第0章 随便唠唠

找电子书

zlib

https://zh.zlibrary-global.se/

很遗憾,上面的网站被 FBI 干掉了。下面的网站目前还能用:

https://zh.1lib.sk/?ref=www.tboxn.com

小心盗版网站!凡要你先交钱后下载的都是盗版网站!

libgen

https://libgen.is/

annas

https://annas-archive.org/

算计物理群文件



电子笔记

markdown 记笔记

软件 (vscode)

不同软件的 markdown 标准可能不同。如果你想接着我的 md 文件继续写,还是用 vscode 吧!

https://code.visualstudio.com/

markdown 基本语法

https://markdown.com.cn/

https://www.markdownguide.org/basic-syntax/

数学公式

https://www.cmor-faculty.rice.edu/~heinken/latex/symbols.pdf

https://katex.org/docs/supported

vscode 效率工具——snippets

https://www.freecodecamp.org/news/definitive-guide-to-snippets-visual-studio-code/

欢迎关注 my github:

https://github.com/BeiHai0/Surviving-LZU-Physics

README.md 里有自己配置的 snippets 供参考

github——用于备份

https://github.com/

廖雪峰老师的 git 教程:

https://www.liaoxuefeng.com/wiki/896043488029600

问问题

知乎

Stack Exchange

https://stackexchange.com/

英语要好

google

维基百科

小时百科也还行

ΑI

ChatGPT

Gemini

文心一言之类的

第1章 几何光学

惠更斯原理

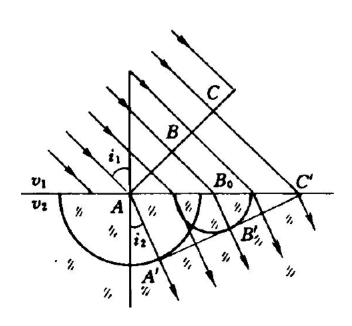
惠更斯原理

光扰动同时到达的空间曲面被称为波面或波前,波前上的每一点可以被看作一个新的扰动中心,称其为子波源或次波源,次波源向四周激发次波;**下一时刻的波前**应当是这些大量次波面的公共切面,也称其为包络面;次波中心与其次波面上的那个切点的连线方向,给出了**该处光传播方向**,亦即光射线方向。

惠更斯原理导出折射定律

$$\frac{\sin i_1}{\sin i_2} = \frac{v_1}{v_2}$$

其中, i_1 与 v_1 对应, i_2 与 v_2 对应



折射率

折射率的定义

介质的折射率,记为n,定义为真空中的光速与光在介质中的传播速度之比,即:

$$n\equiv rac{c}{v}$$

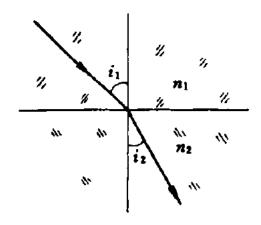
其中, v 是光在介质中的传播速度

显然,真空的折射率为 1;非真空介质的折射率 n>1

折射率表述的折射定律

 $n_1\sin i_1=n_2\sin i_2$

其中, n_1 与 i_1 对应, n_2 与 i_2 对应



色散

色散的定义

一种介质对不同波长的光具有不同的折射率,这被称作色散

介质中的波长

对于波,其波速 v 时间频率 f 和波长 λ 有如下关系:

 $v = f\lambda$

在真空中:

 $c = f_0 \lambda_0$

其中,c 是真空中的光速, f_0 是真空中的光频, λ_0 是真空中的光波长

在介质中:

 $v = f\lambda$

其中,v 是介质中的光速,f 是介质中的光频, λ 是介质中的光波长

两式相除,结合折射率的定义 $n \equiv \frac{c}{n}$ 可得:

$$n = rac{f_0}{f} \cdot rac{\lambda_0}{\lambda}$$

特别地,在**线性介质的光场中**,光扰动的**时间频率仅由光源决定**,**与介质无关**,于是 $f_0=f$,这时得到:

$$n = \frac{\lambda_0}{\lambda}$$

而之前提到,所有非真空介质的折射率 n>1,则上式说明**在介质中光波长变短了**(相较于真空中的光波长)。

光程

光程的定义

光程定义为**光线路径的几何长度与所经过的介质折射率的乘积**

设光沿路径 l 从空间中的 P 点传播到 Q 点,光程,记为 $L_l(PQ)$,定义为:

$$L_l(PQ) \equiv \int_P^Q n(ec{r}) |\mathrm{d}ec{r}|$$

光程的离散化表达式:

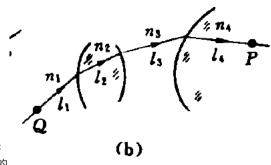
$$L_l(PQ) \equiv \sum_i n_i l_i$$

其中, n_i 是第 i 小段的折射率, l_i 是第 i 小段的长度

光程与相位差

注意,这里定点振动的相位按照 $arphi=\omega t+arphi_0$ 的方式线性增加

设光沿路径 l 从空间中的 P 点传播到 Q 点。考虑路径 l 上的一点 \vec{r} ,设 t 时刻 \vec{r} 处的波动在 $\mathrm{d}t$ 时间后传播到路径上的 $\vec{r}+\mathrm{d}\vec{r}$ 处。在无穷小传播过程中,光可看作沿直线传播,且这段线元内的介质的折射率是均匀的,即:



$$|d\vec{r}| = v(\vec{r})dt$$

$$= \frac{c}{n(\vec{r})}dt$$
(0)

其中, $n(\vec{r})$ 是 \vec{r} 处介质的折射率。(注意,这里 $d\vec{r}$ 一定是与 dt 有关的,从表述可以看出,是 dt 决定了 $d\vec{r}$)

t 时刻 \vec{r} 处扰动的相位记为 $\varphi(\vec{r},t)$; 类似地, $t+\mathrm{d}t$ 时刻 $\vec{r}+\mathrm{d}\vec{r}$ 处扰动的相位记为 $\varphi(\vec{r}+\mathrm{d}\vec{r},t+\mathrm{d}t)$

光的传播可以看作定点振动的传播,自然而然地,光的传播必定意味着相位信息的传播。由于 t 时刻 \vec{r} 处的振动在 $\mathrm{d}t$ 时间后传播到路径上的 $\vec{r}+\mathrm{d}\vec{r}$ 处,于是 t 时刻 \vec{r} 处的相位信息在 $t+\mathrm{d}t$ 时刻传播到了 $\vec{r}+\mathrm{d}\vec{r}$ 处,于是有:

$$\varphi(\vec{r},t) = \varphi(\vec{r} + d\vec{r}, t + dt) \tag{1}$$

在 $t \sim t + \mathrm{d}t$ 时间内, \vec{r} 处的相位从 $\varphi(\vec{r},t)$ 线性地增加到 $\varphi(\vec{r},t) + \omega \mathrm{d}t$,即:

$$\varphi(\vec{r}, t + dt) = \varphi(\vec{r}, t) + \omega dt \tag{2}$$

联立 (1)(2), 消去 $\varphi(\vec{r},t)$ 得:

$$\varphi(\vec{r} + d\vec{r}, t + dt) - \varphi(\vec{r}, t + dt) = -\omega dt$$

再用前面推导得到的式子消去 $\mathrm{d}t$ 得:

$$arphi(ec{r}+\mathrm{d}ec{r},t+\mathrm{d}t)-arphi(ec{r},t+\mathrm{d}t)=-\omegarac{n(ec{r})}{c}|\mathrm{d}ec{r}|$$

在同一时刻 t + dt, 对 \vec{r} 从 P 到 Q 沿路径 l 积分得:

$$\varphi(\vec{r}_Q, t + dt) - \varphi(\vec{r}_P, t + dt) = \int_{P}^{Q} -\omega \frac{n(\vec{r})}{c} |d\vec{r}|$$

$$= \int_{P}^{Q} -\frac{2\pi}{T} \frac{n(\vec{r})}{c} |d\vec{r}|$$

$$= \int_{P}^{Q} -\frac{2\pi}{T_0} \frac{n(\vec{r})}{c} |d\vec{r}|$$

$$= -\frac{2\pi}{T_0 c} \int_{P}^{Q} n(\vec{r}) |d\vec{r}|$$

$$= -\frac{2\pi}{\lambda_0} L_l(PQ)$$

可以看到,同一时刻P,Q两点间的相位差与时间无关,所有上式可以简写为:

$$arphi(ec{r}_Q,t)-arphi(ec{r}_P,t)=-rac{2\pi}{\lambda_0}L_l(PQ)$$

这就是说,同一时刻空间中同一光线上两点 P,Q 处光振动的相位差由光从 P 出发沿光线 l 到 Q 的光程差决定

光程与时差

设某一振动在 t_P 时刻传播到 P 点,在 t_Q 时刻传播到 Q 点,则:

$$egin{aligned} t_Q - t_P &= \sum_i rac{l_i}{v_i} \ &= \sum_i n_i l_i / c \ &= rac{1}{c} \sum_i n_i l_i \ &= rac{L_l(PQ)}{c} \end{aligned}$$

