и I_R от длины волны излучения. $\Delta \lambda$ и $\Delta \nu$ – свободный спектральный интервал, а $\delta \lambda$ и $\delta \nu$ – аппаратная ширина интерферометра

Ширина резонансной кривой на полувысоте от максимума ($\delta\lambda$ и $\delta\nu$ на рис. 3.4) называется annapamhoй шириной интерферометра и зависит от коэффициента резкости F:

$$\frac{\delta\lambda}{\Delta\lambda} = \frac{\delta\nu}{\Delta\nu} = \frac{2\arcsin(1/\sqrt{F})}{\pi} \simeq \frac{1-R}{\pi\sqrt{R}} = \frac{1}{N_{\circ\phi\phi}},\tag{3.5}$$

где приближенное равенство применимо для R>0.5, а $N_{\rm эфф}$ – эффективное число интерферирующих лучей. Например, для коэффициента отражения зеркал R=0.97, получаем $N_{\rm эфф}\simeq 100$, т. е. аппаратная ширина интерферометра $\delta\lambda$ в сто раз уже его свободного спектрального интервала $\Delta\lambda$.

Применение

Пусть интерферометр Фабри — Перо состоит из двух стеклянных пластин, установленных параллельно друг другу. Обращенные внутрь поверхности пластин покрыты отражающими металлическими или диэлектрическими слоями, частично пропускающими свет. Если пластины находятся в воздухе, коэффициенты

преломления и углы равны: $n = n_0 = 1$, $\theta = \theta_0$ (см. рис. 3.3). В этом случае, как следует из выражения (3.1), интерференционные максимумы прошедших лучей возникают при соблюдении условия

$$m\lambda = 2d/\cos\theta , \qquad (3.6)$$

где m — порядок интерференции (целое число), λ — длина волны света, θ — угол, под которым наблюдается интерференционный максимум, d — расстояние между пластинами интерферометра.

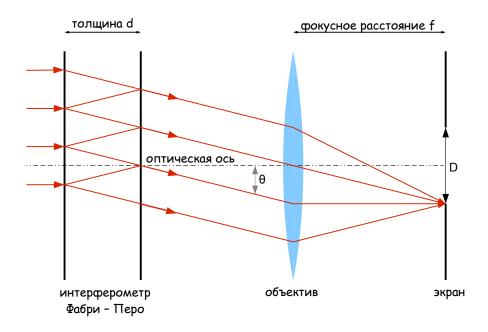


Рис. 3.5. Вариант использования интерферометра Фабри – Перо

Расположим за интерферометром объектив с фокусным расстоянием f, а в фокусной плоскости объектива поместим экран для наблюдения интерференционной картины, как это показано на рис. 3.5. Все лучи, выходящие из интерферометра под определенным углом θ к оптической оси, образуют на экране кольцо диаметром D, причем $\cos\theta$ и D связаны простым геометрическим соотношением

$$\frac{1}{\cos \theta} = \frac{\sqrt{f^2 + (D/2)^2}}{f} \simeq 1 + \frac{D^2}{8f^2} \,, \tag{3.7}$$

где приближение соответствует ситуации $f \gg D$. Пусть в исходном спектре излучения присутствует всего одна монохроматическая линия с длиной волны λ . Интерференционные максимумы образуют на экране светлые кольца, диаметр которых D_m определяется геометрией установки и порядком интерференции m:

$$m = \frac{2d}{\lambda \cos \theta_m} \simeq \frac{2d}{\lambda} \left(1 + \frac{D_m^2}{8f^2} \right). \tag{3.8}$$

Сравним между собой диаметры двух соседних колец, для которых порядок интерференции различается на единицу:

$$\begin{cases}
D_m^2 = 8f^2 \left(\frac{\lambda m}{2d} - 1 \right) \\
D_{m+1}^2 = 8f^2 \left(\frac{\lambda (m+1)}{2d} - 1 \right) .
\end{cases}$$
(3.9)

Таким образом, зная толщину интерферометра d, фокусное расстояние объектива f и измерив диаметры интерференционных колец для соседних порядков интерференции, мы можем определить длину волны:

$$\lambda = \frac{d}{4f^2} \left(D_{m+1}^2 - D_m^2 \right) . \tag{3.10}$$

Если в исследуемом спектре излучения присутствует несколько монохроматических линий, каждый порядок интерференции будет содержать соответствующее число колец.

К примеру, рассмотрим возможность использования интерферометра Фабри — Перо с расстоянием между пластинами d=10 см для изучения спектра видимого излучения с длиной волны $\lambda=0,5$ мкм. Область свободной дисперсии такого интерферометра в относительных единицах составит $\Delta\lambda/\lambda=\lambda/2d=2,5\times 10^{-6}$. Это означает, что такой прибор позволяет исследовать особенности спектра в узком диапазоне двух с половиной миллионных долей от средней длины волны. Пусть в спектре содержатся две

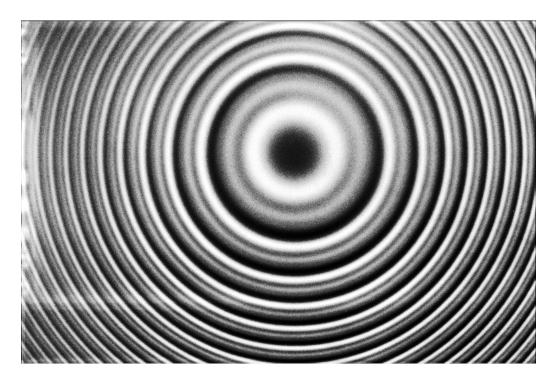


Рис. 3.6. Интерферограмма спектра с двумя близко расположенными линиями излучения

различные линии излучения, λ и $\lambda + \Delta \lambda$, удовлетворяющие этому условию, т. е. $\Delta \lambda / \lambda < 2.5 \times 10^{-6}$. На рис. 3.6 приведена интерферограмма спектра с двумя близко расположенными линиями излучения.

Поставим задачу: с высокой точностью измерить расстояние между этими линиями $\Delta \lambda$. Измерим диаметры двух интерференционных колец D_{λ} и $D_{\lambda+\Delta\lambda}$ в любом удобном для измерения порядке интерференции m – важно, чтобы он был одним и тем же для обеих длин волн (см. рис. 3.6). Используя выражение (3.8), мы можем записать равенство:

$$\frac{\lambda + \Delta \lambda}{\lambda} = 1 + \frac{\Delta \lambda}{\lambda} = \frac{8f^2 + D_{\lambda + \Delta \lambda}^2}{8f^2 + D_{\lambda}^2}.$$
 (3.11)

Из (3.11) получаем:

$$\Delta \lambda = \lambda \cdot \frac{D_{\lambda + \Delta \lambda}^2 - D_{\lambda}^2}{8f^2 + D_{\lambda}^2} \simeq \frac{\lambda}{8f^2} \left(D_{\lambda + \Delta \lambda}^2 - D_{\lambda}^2 \right) . \tag{3.12}$$

Очевидно, что используя формулу (3.12), можно измерить величину $\Delta \lambda$ примерно с такой же относительной погрешностью, с

которой применение формулы (3.10) позволяет измерить длину волны λ , несмотря на то что эти величины отличаются друг от друга на шесть порядков.

§ 3.3. Схема экспериментальной установки

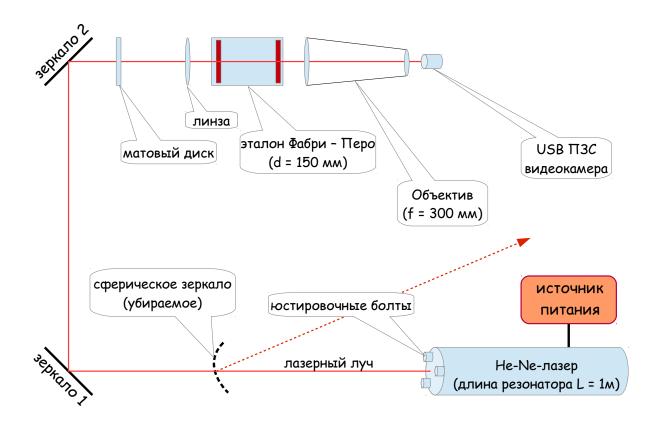


Рис. 3.7. Схема установки лабораторной работы № 4.1

§ 3.4. Выполнение работы

Используя формулу (2.5) на с. 37, рассчитайте расстояние между продольными модами для резонатора длиной L=1 м в единицах частоты ($\Delta \nu$, МГц), длины волны ($\Delta \lambda$, мкм) и в относительных единицах ($\Delta \lambda/\lambda_0$, где $\lambda_0=0.6328$ мкм). С помощью формулы (2.13) на с. 41 оцените ширину линии усиления неона σ_{λ} и сравните ее со спектральным расстоянием $\Delta \lambda$.

Задание 1

Для наблюдения поперечной модовой структуры Не-Ne-лазера установите на пути луча сферическое зеркало. Увеличенное изображение поперечного распределения интенсивности света в лазерном пучке спроецируйте на экран. Изменение модовой структуры лазерного излучения осуществляется юстировкой резонатора с помощью специального торцевого ключа. Зарисуйте на бумате несколько различных картинок распределения интенсивности. Идентифицируйте тип модовой структуры для каждой зарисованной картинки, ориентируясь по изображениям на рис. 2.7 и рис. 2.8 (с. 47).

