

ятников и наз. м а я т н и к о в ы м решением. При нек-рой отстройке ($\eta \neq 0$) от угла Брэгга θ перекачка неполная, а при учёте поглощения она носит затухающий характер. Структура поля такова, что дифракц. и проходящий лучи образуют единую самосогласованную систему, так что разделение поля на прошедшую и дифрагированную волны происходит не внутри кристалла, а на его выходной поверхности. Для толстых кристаллов имеет место *аномального пропускания* эффект. Среднее по T значение интегральной интенсивности рассеянного излучения также определяется выражением (6) при $a = \lambda/2$.

Брэгговское отражение и лаузевское пропускание широко используются для монохроматизации и получения слабо расходящихся ($\Delta\theta \sim 1^\circ$) интенсивных пучков рентгеновских лучей. Изучение Д. р. л. в совершенных кристаллах со слабыми искажениями позволяет получить информацию о типе и строении дефектов, их плотности и распределении по объёму [8] (см. Рентгеновская томография).

В рамках динамич. теории Д. р. л. решены задачи распространения рентг. излучения в совершенном кристалле с пост. градиентом деформаций, нарушенным приповерхностным слоем, в модулированных и многослойных кристаллах, что позволило решать обратные задачи восстановления строения кристаллов с одномерным полем искажений по данным Д. р. л. В целом решены задачи дифракции коллимированных и сферич. волн; рассмотрены нек-рые многолучевые задачи, а также случаи резко асимметричной дифракции, когда наряду с дифракцией имеет место полное внешн. отражение. Детальное понимание интерференционной структуры поля излучения в кристалле при динамич. Д. р. л. позволило создать новые дифракц. методы исследования строения тонких приповерхностных слоёв моно-кристаллов [9].

При внешн. возбуждении или неупругих процессах рассеяния рентг. лучей атомы кристалла могут стать источниками вторичного излучения, некогерентного с падающим. При распространении этого излучения в кристалле наблюдаются специфич. дифракц. явления — т. н. л и н и и К ос с е л я [1].

Дифракция гамма-лучей, нейтронов, электронов описывается в основном теми же закономерностями, что и Д. р. л., однако для каждого типа излучения имеются специфич. особенности, определяемые величиной взаимодействия и длиной волны излучения (см. Дифракция частиц, Дифракция электронов, Дифракция нейтронов). Динамич. дифракция может наблюдаться и в оптич. диапазоне, напр. при распространении света в холестерических [10] и коллоидных жидкокристаллах.

Лит.: 1) Джеймс Р., Оптические принципы дифракции рентгеновских лучей, пер. с англ., М., 1950; 2) Ждаев Г. С., Основы рентгеновского структурного анализа, М.—Л., 1940; 3) Гине А., Рентгенография кристаллов, пер. с франц., М., 1961; 4) Порай-Кошиц М. А., Практический курс рентгеноструктурного анализа, т. 2, М., 1960; 5) И в с р о н о в В. И., Ревкевич Г. Ш., Теория рассеяния рентгеновских лучей, 2 изд., М., 1978; 6) Скрышевский А. Ф., Структурный анализ жидкостей и аморфных тел, 2 изд., М., 1980; 7) Криологиа М. А., Дифракция рентгеновских лучей и нейтронов в неидеальных кристаллах, К., 1983; 8) Амелин С., Методы прямого наблюдения дислокаций [Кристаллов], пер. с англ., М., 1968; 9) Афанасьев А. М., Александров П. А., Имамов Р. М., Рентгеновская структурная диагностика в исследовании приповерхностных слоёв монокристаллов, М., 1986; 10) Беляков В. А., Сонин А. С., Оптика холестерических жидкокристаллов, М., 1982; 11) Пинскер З. Г., Рентгеновская кристаллооптика, М., 1982. А. В. Колпаков.

ДИФРАКЦИЯ СВЕТА — в узком, но наиболее употребительном смысле — огибание лучами света границы непрозрачных тел (экранов); проникновение света в область геом. тени. В широком смысле Д. с. — проявление волновых свойств света в предельных условиях перехода от волновой оптики к геометрической. Примерами Д. с., понимаемой в широком смысле, являются рассеяние света капельками тумана, формиро-

вание изображения оптич. системами (напр., микроскопом) и т. п. Наиб. рельефно Д. с. проявляется в областях резкого изменения плотности потока лучей: вблизи *каустик*, фокуса линзы, границ геом. тени и др.

Д. с. как волновое явление, исчезающее в пределе $\lambda \rightarrow 0$, зависит от длины волны света λ . Красный свет сильнее дифрагирует (сильнее отклоняется границами тел), чем фиолетовый, т. е. разложение белого света в спектр, вызванное дифракцией, имеет обратную последовательность цветов по сравнению с получающейся при разложении света в призме. Это различие часто является решающим при выяснении природы многих атм. оптич. явлений.

Проникновение света в область геом. тени было известно уже в 16—17 вв., однако объяснение этому было дано лишь в 19 в. Тогда были выдвинуты и развиты две, казалось бы, не имеющие ничего общего концепции Д. с. Т. Юнг (Th. Young; 1800) предположил, что Д. с. обусловлена диффузией световых волн вдоль волновых фронтов. Чередование тёмных и светлых полос на границе тени и света он считал результатом интерференции падающей плоской волны и вторичной, цилиндрической, связанной с диффузией. Вторичная, цилиндрическая волна принимается из области глубокой тени как ярко светящаяся грань экрана. Юнг не развил количеств. методов расчёта Д. с., и его концепция долго не находила поддержки.

Приближённая теория Д. с. создана в 1816 О. Френелем (A. Fresnel). Д. с., по Френелю, — результат интерференции вторичных волн (см. Гюйгенса — Френеля принцип).

Рис. 1. Обрезание волнового фронта краями экрана. Несмотря на недостаток экрана, эта теория сохранила своё значение и служит основой расчётов дифракц. эффектов в инструментальной оптике.

В теории Френеля амплитуда u_P светового поля в точке наблюдения P (рис. 1) слагается из парциальных амплитуд сферич. волн, испускаемых всеми элементами dS поверхности S , не закрытой экраном:

$$u_P = A \int_S dS u_S \exp(ikr) r^{-1} \cos(\hat{nr}), \quad (1)$$

где k — волновой вектор ($k=2\pi/\lambda$), n — нормаль к dS , r — расстояние от P до dS , \hat{nr} — угол дифракции, u_S — значение поля на S и $A=i/\lambda$ — константа, опре-

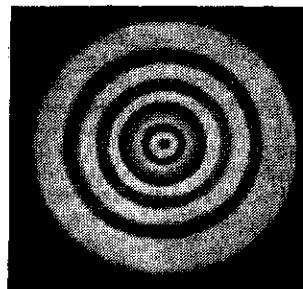


Рис. 2. Дифракция на круглом отверстии при открытом нечётном (а) и чётном (б) числе зон.

деляющая интенсивность дифрагированной волны. Френель предложил приближённый метод вычисления интеграла (1), заключающийся в разбиении поверхности S , совмещённой с фронтом падающей волны, на т. н. Френеля зоны, расстояния от края к-рых до точки P отличаются на $\lambda/2$. Поэтому соседние зоны вносят в