反射光束、折射光束的等光程性

反射定律、折射定律给出的反射光束或折射光束的方向,与等光程性的要求一致。人们可以从等光程要求出发,导出反射定律和折射定律。

费马原理

费马原理的表述

光线/沿/光程为平稳值的路径/传播

光程为平稳值有四种情况:极小值、极大值和常数

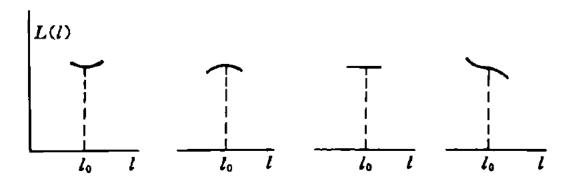


图 1.14 光程为平稳值的典型情形

在 P,Q 确定的情况下,光程 L 仅由路径 l 这一**函数**决定。 光程 L 是泛函,而**泛函为平稳值要求其变分为**零,于是根据费马原理,光线的真实传播路径应该满足:

$$\delta L[l] = 0$$

其中, δ 是变分算符

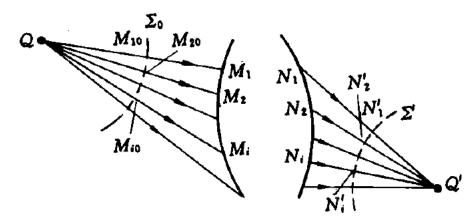
费马原理与成像

物像等光程性

由物点 P 发出一列球面波(或称之为同心光束),经系统变换为另一列球面波或另一个同心光束,则出射同心光束的中心称为**像点。**

成像过程是一个对同心光束实现共轭变换的过程。

从费马原理出发可以推得:从物点到像点的各光线的光程是彼此相等的。



球面折射傍轴成像公式

$$L(QOQ') = ns + n'x$$

 $h^2 \approx 2r\Delta$ 是这么来的:

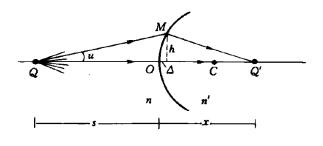
考虑三角形 由 $h, r - \Delta, r$ 构成的直角三角形,勾股定理给出:

$$h^2 + (r - \Delta)^2 = r^2 \Longrightarrow h^2 - 2r\Delta + \Delta^2 = 0$$

 Δ 是小量, Δ^2 是二阶小量, 约去二阶小量得:

$$h^2pprox 2r\Delta$$

$$\begin{split} L(QMQ') &= n\sqrt{(s+\Delta)^2 + h^2} + n'\sqrt{(x-\Delta)^2 + h^2} \\ &= n\sqrt{s^2 + h^2 + 2s\Delta} + \Delta^2 + n'\sqrt{x^2 + h^2} - 2x\Delta + \Delta^2 \\ &\approx n\sqrt{s^2 + h^2 + 2s\Delta} + n'\sqrt{x^2 + h^2} - 2x\Delta \\ (\text{ps}: h^2 \approx 2r\Delta) &= n\sqrt{s^2 + (2r + 2s)\Delta} + n'\sqrt{x^2 + (2r - 2x)\Delta} \\ &= ns\sqrt{1 + \frac{(2r + 2s)\Delta}{s^2}} + n'x\sqrt{1 + \frac{(2r - 2x)\Delta}{x^2}} \\ &\approx ns(1 + \frac{(r + s)\Delta}{s^2}) + n'x(1 + \frac{(r - x)\Delta}{x^2}) \\ &= ns + n'x + \left\lceil \frac{(r + s)}{s}n + \frac{r - x}{x}n' \right\rceil \Delta \end{split}$$



光程差:

$$\Delta L \equiv L(QMQ') - L(QOQ') \ pprox \left[rac{(r+s)}{s}n + rac{r-x}{x}n'
ight] \Delta$$

当 Δ 前的系数为零,可近似认为满足物像等光程,此时可近似成像,并且得到球面折射傍轴成像公式:

$$\frac{(r+s)}{s}n + \frac{r-x}{x}n' = 0$$

或者改写为:

$$\frac{n}{s} + \frac{n'}{x} = \frac{n'-n}{r}$$

这里, s 是物距, x 是像距, r 是球面半径

若把像距记为s',则球面折射傍轴成像公式为:

$$\frac{n}{s} + \frac{n'}{s'} = \frac{n' - n}{r}$$

光线方程

折射率分层均匀的情形

考虑折射率只与y有关,而与x无关的情况,n=n(y)

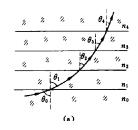
由折射定律,得:

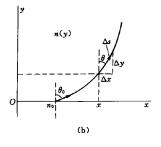
$$n_0 \sin \theta_0 = n_1 \sin \theta_1 = \cdots n \sin \theta = \cdots$$

几何关系:

$$(\mathrm{d}s)^2=(\mathrm{d}x)^2+(\mathrm{d}y)^2\Longrightarrow (\frac{\mathrm{d}s}{\mathrm{d}x})^2=1+(\frac{\mathrm{d}y}{\mathrm{d}x})^2$$

$$\frac{\mathrm{d}s}{\mathrm{d}s}=-\frac{\mathrm{d}s}{\mathrm{d}s}$$





$$\begin{cases} n_0 \sin \theta_0 = n \sin \theta \\ (\frac{\mathrm{d}s}{\mathrm{d}x})^2 = 1 + (\frac{\mathrm{d}y}{\mathrm{d}x})^2 \Longrightarrow \frac{\mathrm{d}y}{\mathrm{d}x} = \sqrt{\frac{n^2(y)}{n_0^2 \sin^2 \theta_0} - 1} \\ \frac{\mathrm{d}s}{\mathrm{d}x} = \frac{1}{\sin \theta} \end{cases}$$

第1章 习题选解

1.7

1.8

期末考题

光在各向同性介质中的传播规律

麦克斯韦方程组

微分形式

$$\begin{cases} \nabla \cdot \vec{B} = 0 \\ \nabla \cdot \vec{D} = \rho \end{cases}$$

$$\nabla \times \vec{E} = -\frac{\partial \vec{B}}{\partial t}$$

$$\nabla \times \vec{H} = \vec{j} + \frac{\partial \vec{D}}{\partial t}$$

积分形式

$$\begin{cases} \iint\limits_{\partial V} \vec{B} \cdot \mathrm{d}\vec{S} = 0 \\ \iint\limits_{\partial V} \vec{D} \cdot \mathrm{d}\vec{S} = Q \\ \oint\limits_{\partial S} \vec{E} \cdot \mathrm{d}\vec{l} = - \iint\limits_{S} \frac{\partial \vec{B}}{\partial t} \cdot \mathrm{d}\vec{S} \\ \oint\limits_{\partial S} \vec{H} \cdot \mathrm{d}\vec{l} = I + \iint\limits_{S} \frac{\partial \vec{D}}{\partial t} \cdot \mathrm{d}\vec{S} \end{cases}$$

光的电磁性质

(1) 光扰动是一种电磁扰动。光扰动随时间变化和在空间的分布遵从麦克斯韦方程组:

$$\left\{ egin{aligned}
abla \cdot ec{B} &= 0 \\
abla \cdot ec{D} &=
ho \end{aligned}
ight. \ \left\{ egin{aligned}
abla imes ec{E} &= -rac{\partial ec{B}}{\partial t} \\
abla imes ec{H} &= ec{j} + rac{\partial ec{D}}{\partial t} \end{aligned}
ight.$$

其中, $\vec{D}\equiv \varepsilon_0 \vec{E}+\vec{P}, \vec{H}\equiv \frac{\vec{B}}{\mu_0}-\vec{M}; \ \vec{P}$ 是电位移矢量, \vec{M} 是磁化强度, ρ 是自由电荷体密度, \vec{j} 是传导电流若光在各向同性线性非铁磁介质中传播,则有:

$$ec{P} = \chi_e arepsilon_0 ec{E}$$
 , $ec{M} = \chi_{
m M} ec{H}$

(2) 光波是一种电磁波

由矢量分析可得,光在各向同性线性非铁磁介质中传播时, $ec{E},ec{H}$ 满足波动方程:

$$abla^2ec{E}-arepsilon\murac{\partial^2ec{E}}{\partial t^2}=0$$

$$abla^2 ec{H} - arepsilon \mu rac{\partial^2 ec{H}}{\partial t^2} = 0$$

其中, ε 是介质的电容率(或介电常数), μ 是介质的磁导率

从中可知,光在介质中的传播速度 v 为:

$$v = \frac{1}{\sqrt{\varepsilon \mu}} = \frac{1}{\sqrt{\varepsilon_r \varepsilon_0 \mu \mu_0}}$$