Задание 2

Настройте резонатор на основную поперечную моду TEM_{00} и уберите сферическое зеркало. При освещении эталона Фабри – Перо пучком He-Ne-лазера, рассеянным на вращающемся матовом стеклянном диске, в фокальной плоскости объектива наблюдается система концентрических колец. Эталон Фабри – Перо (d=150 мм) и объектив (f=300 мм) объединены с цифровой видеокамерой в один блок. Юстировкой резонатора добейтесь, чтобы в каждом порядке интерференции наблюдалось от двух до пяти спектральных линий. Сохраните полученную интерферограмму.

Задание 3

Измерьте диаметры светлых колец для двух — четырех продольных мод в нескольких порядках интерференции. Определите длину волны излучения He-Ne-лазера, используя различные подходящие для этого комбинации диаметров колец (формула (3.10) на с. 55). Определите среднее значение и погрешность измерения длины волны. Сравните полученный результат с табличным зна-

чением длины волны излучения лазера в воздухе $\lambda = 632.8$ нм.

Задание 4

Определите расстояние между соседними продольными модами (формула (3.12) на с. 56). Определите среднее значение и погрешность измерения расстояния между продольными модами. Сравните с расчетным значением для резонатора длиной $L=1\,\mathrm{m}$.

3.4.1 Контрольные вопросы

- 1) Можно ли использовать формулу (3.10) для определения расстояния между продольными модами?
- 2) Схема внутреннего устройства He-Ne-лазера изображена на рис. 3.1 (см. с. 49). Торцы стеклянной трубки заклеены прозрачными пластинками под углом Брюстера. Зачем?

Глава 4. Лабораторная работа 4.3

Тема работы:

Изучение спектра лазера на красителе

Цели работы:

- знакомство с принципами работы лазера на красителе;
- изучение спектрального состава его излучения;
- определение абсолютного значения средней длины волны в спектре лазерного излучения.

Оборудование:

ультрафиолетовый лазер, лазер на красителе родамин-6G, анализатор оптического спектра, компьютер.

§ 4.1. Лазер на растворе красителя

Отличительные свойства лазеров на красителях определяются свойствами их рабочего вещества — органических красителей, являющихся сложными органическими соединениями, сильно поглощающими видимый свет [9]. Красители обычно состоят из бензольных (C_6H_6), пиридиновых (C_5H_5N), азотных ($C_4H_4N_2$) и других колец. Эти лазеры были открыты в 1966 г. П. Сорокиным и, независимо, Ф. Шафером. Уникальная особенность таких лазеров — возможность плавной перестройки длины волны генерации в полосе шириной несколько десятков нанометров с монохроматичностью, достигающей 1,5 МГц.

На рис. 4.1 и рис. 4.2 показаны структура молекулы родамин-6G и схема энергетических уровней красителя.

$$H_3C$$
 $CI^ CH_3$
 H_3C
 CH_3
 CH_3
 CH_3

Рис. 4.1. Структура молекулы красителя родамин-6G

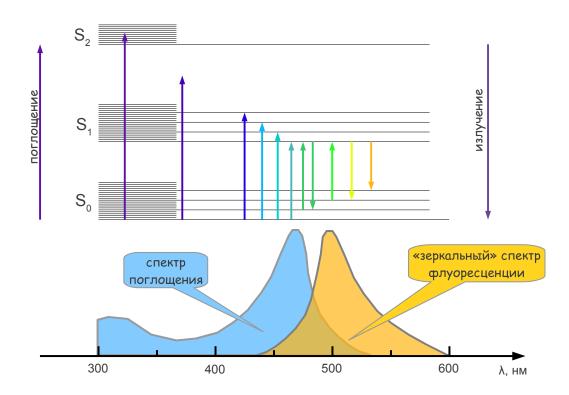


Рис. 4.2. Схема энергетических уровней молекулы красителя. Цвет стрелок, показывающих переходы между энергетическими уровнями, качественно соответствует длине волны излучения. Внизу изображены спектры поглощения и люминесценции

В обычных условиях большинство молекул находятся в нижнем электронном энергетическом состоянии S_0 , а состояния S_1 и S_2 с более высокими энергиями не заселены. Каждый электронный энергетический уровень молекулы красителя расщеплен на множество подуровней, обозначенных горизонтальными линиями на рис. 4.2 и обусловленных колебательно-вращательными движениями составляющих молекулу атомов. Энергию произвольного подуровня любого электронного состояния можно представить в виде суммы двух слагаемых: энергии связи электрона с молекулой и внутренней энергии движения составляющих молекулу ядер. Поскольку электрон в 2000 раз легче протона, электронные переходы осуществляются практически мгновенно по сравнению с временным масштабом ядерных движений. Оптические переходы между внутренними подуровнями двух различных электронных состояний молекул называются вибронными и регламентируются принципом Франка – Кондона (рис. 4.3). В соответствии с ним оба подуровня в момент осуществления перехода должны обладать одинаковыми координатами и импульсами ядер, участвующих в колебательно-вращательном движении молекулы.

Оптический переход $S_0 \to S_1$ на рис. 4.3 осуществляется из нижнего подуровня состояния S_0 на некоторый подуровень состояния S_1 , максимально близко соответствующий первоначальному состоянию внутренних степеней свободы молекулы. Далее, энергия электромагнитного возбуждения электронной оболочки расходуется на раскачку молекулы, что приводит к увеличению ее размера. Из этого состояния (локальный минимум потенциальной энергии всей молекулы) происходит обратный оптический переход $S_1 \to S_0$. При этом энергия излученного кванта будет меньше, чем энергия поглощенного, такой процесс излучения называется люминесценцией. Принцип Франка — Кондона разрешает электронные переходы только вдоль вертикальной оси рис. 4.3 и

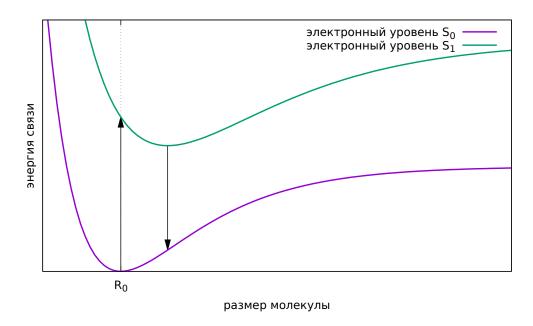


Рис. 4.3. Иллюстрация к принципу Франка – Кондона

объясняет наличие сдвига спектра излучения относительно спектра поглощения на рис. 4.2.

Инверсная населенность (§ 2.1) в красителе создается между нижними подуровнями состояния S_1 и верхними подуровнями состояния S_0 . Из-за большой ширины спектра люминесценции ($\Delta \lambda/\lambda \simeq 5$ %) существует возможность получения лазерного излучения в широком диапазоне длин волн. Если в резонатор лазера ввести дополнительные селективные элементы, создающие для одного или нескольких типов колебаний гораздо более высокую добротность по сравнению со всеми остальными, то спектр генерации станет более монохроматическим.

§ 4.2. Схема экспериментальной установки

Схема экспериментальной установки приведена на рис. 4.4.

Источником оптической накачки красителя является импульсный лазер, излучающий короткие ($\tau \leq 10^{-8}$ с) импульсы ультрафиолетового излучения ($\lambda \simeq 355$ нм) с регулируемой частотой следования. Линза 1 на рис. 4.4 фокусирует излучение накачки в

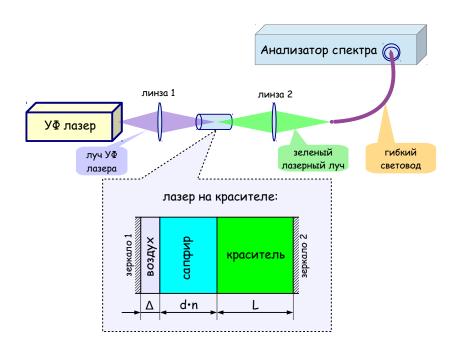


Рис. 4.4. Схема установки лабораторной работы № 4.3

кювету с красителем. Излучение лазера на красителе собирается линзой 2 на входном торце гибкого световода. С выходного торца световода излучение поступает в дифракционный спектроанализатор LSA Standart, измеряющий спектр излучения в диапазоне длин волн от 350 нм до 1120 нм.

Резонатор лазера на красителе образован зеркалами 1 и 2, как это показано во вставке на рис. 4.4. Параметрическое зеркало 1 полностью пропускает ультрафиолетовое излучение накачки и отражает более 90 % излучения лазера на красителе. Окнами кюветы с красителем являются полупрозрачное зеркало 2 с одной стороны и сапфировая пластинка — с другой. Сапфировая пластинка ориентирована параллельно зеркалам резонатора и, как видно из рисунка, находится внутри этого резонатора. Кювета вместе с окнами и зеркалами образуют единую жесткую конструкцию. Ориентацию этой конструкции относительно сфокусированного луча лазера накачки можно менять с помощью двух юстировочных винтов. Оптимальные условия для генерации ла-

зера на красителе будут созданы при нормальном падении излучения накачки на оптические поверхности данной конструкции.

Толщина d сапфировой пластинки — несколько десятых долей миллиметра, показатель преломления сапфира n=1,76. Между сапфировой пластинкой и зеркалом 1 имеется еще более тонкий воздушный зазор толщиной Δ . Каждая пара отражающих поверхностей сложного резонатора создает свой набор продольных резонансных типов колебаний с расстоянием между соседними модами

$$\Delta \lambda = \lambda^2 / 2L \; ,$$

где L – оптическая длина пути между этими поверхностями (формула (2.5) на с. 37). Спектральная ширина продольных мод, в соответствии с выражением (2.6) на с. 37, обратно пропорциональна длине L и прямо пропорциональна суммарному коэффициенту пропускания отражающих поверхностей.

Основной резонатор ($L\simeq 1~{\rm cm}$) образован зеркалами $1~{\rm u}$ 2, расстояние между продольными модами $\Delta\lambda\simeq 10^{-5}~{\rm mkm}$. Разрешающая сила спектроанализатора LSA ($\lambda/\Delta\lambda\simeq 10^4$) не позволяет наблюдать продольные моды основного резонатора. Толщина воздушного зазора и сапфировой пластинки гораздо меньше длины основного резонатора, а расстояние между продольными модами, соответственно, больше. Коэффициент отражения излучения от поверхности раздела между воздухом и сапфиром можно оценить, воспользовавшись формулами Френеля:

$$R = (n-1)^2/(n+1)^2 \simeq 7.6 \%$$
.

Следовательно, добротность трех дополнительных резонаторов, образованных воздушным зазором, сапфировой пластинкой и ими обоими вместе, невысока. Зависимость коэффициента обратной связи от длины волны для каждого резонатора в отдельности определяется функцией (2.12) (см. с. 40) с соответствующими па-

раметрами. Структура продольных мод многозеркального резонатора является произведением этих трех функций. На рис. 4.5

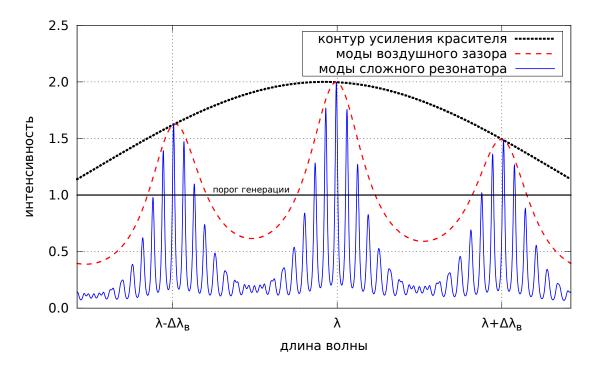


Рис. 4.5. Влияние дополнительных резонаторов на спектр генерации лазера на красителе. $\Delta\lambda_{\rm B}$ – расстояние между продольными модами резонатора, образованного тонким воздушным слоем (см. рис. 4.4). Ширина моды для каждого из трех резонаторов определяется его длиной и одинаковым для всех коэффициентом отражения R=7.6~%

представлен результат расчета, иллюстрирующий влияние дополнительных резонаторов на спектр излучения лазера на красителе. Как видно из данного графика, с помощью введения в резонатор селективных элементов удается получить лазерное излучение только в выделенных областях спектра. Сверхтонкая структура продольных мод, обусловленная длиной основного резонатора, на рис. 4.5 не показана и равномерно покрывает весь рассматриваемый участок спектра. В ситуации, когда толщина воздушного зазора Δ существенно меньше оптической длины сапфировой пластинки $n \cdot d$, расстояния между продольными модами резонаторов, образованных только сапфиром и системой «сапфир + воздух», очень близки. Эта небольшая разность собственных частот заметна на рис. 4.5 по нарушению периодичности модовой

структуры в областях с минимальной суммарной добротностью.

§ 4.3. Выполнение работы

Задание 1

Включите компьютер, затем лазер накачки с помощью программы управления лазером. Убедитесь визуально в присутствии генерации ультрафиолетового излучения по яркой желто-зеленой люминесценции красителя в кювете.

Задание 2

Запустите программу работы со анализатором спектра, найдите в рабочем окне программы спектр излучения лазера. Сохраните на диск или распечатайте на принтере измеренный спектр.

Задание 3

Определите спектральный интервал между наблюдаемыми модами излучения. Вычислите толщину воздушного зазора Δ и сапфировой пластинки d.

4.3.1 Контрольные вопросы

- 1) Что такое люминесценция?
- 2) Почему спектр люминесценции не совпадает со спектром поглощения?
- 3) Сможете придумать другой способ селекции длины волны в лазере на красителе?

Глава 5. Лабораторная работа 4.4

Тема работы:

Генерация лазерного излучения

Цели работы:

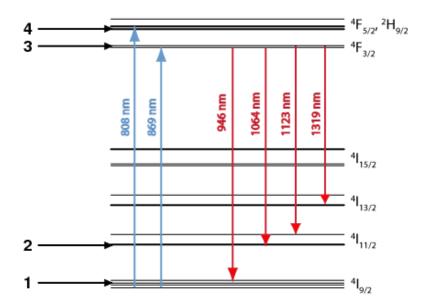
- изучение процесса возникновения генерации лазерного излучения на примере Nd:YAG-лазера с импульсной светодиодной накачкой;
- определение превышения скорости накачки над пороговым значением с помощью численного моделирования;
- измерение добротности лазерного резонатора.

Оборудование:

Nd:YAG-лазер ЛТИ-101 со светодиодной накачкой, импульсный блок питания, фотодиод ФД-24, цифровой осциллограф.

§ 5.1. Твердотельный Nd:YAG-лазер

Рассмотрим лазер на кристалле иттрий-алюминиевого граната, активированного трехвалентными ионами неодима [15, 12]. Химическая формула кристалла — Nd^{3+} : $Y_3Al_5O_{12}$, общепринятое сокращенное название — Nd:YAG-лазер. Лазер работает по четырехуровневой схеме (см. рис. 5.1). Под действием излучения накачки ($\lambda \simeq 808$ нм) электроны с уровня I переводятся на короткоживущий уровень I, откуда за счет быстрых неоптических переходов «сваливаются» на уровень I.



Puc. 5.1. Структура энергетических уровней и переходов для трехвалентного иона неодима в кристалле Nd:YAG (www.rp-photonics.com)

5.1.1 Населенности электронных уровней

Пусть N_1 , N_2 и N_3 – населенности первых трех уровней (§ 2.1), а $N_4=0$, так как скорость спонтанных переходов $4\to 3$ мы считаем очень большой. В таком случае энергия накачки переводит электроны с основного уровня 1 на уровень 3, а вероятность прямых спонтанных переходов $3\to 1$ считаем малой величиной и не берем в расчет. Изменение во времени населенности уровня 1 можно описать дифференциальным уравнением:

$$\frac{dN_1}{dt} = -w_P N_1(t) + w_{21} N_2(t), \tag{5.1}$$

где w_P — скорость переходов $1 \to 3$ под действием накачки (см. рис. 1.4), w_{21} — скорость переходов $2 \to 1$ за счет спонтанного излучения (рис. 1.6). Размерность величин w_P и w_{21} — [с $^{-1}$]. Важно понять следующее: скорость убывания электронов с уровня 1 пропорциональна его населенности, коэффициент пропорциональности — константа w_P . Увеличение же населенности уровня 1 пропорционально населенности уровня 2, коэффициент пропорциональности — константа w_{21} .

Уровень 2 в рассматриваемой нами системе (рис. 5.1) является нижним энергетическим уровнем «рабочего» перехода $3 \to 2$. Предположим, что лазер уже работает, тогда в резонаторе мы имеем стоячую электромагнитную волну с $\lambda = 1,064$ мкм (рис. 2.3). Введем в рассмотрение плотность энергии этой волны U(t).

Для простоты будем считать ее зависящей только от времени, а единицей измерения этой величины выберем $[cm^{-3}]$: в этом случае U(t) описывает объемную плотность числа фотонов на оси лазерного резонатора. Предположив наличие фотонов в резонаторе, мы должны учесть еще два процесса, а именно:

- переходы $2 \to 3$ с поглощением фотона (рис. 1.4);
- переходы $3 \to 2$ за счет вынужденного излучения (рис. 1.5).

Теперь мы можем записать уравнение для изменение во времени населенности уровня 2:

$$\frac{dN_2}{dt} = -w_{21}N_2(t) + w_{32}N_3(t) - w_iN_2(t)U(t) + w_iN_3(t)U(t) . (5.2)$$

Ясно, что член $-w_{21}N_2(t)$ такой же по величине, как и в (5.1), но отрицательный. Второй член, $w_{32}N_3(t)$, описывает уже знакомое нам спонтанное излучение, но для перехода $3 \to 2$, где w_{32} – соответствующая константа скорости перехода. Феноменологическая константа w_i (размерность – [cм 3 /c]) ответственна за вынужденные переходы $2 \to 3$ и $3 \to 2$. Она эквивалентна коэффициентам Эйнштейна $B_{23} = B_{32}$ (см. с. 15). Такие переходы происходят под действием оптического поля, поэтому вероятности переходов линейно зависят от плотности фотонов в резонаторе лазера U(t).

Уравнение для населенности уровня 3 выглядит так:

$$\frac{dN_3}{dt} = -w_{32}N_3(t) + w_PN_1(t) + w_iN_2(t)U(t) - w_iN_3(t)U(t) . (5.3)$$

В нем участвуют уже обсужденные выше процессы и константы, так что вывод уравнения (5.3) не нуждается в особых комментариях. Отметим еще раз, что мы пренебрегаем населенностью самого верхнего уровня 4 в силу того, что скорость спонтанных переходов $4 \to 3$ мы считаем очень большой, т. е. $w_{43} \gg w_{32}$.