其中, $\varepsilon = \varepsilon_r \varepsilon_0$, $\mu = \mu_r \mu_0$, ε_r 是相对电容率 (或相对介电常数), μ_r 是相对磁导率。

特别地,在真空中, $\varepsilon_r=1, \mu_r=1$,于是得到真空中的光速 c:

$$c = \frac{1}{\sqrt{\varepsilon_0 \mu_0}}$$

在后面我们会定义某种介质的折射率 n:

$$n \equiv \frac{c}{c}$$

可得:

$$n\equiv rac{c}{v}=\sqrt{arepsilon_r\mu_r}$$

(3) 平面电磁波是自由空间电磁波的一基元成分

可以验证, 平面电磁波函数:

$$ec{E}(ec{r},t) = ec{E}_0 \cos(\omega t - ec{k} \cdot ec{r} + arphi_E)$$

$$ec{H}(ec{r},t) = ec{H}_0 \cos(\omega t - ec{k} \cdot ec{r} + arphi_H)$$

满足波动方程。其中, \vec{k} 称为波矢,其方向与波的传播方向一致,也与平面等相面正交,其大小 k 与波长(或称为空间周期)的关系为:

$$k = \frac{2\pi}{\lambda}$$

(4) 光是横波

$$\vec{E} \perp \vec{k}, \ \vec{H} \perp \vec{k}$$

振荡着的电场与磁场,彼此在方向上是时时正交的, $\vec{E}, \vec{H}, \vec{k}$ 三者方向构成一个右手螺旋,即:

$$(ec{E} imesec{H})\parallelec{k}$$

(6) 电磁波能流密度——坡印廷矢量

电磁波能流密度矢量:

$$ec{S}(ec{r},t) = ec{E}(ec{r},t) imes ec{H}(ec{r},t)$$

称为坡印廷矢量

光强

对于光波,平均能流密度为:

$$egin{aligned} ar{S} &= rac{1}{T} \int_0^T |ec{E} imes ec{H}| \mathrm{d}t \ &= rac{1}{2} \sqrt{rac{arepsilon_r arepsilon_0}{\mu_r \mu_0}} E_0^2 \end{aligned}$$

在光频段, $\mu_r \approx 1$, 于是 $n \equiv \sqrt{\varepsilon_r \mu_r} \approx \sqrt{\varepsilon_r}$, 于是:

$$egin{aligned} ar{S} &= rac{1}{2} \sqrt{rac{arepsilon_r arepsilon_0}{\mu_r \mu_0}} E_0^2 \ &pprox rac{1}{2} \sqrt{rac{arepsilon_0}{\mu_0}} n E_0^2 \ &pprox n E_0^2 \end{aligned}$$

光强,记为I,定义为:

$$I \equiv nE_0^2$$

可见, 光强度量的是平均电磁能流密度, 但和平均电磁能流密度差一个系数

定态波场

- (1) 空间各点的扰动是同频率的振动
- (2) 波场中各点扰动的振幅不随时间变化

定态光波的标量表示

 $ec{E}$ 在直角坐标系下的三个分量遵从同一形式的波动方程,这就允许我们用标量 U 来代表 E_x, E_y, E_z 中的任意一个量,它们都遵从如下的波动方程:

$$\nabla^2 U - \frac{1}{v^2} \frac{\partial^2 U}{\partial t^2} = 0$$

U 可以理解为 E_x, E_y, E_z 中的任意一个

对于某一确定场点 \vec{r} 上的定态光扰动 $E_i(\vec{r},t), (i=x,y,z)$,其是关于时间的周期函数,在满足狄利克雷条件的情况下,此光扰动可以展开为余弦傅里叶级数,于是我们可以选取余弦函数作为定态光波的基元,定态光波可由无数不同频率的余弦波线性组合而成。这种选定的基元成分的一般形式为:

$$U(P,t) = A(P)\cos(\omega t + \varphi(P))$$

其中, A(P) 是振幅, $\varphi(P)$ 是初相位

波函数的复数表示

简谐波函数的实数形式:

$$U(P,t) = A(P)\cos(\omega t + \varphi(P))$$

其中, $\varphi(P)$ 是场点 P 处光扰动的初相位

复数形式:

$$ilde{U}(P,t) = A(P)e^{-\mathrm{i}(\omega t + arphi(P))}$$

由欧拉公式 $e^{i\theta} = \cos \theta + i \sin \theta$,可得二者的关系为:

$$\Re{\{\tilde{U}(P,t)\}} = U(P,t)$$

其中, ℜ{⋅}表示"取实部"操作

比如:

$$\Re\{1+2i\}=1$$

平面简谐波

$$U(\vec{r},t) = A\cos(\omega t - \vec{k}\cdot\vec{r} + \varphi_0)$$

其中,A 是平面波的振幅; \vec{r} 是坐标原点指向场点的位矢; \vec{k} 是平面波的波矢,其方向与平面波的传播方向同向平行,大小为 $k=\frac{2\pi}{\lambda}$; φ_0 是坐标原点的初相位,也就是坐标原点在 t=0 时刻的相位;

$$ilde{U}(ec{r},t) = A e^{\mathrm{i}(ec{k}\cdotec{r} - \omega t - arphi_0)}$$

发散球面简谐波

$$U(ec{r},t)=rac{a_1}{r}\cos(\omega t-kr+arphi_0)$$

其中, r 是点源到场点 \vec{r} 的距离; φ_0 是点源的初相位

$$ilde{U}(ec{r},t) = rac{a_1}{r} e^{\mathrm{i}(kr - \omega t - arphi_0)}$$

柱面简谐波

$$U(r,t) = \frac{b_1}{\sqrt{r}}\cos(\omega t - kr + \varphi_0)$$

$$ilde{U}(r,t) = rac{b_1}{\sqrt{r}} e^{\mathrm{i}(kr - \omega t - arphi_0)}$$

复振幅

设 $U(P,t)=A(P)\cos(\omega t+\varphi(P))$,其中, $\varphi(P)$ 是 P 点的初相位,则 P 点的复振幅,记为 $\tilde{U}(P)$,定义为:

$$ilde{U}(P) \equiv A(P) e^{-\mathrm{i} arphi(P)}$$

复振幅与时间无关, 其关注的是光扰动在空间中的分布规律。

平面简谐波复振幅

球面发散简谐波复振幅

$$\begin{split} U(\vec{r},t) &= \frac{a_1}{r} \cos(\omega t - kr + \varphi_0) \\ \varphi(\vec{r}) &= -kr + \varphi_0 \\ \tilde{U}(\vec{r}) &\equiv A(\vec{r})e^{-\mathrm{i}\varphi(\vec{r})} \\ &= \frac{a_1}{r}e^{-\mathrm{i}(-kr + \varphi_0)} \\ &= \frac{a_1}{r}e^{\mathrm{i}(kr - \varphi_0)} \end{split}$$

柱面简谐波复振幅

$$egin{aligned} U(r,t) &= rac{b_1}{\sqrt{r}}\cos(\omega t - kr + arphi_0) \ &arphi(ec{r}) = -kr + arphi_0 \ & ilde{U}(ec{r}) \equiv A(ec{r})e^{-\mathrm{i}arphi(ec{r})} \ &= rac{b_1}{\sqrt{r}}e^{-\mathrm{i}(-kr + arphi_0)} \ &= rac{b_1}{\sqrt{r}}e^{\mathrm{i}(kr - arphi_0)} \end{aligned}$$

波前函数

观察平面上某点的复振幅称为波前函数。

一般用 $z={
m const}$ 来表示这个观察平面。由于 z 坐标是个常数,于是波前函数只是观察平面上的两个直角坐标分量 x,y 的函数,用 $\tilde{U}(x,y)$ 来表示(波前函数)。

球面波向平面波的转化

傍轴条件 (振幅条件) —— $z^2\gg ho^2$

源面 x_0-y_0 平面上有一点源 (x_0,y_0) 发射球面波,场面 x-y 平面距源面的距离为 z,则场面上 (x,y) 场点的波前函数精确表达是:

$$egin{aligned} ilde{U}(x,y) &\equiv rac{a_1}{r} e^{\mathrm{i}(kr-arphi_0)} \ &= rac{a_1}{\sqrt{(x-x_0)^2 + (y-y_0)^2 + z^2}} e^{\mathrm{i}(k\sqrt{(x-x_0)^2 + (y-y_0)^2 + z^2} - arphi_0)} \end{aligned}$$

傍轴条件下,波前函数的近似表达是:

$$egin{aligned} ilde{U}(x,y) &pprox rac{a_1}{z} e^{\mathrm{i}(kz+krac{(x-x_0)^2+(y-y_0)^2}{2z}-arphi_0)} \ &= rac{a_1}{z} e^{\mathrm{i}kz} \cdot e^{\mathrm{i}krac{(x-x_0)^2+(y-y_0)^2}{2z}} \cdot e^{-\mathrm{i}arphi_0} \end{aligned}$$