Введем в рассмотрение плотность активных атомов в кристалле N_v , которая, очевидно, не зависит от времени. Тогда

$$N_1(t) + N_2(t) + N_3(t) = N_v. (5.4)$$

Введем разность населенностей рабочих уровней:

$$N(t) \equiv N_3(t) - N_2(t) . (5.5)$$

Если эта величина положительна, рабочее вещество лазера находится в состоянии *инверсии населенностей*, т. е. приобретает свойства когерентного усилителя электромагнитной волны за счет механизма вынужденного излучения (см. с. 33). Из (5.2) и (5.3) получим:

$$\frac{dN}{dt} = w_P N_1(t) - 2w_{32} N_3(t) + w_{21} N_2(t) - 2w_i N(t) U(t) . \tag{5.6}$$

Населенности N_2 и N_3 можно выразить через N_v , N, N_1 :

$$N_2 = \frac{N_v - N - N_1}{2}$$
; $N_3 = \frac{N_v + N - N_1}{2}$. (5.7)

Запишем уравнение для изменения плотности числа лазерных фотонов в резонаторе:

$$\frac{dU}{dt} = -U(t)/\tau_c + w_i N(t)U(t) . \qquad (5.8)$$

Здесь τ_c – константа, описывающая экспоненциальное во времени уменьшение числа фотонов в «холодном» (N=0) резонаторе. Время жизни фотона в резонаторе, τ_c , определяется добротностью резонатора (с. 39):

$$\tau_c = Q/\omega = -\frac{2L}{c\ln(R)} \ .$$

Второй член в уравнении (5.8) описывает влияние механизма вынужденного излучения (и поглощения) фотонов. Заметим, что его абсолютная величина ровно в два раза меньше аналогичного члена в уравнении (5.6), так как излучение (поглощение) одного фотона изменяет инверсную населенность на двойку.

5.1.2 Система кинетических уравнений

Соберем вместе уравнения (5.1), (5.6), (5.8) и с учетом замены переменных (5.7) запишем полную систему кинетических уравнений лазерной генерации для рассматриваемой нами четырехуровневой системы:

$$\begin{cases}
\dot{N}_{1} = -(w_{P} + \frac{1}{2}w_{21})N_{1} + \frac{1}{2}w_{21}(N_{v} - N); \\
\dot{N} = (w_{P} + w_{32} - \frac{1}{2}w_{21})N_{1} + \frac{1}{2}w_{21}(N_{v} - N) - \\
- w_{32}(N_{v} + N) - 2w_{i}NU; \\
\dot{U} = -U/\tau_{c} + w_{i}NU.
\end{cases} (5.9)$$

Эту систему называют еще системой балансных уравнений или, по именам авторов, уравнениями Статца – де Марса. Просуммируем предположения и упрощения, сделанные при выводе этой системы уравнений [15]:

- лазер считается одномодовым по поперечным индексам, а рабочие уровни невырожденными;
- мы пренебрегли пространственными неоднородностями в распределениях плотности энергии электромагнитного поля и населенностей энергетических уровней;
- с помощью системы (5.9) невозможно описать этап зарождения лазерной генерации: если положить U(t=0)=0, то и для t>0 мы всегда будем иметь U=0.

Тривиальное стационарное решение

Система (5.9) имеет стационарное ($\dot{N}_1 = \dot{N} = \dot{U} = 0$) тривиальное (U = 0) решение: $N = N_0$. Физический смысл такого решения – установившееся при $t \to \infty$ распределение электронов по рассматриваемым в задаче уровням в отсутствие лазерной генерации. Такое распределение установится в активном веществе, если включить накачку и убрать резонатор. Чтобы найти N_0 , выразим N_1 через N из первого уравнения системы (5.9)

$$N_1 = \frac{w_{21}}{2w_P + w_{21}} (N_v - N) \tag{5.10}$$

и подставим во второе. Получим:

$$N_0 = N_v \frac{w_P(w_{21} - w_{32})}{w_P(w_{21} + w_{32}) + w_{21}w_{32}}. (5.11)$$

Из выражения (5.11) видно, что инверсная населенность положительна, когда скорость накачки $w_P > 0$, а $w_{21} > w_{32}$, т. е. время жизни уровня 2 за счет спонтанного излучения меньше, чем время жизни уровня 3. Для Nd:YAG лазера справедливо соотношение $w_{21} \gg w_{32}$, тогда:

$$N_0 \simeq N_v \frac{w_P}{w_P + w_{32}} \ . \tag{5.12}$$

Нетривиальное стационарное решение

Непрерывный (continuous-wave) режим лазерной генерации описывается нетривиальным ($U = U_{cw} > 0$; $N = N_{cw} > 0$) стационарным ($\dot{N}_1 = \dot{N} = \dot{U} = 0$) решением системы (5.9). Сократив U в последнем уравнении системы (5.9), найдем N_{cw} :

$$N_{cw} = (w_i \tau_c)^{-1} . (5.13)$$

Чтобы найти равновесное значение U_{cw} , подставим $N=N_{cw}$ в первое уравнение системы (5.9), найдем равновесное значение N_1

и подставим его и N_{cw} во второе уравнение. В результате:

$$U_{cw} = \frac{\tau_c}{\tau} (N_0 - N_{cw}) , \qquad (5.14)$$

где

$$\tau = \frac{2w_P + w_{21}}{w_P(w_{21} + w_{32}) + w_{21}w_{32}} \,. \tag{5.15}$$

Параметр τ имеет размерность времени и является комбинацией скоростей переходов электронов под действием накачки и за счет спонтанного излучения. Из (5.14) видно, что физически значимое решение, соответствующее неотрицательным значениям плотности фотонов, получается когда

$$N_0 > N_{cw} {.} {5.16}$$

Это означает, что степень инверсной населенности, обеспечиваемая накачкой в отсутствие резонатора, должна быть больше уровня инверсной населенности, необходимой для генерации лазерного излучения. Это обстоятельство фактически является пороговым условием для скорости стационарной накачки: $w_P \ge w_P^t$. Используя (5.16) и (5.12), вычислим пороговую скорость накачки:

$$w_P^t = w_{32} \frac{N_{cw}}{N_v - N_{cw}} {.} {(5.17)}$$

Переходной процесс

Рассмотрим процессы, происходящие после включения накачки в момент времени t=0. Начальными условиями для решения системы (5.9) будут $N_1=N_v$, N=0, а в качестве начального значения для U подойдет очень маленькое число, скажем $U=U_{cw}\times 10^{-20}$. Систему балансных уравнений можно решать численно с использованием итерационных методов дифференцирования. Для этого была создана программа на основе метода Рунге – Кутты четвертого порядка.

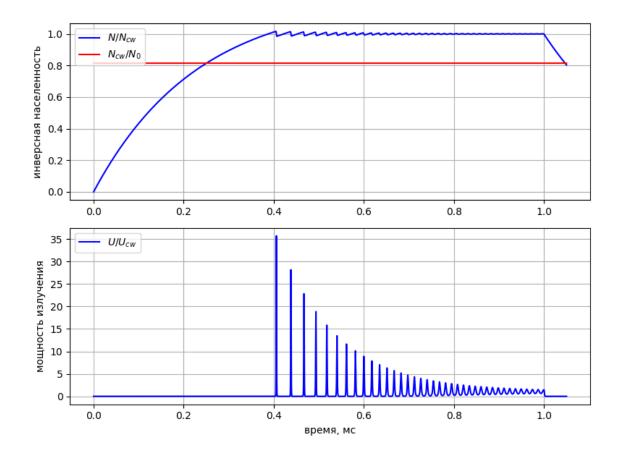


Рис. 5.2. Пример численного решения системы уравнений (5.9). Вверху – уровень инверсной населенности в единицах N/N_{cw} и отношение N_{cw}/N_0 , внизу – мощность лазерного излучения в единицах U/U_{cw}

Пример решения системы уравнений (5.9) приведен на рис. 5.2.

Видно, что на начальном этапе растет уровень инверсной населенности, при этом лазерное излучение отсутствует (U=0). Как только N становится больше N_{cw} , мощность излучения лавинообразно увеличивается, что приводит к опустошению верхнего уровня лазерного перехода и к падению инверсной населенности ниже порогового значения. Дальнейшее поведение описывается релаксационными колебаниями, амплитуда которых со временем затухает, что приводит к установлению стационарного режима генерации $N=N_{cw}$ и $U=U_{cw}$.

В программе моделирования переходного процесса используются фиксированные значения материальных параметров среды:

- Показатель преломления кристалла YAG (для $\lambda = 1{,}064$ мкм): $n = 1{,}82$.
- Сечение процесса вынужденного излучения перехода $3 \to 2$: $\sigma_{32} = 2.8 \times 10^{-11} \, [\text{мкм}^2].$
- Феноменологическая константа $w_i = \sigma_{32} \cdot (c/n)$: $w_i = 4,6 \, [\text{мкм}^3/\text{мc}].$
- Время жизни и скорость флюоресценции рабочего перехода: $\tau_{32} = 0.23$ [мс], $w_{32} = 1/0.23$ [мс⁻¹].
- Константа скорости спонтанных переходов $2 \to 1$: $w_{21} = 10^4 \times w_{32}$.
- Плотность активных атомов при 1% легировании кристалла: $N_v = 1.38 \times 10^8 \; \mathrm{mkm}^{-3}$.

Свободными параметрами являются скорость накачки w_P и время жизни фотона в резонаторе τ_c . Программа написана на языке программирования Python с использованием графических библиотек Qt и Matplotlib. Текст программы доступен для скачивания на сайте github.com.

§ 5.2. Схема экспериментальной установки

В работе используется твердотельный Nd:YAG лазер ЛТИ–101. Генерация происходит на длине волны 1064 нм – это невидимое глазом инфракрасное излучение. Инверсная населенность электронных уровней достигается путем импульсной накачки излучением светодиодов на основе гетеропереходов в системе AlAs-GaAs. Длительность импульсов накачки ($\lambda \simeq 870$ нм) составляет 0,5–1 мс при токе до 6 А. Средняя мощность лазерного излучения при частоте повторения импульсов 20 Гц – около 1 мВт. Длина лазерного резонатора $L \simeq 3$ см. Для регистрации выходящего из

лазера излучения используется фотодиод типа ФД–24, работающий в режиме с внешним запирающим напряжением: ток через фотодиод пропорционален количеству носителей заряда, освободившихся в результате внутреннего фотоэффекта.

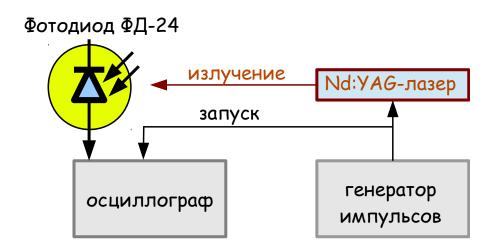


Рис. 5.3. Схема установки лабораторной работы № 4.4

§ 5.3. Выполнение работы

- 1) Ручку регулировки тока генератора накачки установите в минимальное положение, частоту повторения импульсов 10 Гц. Включите компьютер, генератор, блок питания фотоприемника. Запустите программу-осциллограф.
- 2) Медленно вращая ручку регулировки тока накачки, установите ток $I \simeq 20$ мкА по стрелочному индикатору на передней панели генератора. При превышении необходимого для проведения эксперимента значения тока срабатывает защита, генератор импульсов накачки выключается, и его надовключать заново.
- 3) Наблюдайте на экране осциллографа импульсы с фотодиода прямоугольной формы и длительностью около 1 мс. Проверьте, как амплитуда импульсов зависит от расстояния между лазером и фотодетектором.

4) Медленно вращая ручку регулировки тока накачки, увеличивайте ток до тех пор (≈ 30 мкА), пока на фоне прямоугольного импульса не появятся импульсы бо́льшей амплитуды. Изменяя в небольших пределах ток накачки, получите картинку, на которой будет видна регулярная последовательность коротких импульсов уменьшающейся амплитуды (как на рис. 5.4) и сохраните ее для отчета. Слегка увеличив ток, наблюдайте более сложные осциллограммы, сохраните еще одну−две картинки.

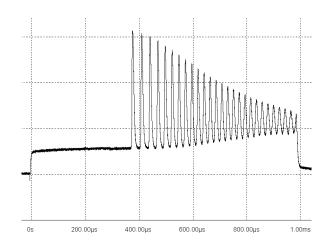


Рис. 5.4. Пример осциллограммы. Импульс накачки начинается в момент времени t=0

Задание 1

С помощью численного моделирования (см. рис. 5.2 на с. 75) подберите свободные параметры задачи — скорость накачки w_P и время жизни фотона в резонаторе τ_c — так, чтобы теоретический расчет удовлетворительно описывал экспериментальные данные: время от момента включения накачки до генерации первого импульса, период следования импульсов и их количество. Сохраните (распечатайте) картинку для отчета.

Задание 2

Определите скорость накачки w_P и время жизни фотона τ_c .

Задание 3

Определите пороговую скорость накачки для исследуемого лазера на основе своих измерений. Для этого, используя полученное значение τ_c и табличное значение w_i , из выражения (5.13) на с. 73 определите N_{cw} и подставьте результат в выражение (5.17).

Задание 4

Оцените добротность лазерного резонатора.

5.3.1 Контрольные вопросы

- 1) Во сколько раз импульсная мощность в первом пике свободной генерации выше мощности непрерывной генерации?
- 2) Объясните смысл понятия «пороговая скорость накачки».
- 3) Во сколько раз измеренная скорость накачки превосходит пороговую?

Глава 6. Лабораторная работа 4.5

Тема работы:

Генерация оптических гармоник

Цели работы:

- изучение процесса генерации второй гармоники (ГВГ);
- измерение зависимости эффективности ГВГ от интенсивности первой гармоники излучения;
- определение угловой ширины фазового синхронизма в нелинейном кристалле.

Оборудование:

полупроводниковый лазер, механический затвор, полупрозрачная пластинка, нелинейный кристалл иодата лития, светофильтр, измерители интенсивности излучения, цифровой осциллограф.

§ 6.1. Генерация второй гармоники

Генерация второй гармоники (ГВГ) — процесс, позволяющий получить излучение удвоенной частоты за счет нелинейного взаимодействия лазерного излучения с диэлектрическим кристаллом.

6.1.1 Нелинейная поляризация среды

Любой атом или молекула, как известно, представляют из себя электрически нейтральную конфигурацию положительно заряженных ядер и электронных оболочек с отрицательным зарядом.

Стабильность такой квантовой системы поддерживается внутренними электромагнитными связями. В качестве простого примера рассмотрим плоскую модель молекулы, состоящей из двух одинаковых атомов, связанных ковалентной связью. На рис. 6.1, а

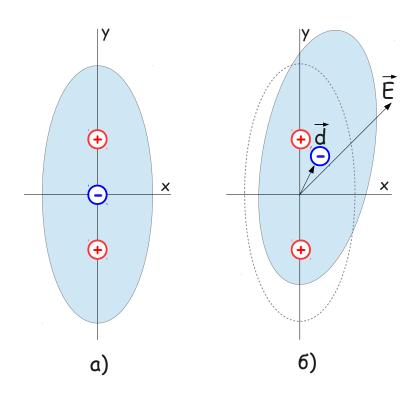


Рис. 6.1. Плоская модель двухатомной молекулы: a – без внешнего поля; δ – во внешнем электрическом поле \vec{E} , направленном под углом к оси молекулы

нарисована молекула в отсутствие внешних полей. Положительные заряды (+) соответствуют ядрам двух образующих молекулу атомов. Отрицательный заряд (-) нарисован в центре распределения плотности электронного облака. В такой ситуации у молекулы нет электрического дипольного момента, так как центры распределений плотности разноименных зарядов совпадают.

На рис. 6.1, 6 молекула помещена в электрическое поле \vec{E} , направленное под углом 45° к оси молекулы. Отрицательный заряд электронного облака под действием внешнего поля сместился относительно положительного, и у молекулы появился электриче-

ский дипольный момент \vec{d} . Величина смещения определяется соотношением внешнего и внутреннего электрического поля, причем последнее, очевидно, анизотропно — иначе электронное облако было бы круглым. Если проекции вектора напряженности внешнего поля на оси x и y равны, то соответствующие проекции дипольного момента — различны. Из-за этой анизотропии направление вектора \vec{d} даже в нашем простейшем примере не совпадает с направлением вектора \vec{E} . С ростом напряженности внешнего поля поляризация молекулы будет расти, а электронная оболочка начнет не только смещаться, но и деформироваться, вплоть до ионизации. Поэтому модуль вектора $|\vec{d}|$ будет зависеть от напряженности поля \vec{E} сложным нелинейным образом.

Внешние электрические поля вызывают поляризацию вещества, которая макроскопически описывается вектором поляризации \vec{P} и обусловлена только что рассмотренным на микроскопическом уровне электрическим дипольным моментом отдельных молекул. Если молекулы в диэлектрике слабо связаны друг с другом и ориентированы случайным образом, то при помещении среды во внешнее электрическое поле молекулярные диполи будут стремиться развернуться вдоль поля так, чтобы направления векторов \vec{P} и \vec{E} совпали. Таким образом, в изотропном диэлектрике, помещенном во внешнее электрическое поле, возникает макроскопическая поляризация

$$\vec{P} = \varepsilon_0 \chi \vec{E},\tag{6.1}$$

где коэффициент χ называется диэлектрической восприимчивостью.

Если же вещество образовано упорядоченной структурой связанных между собой молекул, все сказанное выше об анизотропии распространяется и на среду в целом [16]. Речь, очевидно, идет о кристаллической структуре. Для того чтобы описать поляризацию анизотропного диэлектрического кристалла во внеш-

нем поле, приходится учитывать нелинейную связь векторов \vec{P} и \vec{E} . Когда внешнее поле относительно мало, то вектор \vec{P} можно разложить по степеням составляющих вектора \vec{E} . Выбрав про-извольную систему координат с осями x,y,z, это разложение в общем виде можно записать так:

$$P_i = \varepsilon_0 \left[\sum_{j=x,y,z} \chi_{ij} E_j + \sum_{j,k=x,y,z} \hat{\chi}_{ijk} E_j E_k + \dots \right], \tag{6.2}$$

где ε_0 — электрическая постоянная (в системе СИ), а индексом i обозначены x,y,z компоненты вектора поляризации \vec{P} . В этом выражении тензоры χ_{ij} и $\hat{\chi}_{ijk}$ называются тензорами линейной и квадратичной восприимчивостей среды соответственно. Многоточие обозначает более высокие порядки разложения, которые нам в дальнейшем не понадобятся, поэтому их мы рассматривать не будем. Для изотропной среды тензоры всех порядков вырождаются в скаляры.

Если каждая точка среды является центром симметрии, то все восприимчивости четных порядков обращаются в нуль [1]. Действительно, изменим на противоположные направления всех координатных осей. Тогда изменятся знаки у E_j и E_k , но $\hat{\chi}_{ijk}$ останется неизменным, так как начало координат, как и любая точка среды, является центром симметрии. Значит, не изменится и весь квадратичный член в (6.2), а суммарная поляризация будет зависеть от выбора системы координат. Это противоречит соображениям симметрии, и, чтобы снять это противоречие, $\hat{\chi}_{ijk}$ должен быть тождественно равен нулю. То же справедливо и для остальных тензоров четных порядков. Из тридцати двух кристаллографических классов остается двадцать один класс симметрии без центра инверсии, когда тензор $\hat{\chi}$ не вырождается в нуль.