远场条件 (相位条件) —— $z\lambda\gg ho^2$

做题的话,远场条件可认为是 $z\lambda \approx 50
ho^2$

源面 x_0-y_0 平面上有一点源 (x_0,y_0) 发射球面波,场面 x-y 平面距源面的距离为 z,则场面上 (x,y) 场点的波前函数精确表达是:

$$egin{aligned} ilde{U}(x,y) &\equiv rac{a_1}{r} e^{\mathrm{i}(kr-arphi_0)} \ &= rac{a_1}{\sqrt{(x-x_0)^2 + (y-y_0)^2 + z^2}} e^{\mathrm{i}(k\sqrt{(x-x_0)^2 + (y-y_0)^2 + z^2} - arphi_0)} \end{aligned}$$

仅远场条件下,波前函数的近似表达是:

$$ilde{U}(x,y)pprox rac{a_1}{z+rac{x^2+y^2}{2z}}e^{\mathrm{i}kz}\cdot e^{-\mathrm{i}arphi_0}$$

对于光波,远场条件更加苛刻。若满足了远场条件,则傍轴条件也必定满足。

于是对于光波,波前函数可进一步近似为:

$$ilde{U}(x,y)pprox rac{a_1}{z}e^{\mathrm{i}kz}\cdot e^{-\mathrm{i}arphi_0}$$

由此可见,对于光波,在远场条件下,球面波可近似为平面波。

波叠加原理

在通常介质与通常光强条件下,波叠加原理成立,即总扰动等于各分扰动的叠加。

波叠加的两种情况

在波叠加原理成立的情况下,考察交叠区中的光强分布,存在两种情况:

非相干叠加

在观测时间中, 总光强是各分光强的直接相加:

$$I(P) = I_1(P) + I_2(P)$$

相干叠加

在观测时间中,总光强不等于各分光强的直接相加:

$$I(P) = I_1(P) + I_2(P) + \Delta I(P)$$

光波叠加的相干条件

- (1) 光振动方向一致或有方向一致的平行振动分量。
- (2) 两列波的频率相同。

证明:

设交叠区中场点 P 处的两个扰动的实值表示分别为:

$$U_1(P,t) = A_1 \cos(\omega_1 t + \varphi_1(P))$$

$$U_2(P,t) = A_2 \cos(\omega_2 t + arphi_1(P))$$

总扰动 U(P,t) 遵从波叠加原理:

$$U(P,t) = U_1(P,t) + U_2(P,t)$$

在光的矢量理论中,光强正比于平均电磁能流密度。这里我们讨论的是光的标量理论,用标量 U 代表电场 $ec{E}$ 在直角坐标系下的任一分量。

类比矢量理论,可定义标量理论中的"光强":

$$I(P) \equiv \langle U^2(P,t) \rangle \equiv rac{1}{T} \int_0^T U^2(P,t) \mathrm{d}t$$

其中,T 是观察时间, $\langle \cdot \rangle$ 表示对尖括号内的物理量取观察时间的平均值。

基于此, 总扰动的"光强"为:

$$\begin{split} I(P) &\equiv \langle U^2(P,t) \rangle \\ &= \left\langle \left(U_1(P,t) + U_2(P,t) \right)^2 \right\rangle \\ &= \left\langle U_1^2(P,t) + U_2^2(P,t) + 2U_1(P,t)U_2(P,t) \right\rangle \\ &= \left\langle U_1^2(P) \right\rangle + \left\langle U_2^2(P,t) \right\rangle + 2 \left\langle U_1(P,t)U_2(P,t) \right\rangle \\ &= I_1(P) + I_2(P) + 2 \left\langle U_1(P,t)U_2(P,t) \right\rangle \end{split}$$

观察交叉项:

$$egin{aligned} \Delta I(P) &\equiv 2 \left\langle U_1(P,t) U_2(P,t)
ight
angle \ &= 2 \left\langle A_1 A_2 \cos(\omega_1 t + arphi_1) \cos(\omega_2 t + arphi_2)
ight
angle \ &= A_1 A_2 \left\langle \cos[(\omega_1 + \omega_2) t + arphi_1 + arphi_2]
ight
angle + A_1 A_2 \left\langle \cos[(\omega_1 - \omega_2) t + (arphi_1 - arphi_2)]
ight
angle \end{aligned}$$

注意到,光的频率很大,时间周期很短,因此在相对很长的观察时间 T 内,有:

$$\langle \cos[(\omega_1 + \omega_2)t + \varphi_1 + \varphi_2] \rangle \approx 0$$

于是进一步有:

$$\Delta I(P) = A_1 A_2 \left\langle \cos[(\omega_1 + \omega_2)t + \varphi_1 + \varphi_2] \right\rangle + A_1 A_2 \left\langle \cos[(\omega_1 - \omega_2)t + (\varphi_1 - \varphi_2)] \right\rangle$$

$$\approx A_1 A_2 \left\langle \cos[(\omega_1 - \omega_2)t + (\varphi_1 - \varphi_2)] \right\rangle$$

当 $\omega_1 \neq \omega_2$, 且 ω_1 和 ω_2 相差不太小时, 同样有:

$$\langle \cos[(\omega_1 - \omega_2)t + (\varphi_1 - \varphi_2)] \rangle \approx 0$$

此时,

$$\Delta I(P) \approx 0$$

也就是说,当 $\omega_1 \neq \omega_2$,且 ω_1 和 ω_2 相差不太小时, 交叉项为零,不发生干涉。

当 $\omega_1 = \omega_2$ 时,

$$\Delta I(P) \approx A_1 A_2 \langle \cos[(\omega_1 - \omega_2)t + (\varphi_1 - \varphi_2)] \rangle$$

 $\neq 0, \text{ (ps : } \varphi_1 - \varphi_2 \text{ 的值合适的情况下)}$

此时,干涉项不为零。也就是说,当满足同频条件 $\omega_1=\omega_2$ 时,才能发生干涉。

(3) 场点有稳定的相位差。

双光束干涉强度公式

注意到:

$$I_1(P) \equiv \langle U_1(P,t)
angle \ pprox rac{1}{2}A_1^2$$

$$I_2(P)pproxrac{1}{2}A_2^2$$

上面推导给出, 当 $\omega_1 = \omega_2$ 时, 有:

$$egin{aligned} \Delta I(P) &pprox A_1 A_2 \left\langle \cos[(\omega_1 - \omega_2)t + (arphi_1 - arphi_2)]
ight
angle \ &= A_1 A_2 \left\langle \cos(arphi_1 - arphi_2)
ight
angle \ &= A_1 A_2 \cos(arphi_1 - arphi_2) \end{aligned}$$

令:

$$\delta(P) = \varphi_1 - \varphi_2$$

则得到双光束干涉强度公式:

$$I(P) = I_1 + I_2 + A_1 A_2 \cos \delta(P)$$

= $I_1 + I_2 + 2\sqrt{I_1 I_2} \cos \delta(P)$

或者:

$$I(P) = rac{1}{2}A_1^2 + rac{1}{2}A_2^2 + \sqrt{A_1A_2}\cos\delta(P)$$

由于上式中很多 $\frac{1}{2}$, 不好看,而光强又只是一"相对度量手段",不妨将光强写为:

$$I(P) = A_1^2 + A_2^2 + 2A_1A_2\cos\delta(P)$$

再注意到复振幅:

$$ilde{U}_1(P) = A_1 e^{-\mathrm{i} arphi_1(P)}$$

$$ilde{U}_2(P) = A_2 e^{-\mathrm{i} arphi_2(P)}$$

注意到:

$$\begin{split} [\tilde{U}_1(P) + \tilde{U}_2(P)] [\tilde{U}_1(P) + \tilde{U}_2(P)]^* &= [A_1 e^{-\mathrm{i}\varphi_1(P)} + A_2 e^{-\mathrm{i}\varphi_2(P)}] [A_1 e^{\mathrm{i}\varphi_1(P)} + A_2 e^{\mathrm{i}\varphi_2(P)}] \\ &= A_1^2 + A_2^2 + A_1 A_2 e^{\mathrm{i}(\varphi_2(P) - \varphi_1(P))} + A_1 A_2 e^{\mathrm{i}(\varphi_1(P) - \varphi_2(P))} \\ &= A_1^2 + A_2^2 + A_1 A_2 \cos \left[\varphi_2(P) - \varphi_1(P) \right] + \mathrm{i} \sin \left[\varphi_2(P) - \varphi_1(P) \right] + A_1 A_2 \cos \left[\varphi_1(P) - \varphi_2(P) \right] + \mathrm{i} \sin \left[\varphi_2(P) - \varphi_1(P) \right] + A_1 A_2 \cos \left[\varphi_1(P) - \varphi_2(P) \right] + \mathrm{i} \sin \left[\varphi_2(P) - \varphi_1(P) \right] + A_1 A_2 \cos \left[\varphi_1(P) - \varphi_2(P) \right] + \mathrm{i} \sin \left[\varphi_2(P) - \varphi_1(P) \right] + A_1 A_2 \cos \left[\varphi_1(P) - \varphi_2(P) \right] + \mathrm{i} \sin \left[\varphi_1(P) - \varphi_1(P) \right] + A_1 A_2 \cos \left[\varphi_1(P) - \varphi_1(P) \right] + A_1$$

干涉场的衬比度

$$\gamma \equiv rac{I_{
m max} - I_{
m min}}{I_{
m max} + I_{
m min}}
onumber \ 0 \leqslant \gamma \leqslant 1$$

衬比度越大,干涉条纹清晰度越好。

当衬比度 $\gamma=0$,即 $I_{
m max}=I_{
m min}$,此时干涉场中光强处处相等,不出现干涉条纹。

对于双光束干涉,

$$I = I_1 + I_2 + 2\sqrt{I_1 I_2} \cos \delta(P)$$

得到:

$$I_{
m max} = I_1 + I_2 + 2 \sqrt{I_1 I_2}$$
 $I_{
m min} = I_1 + I_2 - 2 \sqrt{I_1 I_2}$

于是:

$$egin{aligned} \gamma &\equiv rac{I_{ ext{max}} - I_{ ext{min}}}{I_{ ext{max}} + I_{ ext{min}}} \ &= rac{4 \sqrt{I_1 I_2}}{2 (I_1 + I_2)} \ &= rac{2 \sqrt{I_1 I_2}}{I_1 + I_2} \end{aligned}$$

考虑到 $I_1/I_2=(A_1/A_2)^2$

于是双光束干涉的衬比度也可以用振幅比表达:

$$\gamma=rac{2rac{A_1}{A_2}}{1+(rac{A_1}{A_2})^2}$$

利用衬比度表达双光束干涉强度公式

$$egin{aligned} I &= I_1 + I_2 + 2\sqrt{I_1I_2}\cos\delta(P) \ &= (I_1 + I_2)(1 + rac{2\sqrt{I_1I_2}}{I_1 + I_2}\cos\delta(P)) \ &= (I_1 + I_2)(1 + \gamma\cos\delta(P)) \ &= I_0(1 + \gamma\cos\delta(P)), \ I_0 &= I_1 + I_2 \end{aligned}$$

两束自然光交叠场中衬比度 γ 与光束夹角 α 的关系

$$\gamma = \frac{1}{2}(1+\cos\alpha)$$

相干叠加的五个条件

- (1) 光振动方向一致或有方向一致的平行振动分量。
- (2) 两列波的频率相同。
- (3) 场点有稳定的相位差。
- (4) 参与相干叠加的两束光的振幅尽可能接近。
- (5) 参与相干叠加的两束光的传播方向的夹角不要太大。

双光束干涉强度公式汇总

$$I(P)=I_1+I_2+2\sqrt{I_1I_2}\cos\delta(P)$$

$$oxed{I(P) = A_1^2 + A_2^2 + 2A_1A_2\cos\delta(P)} \ oxed{I(P) = (ilde{U}_1 + ilde{U}_2)(ilde{U}_1 + ilde{U}_2)^*} \ oxed{I(P) = I_0(1 + \gamma\cos\delta(P))}, \ I_0 = I_1 + I_2$$

光的干涉

杨氏双孔干涉

杨氏双孔干涉强度分布公式

$$I(x,y) = I_0[1+\cos(krac{d}{D}x)]$$

其中, k 是波矢大小, d 是双孔间距, D 是双孔到屏幕的距离

杨氏双孔干涉干涉条纹间距公式

$$\Delta x = \frac{\lambda D}{d}$$

其中, Δx 是条纹间距, λ 是光波长, D 是双孔到接收屏距离, d 是双孔间距

杨氏双孔干涉点源位移导致条纹移动

$$\delta x = rac{D}{R} x_0$$

其中, δx 是零级条纹的位移,D 是双孔到接收面的距离,R 是源面到双孔的距离, x_0 是点源相对中心轴的位移

两个分离点源照明时的部分相干场

$$egin{align} I(x,y) &= 2I_0[1+\cosrac{arphi_0}{2}\cdot\cos(2\pi fx+rac{arphi_0}{2})] \ & arphi_0 &= 2\pi f_0 x_0, \ \ f_0 &= rac{d}{R\lambda} \ \end{aligned}$$

衬比度:

$$\gamma = |\cosrac{arphi_0}{2}|, \;\; arphi_0 = 2\pi f_0 x_0$$

线光源照明时的部分相干场

$$I(x,y) = I_0 igg(1 + rac{\sin \pi f_0 b}{\pi f_0 b} \cdot \cos(2\pi f x) igg)$$

衬比度:

$$\gamma = \left| rac{\sin \pi f_0 b}{\pi f_0 b}
ight|, \ \ f_0 = rac{d}{R \lambda}$$

其中, b 是线光源的宽度, R 是源面到双孔的距离, d 是双孔间距, λ 是单色线光源的波长。

注意,接收屏上各场点处的衬比度都相等。

整套干涉条纹的衬比度由实验装置的参数决定,具体来说, γ 由双孔间距 d,源面到双孔的距离 R,线光源的宽度 b,单色线光源的波长 λ 决定。 衬比度 γ 与双孔到接收屏的距离无关。

光源极限宽度或双孔极限间隔

光源极限宽度,记为 b_0 ,定义为使得衬比度 γ 第一次降为 0 时 b 的取值。

注意到,杨氏双孔模型中,若采用线光源照明,有:

$$\gamma = \left| \frac{\sin \pi f_0 b}{\pi f_0 b} \right|, \ f_0 = \frac{d}{R \lambda}$$

$$= \left| \frac{\sin(\frac{\pi}{R \lambda} \cdot b d)}{\frac{\pi}{R \lambda} \cdot b d} \right|$$

让线光源宽度 b 改变,而保持其他量不变,则由光源极限宽度的定义,有:

$$\frac{\pi}{R\lambda} \cdot b_0 d = \pi \Longrightarrow b_0 = \frac{R\lambda}{d}$$

$$\boxed{b_0 = \frac{R\lambda}{d}}$$

若线光源的宽度大于光源极限宽度 b_0 ,则认为接收屏上的干涉条纹的衬比度为零。

双孔极限间隔,记为 d_0 ,定义为使得衬比度 γ 第一次降为0时d的取值。

让双孔间隔 d 改变,而保持其他量不变,则由双孔极限间隔的定义,有:

$$\frac{\pi}{R\lambda} \cdot bd_0 = \pi \Longrightarrow d_0 = \frac{R\lambda}{b}$$

$$d_0 = \frac{R\lambda}{b}$$

若双孔的间隔 d 大于双孔极限间隔 d_0 ,则认为接收屏上的干涉条纹的衬比度为零。

三种光源的光源极限宽度

$$b_0 = K \frac{R\lambda}{d}$$

线光源, K = 1.0

环状光源,K=0.78

圆盘光源,K=1.2

任何形状的面光源均可被压缩为沿x轴的一个等效线光源。相应地,等效线光源有一个非均匀的亮度分布 $B(x_0)$

光场的空间相干性

光场的空间相干性是指,在非相干扩展光源照明空间中,横向两点光扰动之间一般是部分相干的,或者说,这两个光扰动相位随机量之间是部分相关的,部分相干程度由观测平面上干涉场的衬比度 γ 来反映。

空间相干性反比公式——相干孔径角和相干面积

上面给出了当光源宽度 b 给定时,双孔的极限间隔:

$$d_0 = rac{R\lambda}{b}$$

其中,R 是源面到双孔面的间距, λ 是光波长

上式可改写为:

$$b \cdot \frac{d_0}{R} = \lambda$$

注意到, 当 $R \gg d_0$ 时, 有:

$$rac{d_0}{R}pprox \Delta heta_0$$

其中, $\Delta\theta_0$ 是双孔间隔等于双孔极限间隔 d_0 时双孔对**线光源**中心张开的孔径角,称为**相干孔径角**,于是进一步有:

$$b\cdot\Delta heta_0pprox\lambda$$

若双孔对线光源中心所张开的孔径角 $\Delta heta$ 大于相干孔径角 $\Delta heta_0$,则认为接收屏上干涉条纹的衬比度为零。

 $\Delta \theta_0$ 的物理意义是,若两点源 S_1, S_2 对线光源中心的实际张角 $\Delta \theta \approx \Delta \theta_0$,则这两个点源几乎非相干;若 $\Delta \theta < \Delta \theta_0$,则 $\gamma > 0$,两点源部分相干;比值 $\Delta \theta / \Delta \theta_0$ 越小,两点源的相干程度越高。