Поляризация среды под действием постоянного внешнего электрического поля является хорошо известным явлением. Очевид-

но, что поляризация будет возникать и под действием переменного поля. В этом случае выражение (6.2) справедливо для монохроматического поля, а все тензоры восприимчивости $\chi, \hat{\chi}, ...$ являются еще и функциями частоты колебаний ω . Если систему координат x, y, z привязать к оптическим осям кристалла, то выражение (6.2) можно записать в сокращенной матричной форме [12, 17]:

$$P_{i} = \varepsilon_{0} \left[\sum_{j=x,y,z} \chi_{ij} E_{j} + \sum_{k=1}^{6} \hat{\chi}_{ik} (EE)_{k} + \dots \right], \tag{6.3}$$

где

$$(EE)_1 \equiv E_x^2, \quad (EE)_2 \equiv E_y^2, \quad (EE)_3 \equiv E_z^2,$$

 $(EE)_4 \equiv 2E_yE_z, \quad (EE)_5 \equiv 2E_xE_z, \quad (EE)_6 \equiv 2E_xE_y.$

Величина $\hat{\chi}_{ik}$ является матрицей размерности 3×6 (i=1,2,3=x,y,z), которая действует на вектор-столбец $(EE)_k$. В зависимости от типа симметрии кристалла [15, 17] и способа привязки системы координат к его осям некоторые элементы матрицы $\hat{\chi}_{ik}$ могут быть одинаковыми, а некоторые — равными нулю. Заметим еще, что в принятых нами обозначениях, размерность элементов этой матрицы, [метр/вольт], обратна размерности напряженности электрического поля.

Для примера рассмотрим один из широко распространенных в нелинейной оптике кристаллов – иодат лития $LiIO_3$ [18]. Одна из его модификаций называется $\alpha LiIO_3$, имеет гексагональную решетку и оптически прозрачна в диапазоне длин волн от 0,31 до 5,5 мкм. Ненулевыми элементами матрицы $\hat{\chi}_{ik}$ этого кристалла являются $\hat{\chi}_{31} \simeq \hat{\chi}_{33} \simeq -7$ пм/В (для λ =1,064 мкм). Если вектор \vec{E} внешнего электромагнитного поля, в которое мы поместили кристалл, направлен вдоль оси x ($\vec{E} = [E, 0, 0]$), то нелинейная поляризация в кристалле, определенная по формуле (6.3), будет

направлена вдоль оси z: $\vec{P} = [0, 0, P]$, где $P = \varepsilon_0 \hat{\chi}_{31} E^2$. Пусть в кристалл в направлении s входит плоская монохроматическая волна $\vec{E}_{\omega} = [E_{\omega}, 0, 0]$, поляризованная по оси x:

$$E_{\omega}(s,t) = E_0 \cos(\omega t - k_{\omega} s) , \qquad (6.4)$$

где

$$k_{\omega} = \omega/c_{\omega} = n_{\omega}\omega/c. \tag{6.5}$$

Здесь c_{ω} — скорость света в кристалле, n_{ω} — показатель преломления на частоте ω , c — скорость света в вакууме. Направление распространения волны s может быть любым, ортогональным направлению поляризации x. Такая волна будет создавать в кристалле нелинейную поляризацию, направленную вдоль оси z, $\vec{P} = [0, 0, P]$, где

$$P(s,t) = \varepsilon_0 \hat{\chi}_{31} E_0^2 \cos^2(\omega t - k_\omega s) = \frac{\varepsilon_0 \hat{\chi}_{31} E_0^2}{2} \left(1 + \cos(2\omega t - 2k_\omega s) \right).$$
(6.6)

Первое слагаемое в этом выражении не зависит от времени и соответствует процессу оптического детектирования, т. е. возникновения в нелинейной среде постоянной электрической поляризации при прохождении через нее световой волны.

Второе слагаемое описывает волну поляризации, осциллирующую на частоте 2ω . Эта волна поляризации будет излучать электромагнитную волну на удвоенной по сравнению с исходной волной частоте. Электрическое поле этой волны $\vec{E}_{2\omega} = [0,0,E_{2\omega}]$ запишем в виде

$$E_{2\omega}(s,t) = E_{2\omega}(s)\cos(2\omega t - k_{2\omega}s), \tag{6.7}$$

где

$$k_{2\omega} = 2\omega/c_{2\omega} = 2\omega n_{2\omega}/c \quad - \tag{6.8}$$

волновое число на частоте 2ω , а $E_{2\omega}(s)$ – амплитуда волны второй гармоники, зависящая от s неизвестным (пока) образом. Подчеркнем еще раз, что плоскости поляризации электромагнитных

волн первой и второй гармоник ортогональны. Из формул (6.6) и (6.7) найдем фазовые скорости волн поляризации и генерируемой ею электромагнитной волны – v_P и $v_{E_{2\omega}}$ соответственно:

$$\begin{cases} v_P = 2\omega/2k_\omega ; \\ v_{E_{2\omega}} = 2\omega/k_{2\omega} . \end{cases}$$
(6.9)

Если $v_P = v_{E_{2\omega}}$, то в процессе распространения волны в кристалле фаза волны нелинейной поляризации будет совпадать с фазой излучаемой ею электромагнитной волны. В соответствии с
выражениями (6.5) и (6.8) условие равенства фазовых скоростей v_P и $v_{E_{2\omega}}$ выполняется только в том случае, когда коэффициент преломления для индуцирующей поляризацию волны первой
гармоники совпадает с коэффициентом преломления для индуцированной волны второй гармоники:

$$n_{2\omega} = n_{\omega}.\tag{6.10}$$

Условие (6.10) называется условием фазового синхронизма. Заметим, что если бы плоскость поляризации волны первой гармоники совпадала с плоскостью поляризации волны второй гармоники, выполнение условия (6.10) было бы невозможным из-за дисперсии показателя преломления $n=n(\omega)$.

Рассмотрим поведение амплитуды волны $E_{2\omega}(s)$ в выражении (6.7). Пусть волна первой гармоники входит в кристалл в точке s=0, где s – координата вдоль направления распространения волны. Далее предположим, что энергия электромагнитной волны первой гармоники может переходить в энергию волны второй гармоники, а другие потери (поглощение, рассеяние и т. д.) отсутствуют. Рассмотрим небольшой отрезок ds, находящийся на расстоянии s от начала точки входа излучения в кристалл. Запишем уравнение, описывающее изменение поля второй гармоники, возбуждаемой в кристалле в слое толщиной ds за счет нелиней-

ного эффекта удвоения частоты:

$$dE_{2\omega} = ds \cdot \eta \cdot \left(E_0^2 - \frac{n_{2\omega}}{n_{\omega}} E_{2\omega}^2(s) \right) \cdot \cos(\Delta k s) , \qquad (6.11)$$

где параметр $\eta = \omega n_{\omega} \hat{\chi}_{31}/2\pi c$ имеет размерность [1/B]. Следующий множитель $E_0^2 - \frac{n_{2\omega}}{n_{\omega}} E_{2\omega}^2(s)$ пропорционален интенсивности $I_{\omega}(s)$ волны первой гармоники. Действительно,

$$I_{\omega}(0) \propto n_{\omega} E_0^2$$
, a $I_{2\omega}(s) \propto n_{2\omega} E_{2\omega}^2(s)$,

причем $I_{2\omega}(0)=0$. По мере распространения вглубь кристалла $I_{\omega}(s)$ может уменьшиться только за счет роста интенсивности второй гармоники, так как прочие потери мы не рассматриваем. $I_{\omega}(s)$ определяет амплитуду волны нелинейной поляризации внутри отрезка ds, как это следует из (6.6). В приближении медленно меняющихся амплитуд $ds \cdot \eta \cdot I_{\omega}(s)$ есть npupamenue амплитуды волны второй гармоники. Последний множитель в (6.11) описывает интерференцию волн, где

$$\Delta k = k_{2\omega} - 2k_{\omega} = \frac{4\pi}{\lambda} (n_{2\omega} - n_{\omega}) \tag{6.12}$$

определяет рассогласование фаз волны второй гармоники излучения и волны нелинейной поляризации на частоте 2ω по мере распространения обеих внутрь кристалла. λ в (6.12) – длина волны в вакууме излучения первой гармоники. Уравнение (6.11) – обыкновенное нелинейное дифференциальное уравнение первого порядка, решение которого, с учетом граничного условия $E_{2\omega}(0) = 0$, выглядит так:

$$E_{2\omega}(s) = E_0 \sqrt{\frac{n_\omega}{n_{2\omega}}} \operatorname{th}\left(\frac{\eta E_0 \sqrt{n_{2\omega}/n_\omega} \sin(\Delta k s)}{\Delta k}\right), \qquad (6.13)$$

где $th(x) = (e^x - e^{-x})/(e^x + e^{-x})$ – гиперболический тангенс. Интенсивность второй гармоники получим, возведя (6.13) в квадрат:

$$I_{2\omega}(s) = I_0 \operatorname{th}^2\left(\frac{\eta E_0 \sqrt{n_{2\omega}/n_{\omega}} \sin(\Delta k s)}{\Delta k}\right). \tag{6.14}$$