前面给出了杨氏双孔干涉在线光源照明时的衬比度公式:

$$\gamma = \left| rac{\sin(rac{\pi}{R\lambda} \cdot bd)}{rac{\pi}{R\lambda} \cdot bd}
ight|$$

也给出了空间相干性反比公式:

$$b\cdot\Delta heta_0pprox\lambda\Longrightarrowrac{b}{\lambda}pproxrac{1}{\Delta heta_0}$$

而双孔对线光源中心的实际张角 $\Delta \theta$ 可近似为:

$$\Delta heta pprox rac{d}{R}$$

于是杨氏双孔干涉在线光源照明时的衬比度可改写为关于 $\Delta \theta / \Delta \theta_0$ 的函数:

$$\gamma(rac{\Delta heta}{\Delta heta_0}) = \left| rac{\sin \pi rac{\Delta heta}{\Delta heta_0}}{\pi rac{\Delta heta}{\Delta heta_0}}
ight|$$

若面光源在相互垂直的两个方向上均有宽度 b,则空间相干范围应该是一个由 $\Delta\theta_0$ 旋转而成的立体角 $\Delta\Omega_0$,与光源距离 R 处的相应面积 ΔS_0 称为相干面积。在相干面积之内的两个点源之间是部分相干的。

在球面上 $\theta \sim \theta + \mathrm{d}\theta, \varphi \sim \varphi + \mathrm{d}\varphi$ 范围内的立体角微元为

$$\mathrm{d}\Omega = \frac{R\mathrm{d}\theta \cdot R\sin\theta\mathrm{d}\varphi}{R^2} = \sin\theta\mathrm{d}\theta\mathrm{d}\varphi$$

建立球坐标, 使得 z 轴穿过相干面积的中心, 积分得:

$$\begin{split} \Delta\Omega_0 &= \int_{\varphi=0}^{\varphi=2\pi} \int_{\theta=0}^{\theta=\Delta\theta_0/2} \sin\theta \mathrm{d}\theta \mathrm{d}\varphi \\ &= 2\pi (1 - \cos\frac{\Delta\theta_0}{2}) \\ &= 4\pi \sin^2\frac{\Delta\theta_0}{4} \\ &\approx 4\pi (\frac{\Delta\theta_0}{4})^2 \\ &= \frac{\pi}{4} (\Delta\theta_0)^2 \end{split}$$

于是相干面积为:

$$\Delta S_0 pprox R^2 \Delta \Omega_0 \ pprox rac{\pi}{4} (R \Delta heta_0)^2$$

利用空间相干性反比公式 $b \cdot \Delta \theta_0 \approx \lambda$ 以及极限间隔 $d_0 = \frac{R\lambda}{h}$ 得到:

$$egin{aligned} \Delta S_0 &pprox rac{\pi}{4} (R\Delta heta_0)^2 \ &pprox rac{\pi}{4} (rac{R\lambda}{b})^2 \ &pprox rac{\pi}{4} d_0^2 \end{aligned}$$

其中, d_0 是光源宽度 b 对应的 S_1, S_2 极限间隔。

光场的时间相干性

非单色性对干涉衬比度的影响

光谱双线结构导致衬比度周期性变化

$$\gamma = \left|\cos(rac{\Delta k}{2}\cdot\Delta L)
ight|$$

干涉场中衬比度随光程差作周期性变化, 半周期为:

$$\Delta L_0 = rac{\pi}{\Delta k} pprox rac{ar{\lambda}^2}{2\Delta \lambda}$$

准单色线宽导致衬比度 $\gamma(\Delta L)$ 下降

采用方垒形谱函数,可以得到:

$$\gamma(\Delta L) = \left| rac{\sin(rac{\Delta k}{2}\Delta L)}{rac{\Delta k}{2}\Delta L}
ight|$$

最大光程差 ΔL_{M}

最大光程差,记为 ΔL_M ,定义为使得 γ 第一次等于 0 的光程差 ΔL 的取值

$$rac{\Delta k}{2}\Delta L_M = \pi \Longrightarrow L_M = rac{2\pi}{\Delta k}$$

借助公式 $\frac{\Delta \lambda}{\lambda} \approx \frac{\Delta k}{k}$, 也可将上式写为:

$$\Delta L_M = rac{\lambda^2}{\Delta \lambda}$$

上面两式可写成反比形式:

$$\Delta L_M \cdot \Delta k = 2\pi, \ \ \Delta L_M \cdot rac{\Delta \lambda}{\lambda} = \lambda$$

利用最大光程差 ΔL_M , 可将衬比度函数改写为:

$$\gamma(\Delta L) = \left| rac{\sin(\pi rac{\Delta L}{\Delta L_M})}{\pi rac{\Delta L}{\Delta L_M}}
ight|$$

时间相干性的突出表现——长程差干涉

可以证明,由谱线宽度 $\Delta\lambda$ 决定的最大光程差 ΔL_M 与由波列长度 L_0 决定的最大光程差 $\Delta L_M'$ 是一致的。

时间相干性反比公式

$$L_0 \cdot rac{\Delta \lambda}{\lambda} pprox \lambda$$

利用 $\Delta \nu / \nu \approx \Delta \lambda / \lambda$, 可将上式改写为:

$$\tau_0 \cdot \Delta \nu \approx 1$$

其中, τ_0 是相干时间。

两种典型薄膜干涉

等倾干涉

膜层厚度均匀、点光源照明条件下无穷远处的干涉场(借助透镜来实现)

表观光程差公式

$$\Delta L_0(P) = 2nh\cos i$$

其中, n 是薄膜折射率, h 是薄膜厚度, i 是入射角

表观光程差唯一地确定于倾角i,于是等倾角的场点轨迹就是条纹形状。等倾干涉的干涉条纹是一系列**圆环**。

等倾干涉条纹的性质

- (1) 扩展光源有利于观察等倾干涉条纹
- (2) 等倾干涉条纹为一系列圆环
- (3) 中心处的级次最高(中心,i=0,表观光程差最大,级次最高),外围的级次逐渐降低。
- (4) 中心条纹稀疏, 外围条纹密集
- (5) 膜厚度改变半个波长时,从中心冒出或缩进一个条纹。

考虑中心条纹, $i=0,\cos i=1$, 假设原来薄膜厚度为 h 时中心处是亮条纹/暗条纹, 有:

$$rac{2\pi}{\lambda_0}\cdot 2nh=\Deltaarphi_0$$

当薄膜厚度从 h 增加到 $h+\Delta h$ 时 ($\Delta h>0$) 恰好冒出一个亮条纹/暗条纹,有:

$$rac{2\pi}{\lambda_0}\cdot 2n(h+\Delta h)=\Delta arphi_0+2\pi$$

作差得:

$$rac{2\pi}{\lambda_0} \cdot 2n\Delta h = 2\pi$$

得到:

$$\Delta h = rac{\lambda_0}{2n} = rac{\lambda}{2}$$

其中, λ 是介质中的波长

根据冒出的条纹数,可以测定长度的微小变化。

一般地,设膜厚度改变 Δx 的过程中冒出或缩进了 N 个条纹,则有:

$$\Delta x = Nrac{\lambda}{2}$$

等厚干涉

定域在薄膜表面上的干涉条纹

厚度相同的地方,是同一级亮条纹,故称等厚干涉。

光的衍射

衍射现象

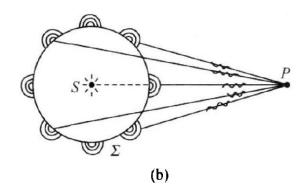
波在传播传播过程中遇到障碍物,能够绕过障碍物的边缘前进。这种偏离直线传播的现象成文衍射现象。

波长越大,障碍物越小,衍射越明显。

惠更斯-菲涅耳原理

波前上的每个面元可以看为次波源,它们向四周发射次波;波场中任一场点的扰动,是所有次波源所贡献的次级扰动的**相干叠加**。 设波前 Σ 上任一面元 $\mathrm{d}S$ 对场点 P 贡献的刺激扰动复振幅为 $\mathrm{d}\tilde{U}(P)$,则按惠更斯-菲涅耳原理,总扰动 $\tilde{U}(P)$ 应表达为:

$$ilde{U}(P) = \iint\limits_{(\Sigma)} \mathrm{d} ilde{U}(P)$$



菲涅耳衍射积分式

决定 $d\tilde{U}(P)$ 的因素:

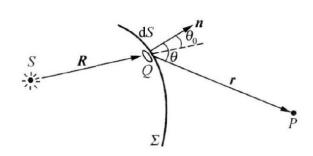
 $d\tilde{U}(P) \propto dS$ 波前上作为次波源的微分面元

 $\propto \tilde{U}_0(Q)$ 次波源自身的复振幅

 $\propto \frac{1}{r}e^{ikr}$ 次波源发射球面波到达场点

 $\propto f(\theta_0, \theta)$ 倾斜因子用以表明次波面源的发射并非各向同性

综合以上因素, $\tilde{U}(P)=\iint\limits_{(\Sigma)}\mathrm{d}\tilde{U}(P)$ 可以进一步表达为:



$$ilde{ ilde{U}(P) = K} \oint\limits_{(\Sigma)} f(heta_0, heta) ilde{U}_0(Q) rac{e^{\mathrm{i}kr}}{r} \mathrm{d}S$$

其中,Q 是次波源, $\mathrm{d}S$ 是波前 Σ 上 Q 点处的一个小面元, $\tilde{U}_0(Q)$ 是 Q 点复振幅,r 是次波源 Q 到场点 P 的距离, $f(\theta_0,\theta)$ 是倾斜因子。

基尔霍夫衍射积分式

基尔霍夫从定态波场的亥姆霍兹方程出发,利用矢量场论中的格林公式,在 $kr\gg 1$,即 $r\gg \lambda$ 的条件下,导出了无源空间边值定解的表达式:

$$ilde{U}(P) = rac{-\mathrm{i}}{\lambda} \mathop{\iint}\limits_{(\Sigma)} rac{1}{2} (\cos heta_0 + \cos heta) ilde{U}_0(Q) rac{e^{\mathrm{i}kr}}{r} \mathrm{d}S$$

凡是隔离实在的点光源与场点的任意闭合曲面,都可以作为衍射积分式中的积分面。

基尔霍夫边界条件

取闭合面:

$$(\Sigma) = \Sigma_0 + \Sigma_1 + \Sigma_2$$

其中, Σ_0 是光孔面, Σ_1 是光屏面, Σ_2 是无穷远半球面。

基尔霍夫边界条件认为:

- (1) 无穷远面 Σ_2 上的波前对场点的贡献为零
- (2) 光屏面 Σ_1 上波前函数为零,对场点也没有贡献
- (3) 只有光孔面 Σ_0 的波前对场点有贡献,且其波前函数 $ilde U_0'(Q)$ 等于无屏障时自由传播的光场 $ilde U_0(Q)$,即 $ilde U_0'(Q)= ilde U_0(Q)$

基于此,基尔霍夫衍射积分式简化为:

$$ilde{U}(P) = rac{-\mathrm{i}}{\lambda} \int \limits_{\Sigma_0} f(heta_0, heta) ilde{U}_0(Q) rac{1}{r} e^{\mathrm{i} k r} \mathrm{d} S$$

其中,倾斜因子为 $f(\theta_0,\theta) = \frac{1}{2}(\cos\theta_0 + \cos\theta)$

傍轴条件衍射积分式

傍轴条件下,

倾斜因子 $f(\theta_0, \theta) = \frac{1}{2}(\cos \theta_0 + \cos \theta) \approx 1$

球面次波函数 $\frac{1}{r}e^{\mathrm{i}kr} pprox \frac{1}{r_0}e^{\mathrm{i}kr}$

得到傍轴条件衍射积分公式:

$$ilde{U}(P) = rac{-\mathrm{i}}{\lambda r_0} \int \limits_{\Sigma_0} ilde{U}_0(Q) e^{\mathrm{i} k r} \mathrm{d} S$$

衍射系统及其分类——菲涅耳衍射与夫琅禾费衍射

菲涅耳衍射

光源到衍射屏、衍射屏到接收屏之间的距离均为有限远,或其中之一是有限远的场合;或者说,**球面波照明**时在**有限远处接收**的是菲涅耳衍射场。

夫琅禾费衍射

光源到衍射屏、衍射屏到接收 屏的距离都是无限远;或者 说。**平面波照明**时在**无穷远处** 接收的是夫琅禾费衍射场。

衍射巴比涅原理

设 Σ_a, Σ_b 是一对透光率互补的屏面,现将它们作为衍射屏先后插置于衍射系统中,设 Σ_a 单独存在时形成的衍射场为 $\tilde{U}_a(P)$, Σ_b 单独存在时形成的衍射场为 $\tilde{U}_b(P)$, 光波通行无阻时全波前 Σ_0 形成的自由光场为 $\tilde{U}_0(P)$, 由于:

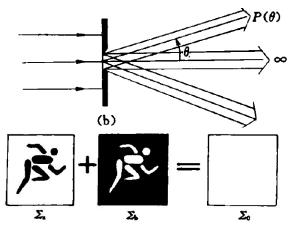


图 2.34 巴比涅原理中的一对互补屏

$$\Sigma_a + \Sigma_b = \Sigma_0$$

根据基尔霍夫衍射积分公式,结合二重积分的区域可加性,有:

$$\begin{split} \tilde{U}_0(P) &= \frac{-\mathrm{i}}{\lambda} \iint\limits_{(\Sigma_0)} f(\theta_0, \theta) \tilde{U}_0(Q) \frac{1}{r} e^{\mathrm{i}kr} \mathrm{d}S \\ &= \frac{-\mathrm{i}}{\lambda} \iint\limits_{(\Sigma_a) + (\Sigma_b)} f(\theta_0, \theta) \tilde{U}_0(Q) \frac{1}{r} e^{\mathrm{i}kr} \mathrm{d}S \\ &= \frac{-\mathrm{i}}{\lambda} \iint\limits_{(\Sigma_a)} f(\theta_0, \theta) \tilde{U}_0(Q) \frac{1}{r} e^{\mathrm{i}kr} \mathrm{d}S + \frac{-\mathrm{i}}{\lambda} \iint\limits_{(\Sigma_b)} f(\theta_0, \theta) \tilde{U}_0(Q) \frac{1}{r} e^{\mathrm{i}kr} \mathrm{d}S \\ &= \tilde{U}_a(P) + \tilde{U}_b(P) \end{split}$$

最终结果是:

$$ilde{U}_0(P) = ilde{U}_a(P) + ilde{U}_b(P)$$

这一反映两个孔型互补屏产生的两个衍射场关系的方程,称为巴比涅原理(Babinet principle)

巴比涅原理的应用

由于自由光场是容易知道的,故我们可以由单缝衍射场,直接导出细丝衍射场;由圆孔衍射场,直接导出圆屏衍射场

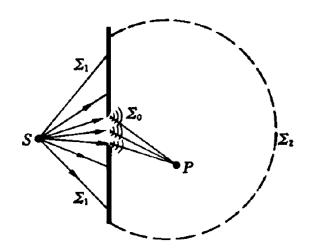
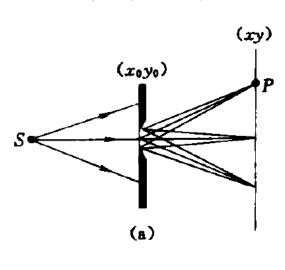


图 2.29 说明基尔霍夫边界条件



圆孔和圆屏菲涅耳衍射

半波带法

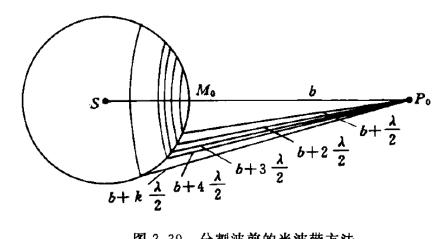
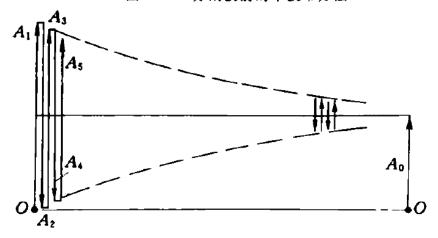


图 2.39 分割波前的半波带方法



采取半波带方法时的相干叠加矢量图解 图 2.41

螺旋式曲线

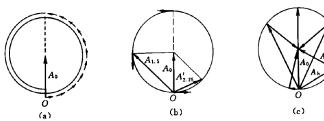
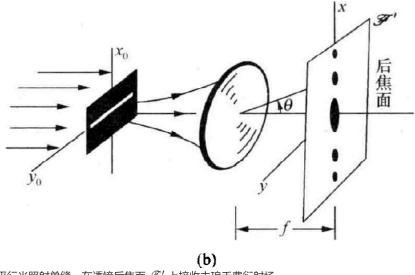


图 2.43 圆孔衍射轴上光场的矢量图解(a),用于圆孔包含非整数个半波带(b),用于说明圆屏衍射(c)

效仿半波带方法,将每个半波带再细分为 N 个环带;每个细环带上的次波源对场点贡献的小扰动,可由一个小矢量表示;这 N 个小矢量长度相等,取向渐 变以反映彼此间的相位差。这些小矢量头尾相接,形成半个正多边形,其极限过渡为半圆。于是,波前上全部次波源在轴上场点 P_0 贡献地扰动小矢量,形 成一个个半径及其缓慢收缩地螺旋式曲线。借此,可以求得 k 为非整数时的衍射强度 $I(P_0)$