В ситуации идеального фазового синхронизма $n_{2\omega} = n_{\omega}$, $\Delta k = 0$ и, разложив синус в ряд Тейлора, получаем:

$$I_{2\omega}(s) = I_0 \operatorname{th}^2(\eta E_0 s) . \tag{6.15}$$

Если $s \to \infty$, получаем $I_{2\omega} = I_0$, т. е. вся энергия первой гармоники преобразовалась во вторую. Если $\eta E_0 s = 1$, то $I_{2\omega} = 0.58 \times I_0$. При распространении волны первой гармоники внутрь кристалла на характерную глубину $l_{\text{эфф}} = 1/\eta E_0$, 58 % мощности излучения первой гармоники преобразуется во вторую гармонику (см. рис. 6.2). Стоит заметить, что эффективность преобразования энергии во вторую гармонику в современных лазерах может достигать нескольких десятков процентов. Для $s \ll l_{\text{эфф}}$ произведем разложение гиперболического тангенса в уравнении (6.14), что дает следующий результат:

$$I_{2\omega}(s \ll l_{\text{a}\phi\phi}) \simeq I_0 \frac{n_{2\omega}}{n_{\omega}} \left(\frac{\sin(\Delta k s)}{\Delta k l_{\text{a}\phi\phi}}\right)^2$$
 (6.16)

После прохождения кристалла длиной $l \ll l_{\rm 9 d d}$ интенсивность второй гармоники будет описываться выражением

$$I_{2\omega}(l \ll l_{\text{s}\Phi\Phi}) \simeq \frac{2n_{2\omega}}{c\varepsilon_0} \left(\hat{\chi}\frac{l}{\lambda}I_0\right)^2 \left(\frac{\sin(\Delta kl)}{\Delta kl}\right)^2,$$
 (6.17)

где ε_0 – электрическая постоянная, λ – длина волны в вакууме излучения первой гармоники, а $\hat{\chi}$ – коэффициент квадратичной восприимчивости используемого нелинейного кристалла (в нашем случае $\hat{\chi} = \hat{\chi}_{31}$). Соотношение $l \ll l_{\rm эфф}$, очевидно, соответствует ситуации, когда коэффициент преобразования излучения во вторую гармонику очень мал, т. е. $I_{2\omega}(l) \ll I_{\omega}(0)$. Тогда $I_{2\omega}(l) \propto I_0^2 l^2$, что обусловлено нелинейной природой процесса генерации второй гармоники. Напомним, что интенсивность излучения в системе СИ измеряется в единицах Дж·с $^{-1}$ м $^{-2}$. На рис. 6.2 показаны графики функции (6.14) при различных значениях Δk .

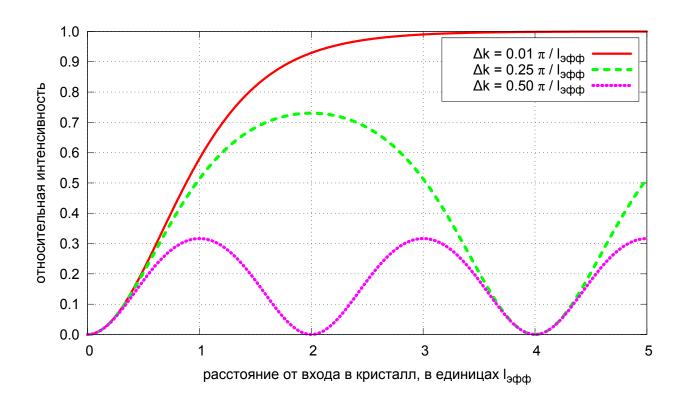


Рис. 6.2. Зависимость относительной интенсивности второй гармоники от глубины проникновения в кристалл при различных значениях Δk

6.1.2 Фазовый синхронизм

Рассмотрим подробнее, как практически можно достичь фазового синхронизма в оптически анизотропном кристалле. Если в изотропной среде показатель преломления скалярным образом связан с диэлектрической восприимчивостью $n = \sqrt{1+\chi}$, то в анизотропной, в соответствии с выражением (6.2), диэлектрическая восприимчивость определяется тензором χ_{ij} , а значит и коэффициент преломления перестает быть скалярной величиной. Для наглядного описания оптической анизотропии используется так называемая индикатриса показателя преломления [12], которая в случае одноосного кристалла представляет собой эллипсоид вращения вокруг оптической оси (ось z на рис. 6.3). Через центр эллипсоида проведем ось s в направлении распространения луча, а также плоскость, ортогональную этой оси. Пересечение этой плоскости с эллипсоидом образует эллипс. Большая

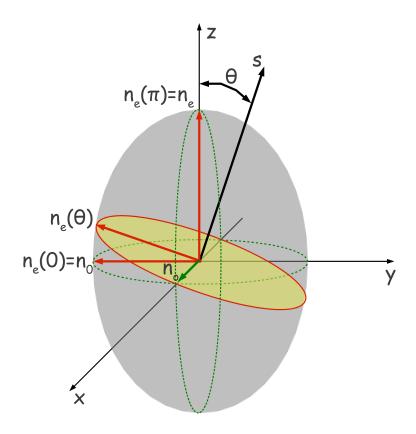


Рис. 6.3. Эллипсоид показателей преломления положительного одноосного кристалла

и малая оси этого эллипса определяют направления поляризации световой волны, а длина каждой из полуосей, n_0 и $n_e(\theta)$, равна значению показателя преломления для соответствующего направления поляризации. Одно из этих направлений, n_0 , всегда перпендикулярно оптической оси z, и волна, поляризованная в этом направлении, называется обыкновенной. На рис. 6.3 видно, что ее показатель преломления n_0 не зависит от направления распространения луча. Волна с другим направлением поляризации называется необыкновенной волной, и ее показатель преломления $n_e(\theta)$ зависит от угла между направлением распространения луча и осью кристалла. $n_e(\theta)$ меняется в диапазоне от n_0 до значения n_e . В случае $n_e > n_0$ одноосный кристалл называется положительным, а в противном случае — отрицательным.

На примере иодата лития покажем, как может быть осуществлено на практике условие (6.10). Экспериментально измеренная дисперсия показателей преломления в отрицательном одноосном кристалле $\alpha LiIO_3$ определяется эмпирическими формулами

$$\begin{cases} n_o^2 = 2.083648 + \frac{1.332068\lambda^2}{\lambda^2 - 0.035306} - 0.008525\lambda^2 ,\\ n_e^2 = 1.673463 + \frac{1.245229\lambda^2}{\lambda^2 - 0.028224} - 0.003641\lambda^2 , \end{cases}$$
(6.18)

в которые длину волны λ нужно подставлять в микрометрах. За счет нормальной дисперсии оба показателя преломления растут с уменьшением длины волны.

Пусть первая гармоника имеет длину волны λ =1,064 мкм (длина волны излучения Nd:YAG-лазера), соответственно, вторая гармоника будет иметь длину волны λ =0,532 мкм. Тогда из (6.18) определим значения показателей преломления:

$$\begin{cases}
 n_o(1,064) = 1,8571; & n_e(1,064) = 1,7165; \\
 n_o(0,532) = 1,8982; & n_e(0,532) = 1,7480.
\end{cases}$$
(6.19)

Условием фазового синхронизма является равенство показателей преломления $n_e(\lambda/2,\theta_{\Phi^c})=n_o(\lambda)$. Необходимо сориентировать кристалл так, чтобы угол между оптической осью и направлением луча составил θ_{Φ^c} . Геометрически угол θ_{Φ^c} определяется пересечением окружности радиуса $n_o(\lambda)$ и эллипса с полуосями $[n_x=n_o(\lambda/2), n_y=n_e(\lambda/2)]$, нарисованных совместно на графике зависимости соответствующих показателей преломления от угла θ , построенном в полярных координатах (рис. 6.4).

Зная уравнения (6.18), а также уравнения эллипса и окружности, угол $\theta_{\phi c}$ несложно вычислить для любой длины волны:

$$\theta_{\phi c}(\lambda) = \arccos \sqrt{\left(1 - \frac{n_e^2(\lambda/2)}{n_o^2(\lambda)}\right) / \left(1 - \frac{n_e^2(\lambda/2)}{n_o^2(\lambda/2)}\right)} \ . \tag{6.20}$$

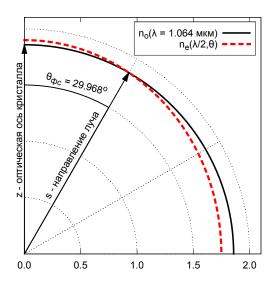


Рис. 6.4. Фазовый синхронизм в кристалле иодата лития

Для $\lambda = 1,064$ мкм $\theta_{\phi c} = 29,968^{\circ}$. Зависимость показателя преломления необыкновенного луча от угла θ в отрицательном одноосном кристалле описывается уравнением эллипса:

$$n_e(\theta) = \frac{n_e}{\sqrt{1 - (1 - n_e^2/n_o^2)\cos^2(\theta)}}.$$
 (6.21)

Решим задачу о нахождении угловой ширины фазового синхронизма $\Delta\theta_{\Phi c}$, т. е. найдем, при каком угле $\theta_{\Phi c} \pm \Delta\theta_{\Phi c}$ интенсивность процесса генерации второй гармоники упадет в два раза. Продифференцируем уравнение (6.21) по θ :

$$\frac{\partial n_e(\theta)}{\partial \theta} = -\frac{n_e(1 - n_e^2/n_o^2)\sin(\theta)\cos(\theta)}{\left(1 - (1 - n_e^2/n_o^2)\cos^2(\theta)\right)^{3/2}}.$$
 (6.22)

Уравнение (6.22) определяет зависимость $\Delta n = (n_{2\omega} - n_{\omega})$ от угла установки кристалла, необходимую для нахождения разницы волновых векторов в формуле (6.12). Подставим в формулу (6.22) значения $\theta_{\Phi c}$, n_o и n_e для второй гармоники и получим ответ $\partial n/\partial \theta \simeq -0.14$. Перепишем формулу (6.12) с учетом этого результата:

$$\Delta k \simeq 0.14 \frac{4\pi}{\lambda} \Delta \theta = 0.56 \frac{\pi}{\lambda} \Delta \theta .$$
 (6.23)

Чтобы определить угловую ширину фазового синхронизма $\Delta\theta_{\rm dc}$, используем формулу (6.17). Пусть $l_{\rm kp}$ – длина используемого кристалла. Интенсивность второй гармоники упадет до нуля если $\Delta k \cdot l_{\rm kp} = \pi$. Соответственно, задачу можно считать решенной: $\Delta\theta_{\rm dc} \simeq \lambda/l_{\rm kp}$.

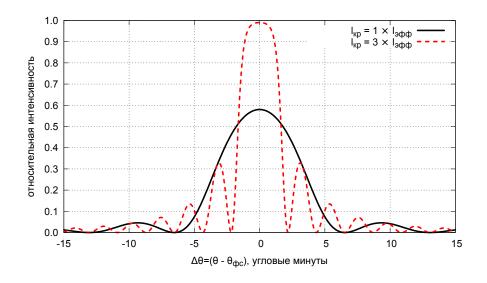


Рис. 6.5. Зависимость интенсивности второй гармоники от степени нарушения условия фазового синхронизма при различных длинах кристалла

На рис. 6.5 приведены графики зависимостей эффективности процесса генерации второй гармоники от угла поворота нелинейного кристалла. На рисунке видно, что при относительно низкой эффективности процесса преобразования $(l_{\kappa p} = l_{9 \varphi \varphi})$ эта зависимость хорошо описывается функцией типа $(\sin(x)/x)^2$, что и подтверждается упрощенным выражением (6.17). При увеличении коэффициента преобразования $(l_{\kappa p} = 3 \times l_{9 \varphi \varphi})$ основной максимум становится уже, но вблизи его центра (область «хорошего» синхронизма) наблюдается уменьшение зависимости мощности от расстройки по углу.

В заключение заметим, что идеи, высказанные при рассмотрении процесса генерации второй гармоники, могут быть легко распространены на случай двух падающих волн с частотами ω_1 и ω_2 , складывающихся в волну $\omega_3 = \omega_1 + \omega_2$ благодаря эффекту

нелинейной поляризации в анизотропной среде.

§ 6.2. Схема экспериментальной установки

Схема экспериментальной установки приведена на рис. 6.6.

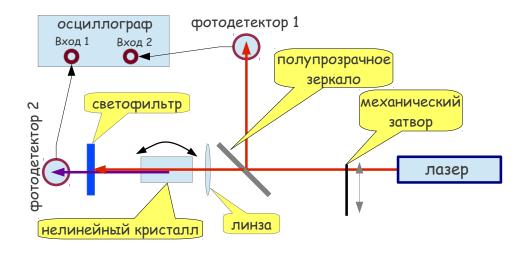


Рис. 6.6. Схема установки лабораторной работы № 4.5

Интенсивность излучения лазера регулируется механическим затвором. Небольшая часть этого излучения отражается полупрозрачным зеркалом и попадает на фотодетектор 1 (см. рис. 6.6). Сигнал с фотодетектора 1 поступает на один из двух входов цифрового осциллографа, измеряемое напряжение пропорционально мощности излучения первой гармоники. Основная часть излучения с помощью линзы фокусируется на нелинейный кристалл, использующийся для генерации второй гармоники. В работе используется кристалл иодата лития $\alpha LiIO_3$, вырезанный под углом 30° к направлению главной оси. Длина кристалла -2.5 см. Угол между лучом первой гармоники и оптической осью кристалла может юстироваться с помощью микровинта. Оставшееся излучение первой гармоники поглощается светофильтром, а излучение второй гармоники проходит на фотодетектор 2. Сигнал с него поступает на второй вход цифрового осциллографа, измеряемое напряжение пропорционально мощности второй гармоники.

Источником излучения первой гармоники является полупроводниковый лазер на гетероструктуре InGaAs с мощностью излучения до 100 мВт. Длина волны излучения лазера находится в ИК-области, за пределами чувствительности человеческого глаза. На рис. 6.7 показан спектр излучения лазера, измеренный анализатором спектра LSA Standart.

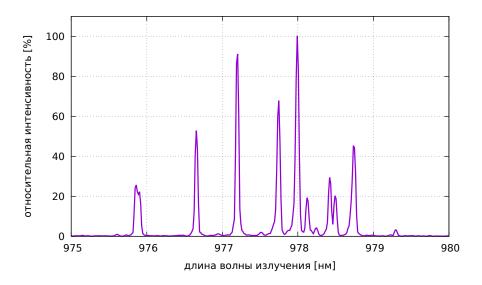


Рис. 6.7. Спектр излучения полупроводникового лазера

§ 6.3. Выполнение работы

Задание 1

Включите лазер. При полностью открытом затворе убедитесь по показаниям с фотодетекторов 1 и 2 в наличии излучения первой и второй гармоник соответственно. Путем настройки углового положения кристалла найдите оптимальные условия для ГВГ.

Задание 2

Измерьте зависимость мощности второй гармоники от мощности излучения полупроводникового лазера. Для этого постепенно перекрывайте излучение лазера с помощью затвора и записывайте показания с обоих фотодетекторов. Постройте график и объ-

ясните его форму.

Задание 3

Полностью открыв затвор, измерьте зависимость мощности второй гармоники от угла поворота нелинейного кристалла. Постройте график, определите ширину фазового синхронизма $\Delta\theta_{\rm dc}$.

Задание 4

Используя формулы (6.18) и (6.20), рассчитайте угол фазового синхронизма в кристалле иодата лития для условий проведенного вами эксперимента. Теоретическую угловую ширину фазового синхронизма определите с использованием формул (6.22) и (6.23). Сравните результаты расчета $\Delta\theta_{\rm dc}$ с экспериментом. Если есть различия – объясните их.

6.3.1 Контрольные вопросы:

- 1) В чем разница между мощностью и интенсивностью излучения?
- 2) Как зависит коэффициент нелинейного преобразования от поляризации излучения первой гармоники?
- 3) Как зависит коэффициент нелинейного преобразования от ширины спектра излучения лазера?
- 4) Как оценить величину $\partial n/\partial \theta$ в выражении (6.22) без дифференцирования функции (6.21)?

Библиографический список

- 1. *Сивухин Д. В.* Общий курс физики. М.: Наука, 1985. Т. 4. Оптика.
- 2. Lummer O., Pringsheim E. Die Verteilung der Energie im Spektrum des schwarzen Körpers // Verhandlungen der Deutschen Physikalischen Gesellschaft, Nr. 1, 1899. S. 215–235.
- 3. Lummer O., Pringsheim E. Über die Strahlung des schwarzen Körpers für lange Wellen. // Verhandlungen der Deutschen Physikalischen Gesellschaft, Nr. 2, 1900. S. 163–180.
- 4. Данин Д. С. Нильс Бор. М.: Молодая гвардия, 1978.
- 5. Einstein A. Strahlungs-Emission und Absorption nach der Quantentheorie // Verhandlungen der Deutschen Physikalischen Gesellschaft, Nr. 18, 1916. S. 318–323.
- 6. Einstein A. Zur Quantentheorie der Strahlung // Mitt. Phys. Ges. (Zürich), Nr. 18, 1916. S. 47–62.
- 7. Planck M. Über eine Verbesserung der Wienschen Spektralgleichung // Verhandlungen der Deutschen Physikalischen Gesellschaft, , Nr. 2, 1900. S. 202–204.
- 8. *Planck M.* Zur Theorie des Gesetzes der Energieverteilung im Normalspektrum // Verhandlungen der Deutschen Physikalischen Gesellschaft, Nr. 2, 1900: S. 237–245.
- 9. *Карлов Н. В.* Лекции по квантовой электронике. М.: Наука, 1988.

- 10. *Быков В. П., Силичев О. О.* Лазерные резонаторы. М.: ФИЗ-МАТЛИТ, 2004.
- 11. White A. D. and Rigden J. D. Continuous Gas Maser Operation in the Visible // Proceedings IRE 50, 1962. p. 1697.
- 12. Звелто О. Принципы лазеров. М.: МИР, 1984.
- 13. *Байбородин Ю. В.* Основы лазерной техники. К.: Выща школа, 1988.
- 14. *Арбузов В. А.*, *Захарова Е. И.*, *Папырин А. Н.*, *Смирных В. А.*, *Солоухин Р. И.*, *Уколов А. И.* Оптика и атомная физика. (Лабораторный практикум по физике). Новосибирск : Наука, 1976.
- 15. *Коротеев Н. И., Шумай И. Л.* Физика мощного лазерного излучения. М.: Наука, 1991.
- 16. Делоне Н. Б. Взаимодействие лазерного излучения с веществом. Курс лекций. М.: Наука, 1989.
- 17. $Kачмарек \Phi$. Введение в физику лазеров. М.: МИР, 1981.
- 18. *Блистанов А. А.* Кристаллы квантовой и нелинейной оптики. М.: МИСИС, 2000.