单缝夫琅禾费衍射



平行光照射单缝,在透镜后焦面 \mathcal{F}' 上接收夫琅禾费衍射场。

单狭缝的宽度 $\Delta x_0=a\ll$ 长度 $\Delta y_0=b$,其衍射强度显著地沿 x 轴扩展。

矢量图解法

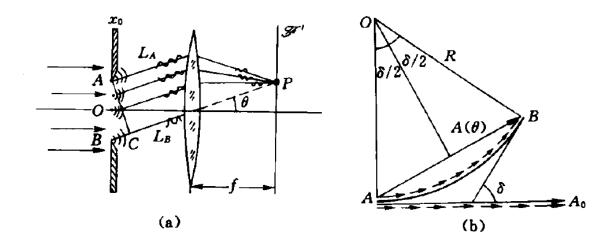


图 2.49 单缝夫琅禾费衍射.(a) 光程差分析,(b) 矢量图解法,

 θ 是衍射角,用于标定场点 P 的位置,现在分析后焦面上的衍射强度分布 $I(\theta)$:

由透镜的性质,像空间后焦面上的一个点对应于物空间的一个方向,即从单缝出发衍射角为 θ 的一系列次波线才能会聚在后焦面上的一点 P ,发生相干叠加,从而决定了衍射强度。

为此,将单缝的宽度 $\Delta x_0 = a$ 继续细分(尽管已经很细了)为一系列更细的细缝,每个细缝作为次波源对场点贡献一个小扰动,用一个小矢量;这一系列小矢量长度相等,但取向依次变动,首位相接,形成一段圆弧。

这段圆弧 $\stackrel{\frown}{AB}$ 起点 A 与终点 B 的两条切线的夹角 δ 是确定的,因为它代表了 A 边与 B 边贡献的两个小扰动之间的相位差 δ_{AB} ,而相位差 δ_{AB} 又取决于光程差。

光程差为:

$$\Delta = L(BP) - L(AP)$$

$$= n\overline{BC}$$

$$= na \sin \theta$$

由光程差和相位差的关系,可得:

$$egin{aligned} \delta_{AB} &= rac{2\pi}{\lambda_0} \Delta \ &= rac{2\pi}{\lambda} a \sin heta \end{aligned}$$

 $\stackrel{\frown}{AB}=A_0$, $\angle AOB=\delta$, $R=\frac{\stackrel{\frown}{AB}}{\delta}$, 于是可以求得相干叠加的合成振幅:

$$egin{aligned} A(heta) &= 2R\sinrac{\delta}{2} \ &= 2\cdotrac{\widehat{AB}}{\delta}\cdot\sinrac{\delta}{2} \ &= A_0rac{\sinrac{\delta}{2}}{\left(rac{\delta}{2}
ight)} \end{aligned}$$

引入宗量:

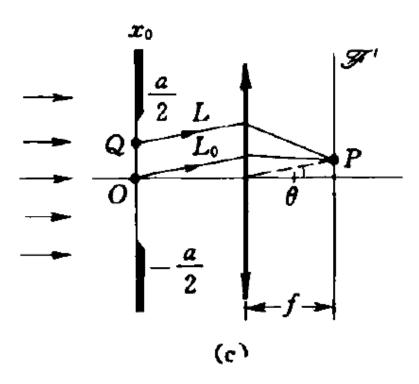
$$\alpha = \frac{\delta}{2} = \frac{\pi a \sin \theta}{\lambda}$$

得到单缝夫琅禾费衍射场的振幅分布和强度分布:

$$A(heta) = A_0 rac{\sin lpha}{lpha}, \;\; lpha = rac{\pi a \sin heta}{\lambda}$$
 $I(heta) = I_0 igg(rac{\sin lpha}{lpha}igg)^2, \;\; I_0 = A_0^2, lpha = rac{\pi a \sin heta}{\lambda}$

其中, A_0 代表一系列振动小矢量取向一致时的合成振幅。

衍射积分法



;,(c) 衍射积分法

单缝夫琅禾费衍射场也可以由傍轴衍射积分公式求得:

$$ilde{U}(P) = rac{-\mathrm{i}}{\lambda r_0} \iint ilde{U}_0(Q) e^{\mathrm{i}kr} \mathrm{d}S$$

经透镜变换,振幅系数:

 $rac{1}{r_0}
ightarrow rac{1}{f}$

平行光正入射:

 $ilde{U}_0(x_0)=A$

积分面元:

 $dS = b dx_0$

相位因子 $e^{\mathrm{i}kr}$:

$$kr = rac{k}{n} \cdot nr$$
 $= k_0 L$
 $= k_0 (L - L_0) + k_0 L_0$
 $= -k_0 n x_0 \sin \theta + k_0 L_0$
 $= -k x_0 \sin \theta + k_0 L_0$

其中, L_0 是坐标原点 O 出发沿 θ 方向到达场点 P 的光程 $L_0(OP)$,作为参考光程。

综上, 衍射积分式可以表示为:

$$\begin{split} \tilde{U}(\theta) &= \frac{-\mathrm{i}}{\lambda r_0} \iint \tilde{U}_0(Q) e^{\mathrm{i}kr} \mathrm{d}S \\ &= \frac{-\mathrm{i}}{\lambda f} \int_{x_0 = -a/2}^{x_0 = a/2} A \cdot e^{\mathrm{i}(-kx_0 \sin \theta + k_0 L_0)} \cdot b \mathrm{d}x_0 \\ &= \frac{-\mathrm{i}}{\lambda f} A b e^{\mathrm{i}k_0 L_0} \int_{x_0 = -a/2}^{x_0 = a/2} e^{-\mathrm{i}kx_0 \sin \theta} \mathrm{d}x_0 \\ &= \frac{-\mathrm{i}}{\lambda f} A b e^{\mathrm{i}k_0 L_0} \cdot \frac{2 \sin(\frac{a}{2} k \sin \theta)}{k \sin \theta} \\ &= \frac{-\mathrm{i}}{\lambda f} (ab) A e^{\mathrm{i}k_0 L_0} \cdot \frac{\sin(\frac{a}{2} k \sin \theta)}{\frac{a}{2} k \sin \theta} \\ &= \frac{-\mathrm{i}}{\lambda f} (ab) A e^{\mathrm{i}k_0 L_0} \cdot \frac{\sin(\frac{a}{2} \frac{2\pi}{\lambda} \sin \theta)}{\frac{a}{2} \frac{2\pi}{\lambda} \sin \theta} \\ &= \frac{-\mathrm{i}}{\lambda f} (ab) A e^{\mathrm{i}k_0 L_0} \cdot \frac{\sin(\frac{\pi a \sin \theta}{\lambda})}{\frac{\pi a \sin \theta}{\lambda}} \\ &= \frac{-\mathrm{i}}{\lambda f} (ab) A \cdot \frac{\sin \alpha}{\alpha}, \quad \alpha = \frac{\pi a \sin \theta}{\lambda} \\ &= \tilde{c} e^{\mathrm{i}k_0 L_0} \cdot \frac{\sin \alpha}{\alpha}, \quad \tilde{c} = \frac{-\mathrm{i}}{\lambda f} (ab) A, \quad \alpha = \frac{\pi a \sin \theta}{\lambda} \end{split}$$

光强分布为:

$$I(\theta) = \tilde{U}\tilde{U}^*$$

$$= I_0 \left(\frac{\sin \alpha}{\alpha}\right)^2$$

其中,

$$ilde{c} = rac{-\mathrm{i}}{\lambda f}(ab)A, \ \ I_0 = ilde{c} ilde{c}^* = rac{(ab)^2}{(\lambda f)^2}A^2, \ \ lpha = rac{\pi a\sin heta}{\lambda}$$
 $A(heta) = A_0rac{\sinlpha}{lpha}, \ \ lpha = rac{\pi a\sin heta}{\lambda}$

单缝夫琅禾费衍射的主要特征

(1) 最大值

$$I(heta) = I_0 rac{\sin\left(rac{\pi a \sin heta}{\lambda}
ight)}{rac{\pi a \sin heta}{\lambda}}$$

当 $\theta=0$ 时, $I(\theta)$ 取最大值 $I(0)=I_0$,称为零级衍射峰。可以看出, I_0 的物理就是零级衍射峰的光强。

(2) 零点位置

$$I(heta) = I_0 rac{\sin(rac{\pi a \sin heta}{\lambda})}{rac{\pi a \sin heta}{\lambda}}$$

当:

$$\frac{\pi a \sin \theta}{\lambda} = j\pi, \ \ j = \pm 1, \pm 2, \cdots$$

时,即:

$$a\sin\theta = j\lambda, \ j = \pm 1, \pm 2, \cdots$$

时, $I(\theta)=0$,出现暗点。上式称为单缝衍射零点条件。

(3) 次极大

在相邻两个零点之间存在一个极大值

(4) 半角宽度 $\Delta\theta_0$

零级衍射峰的半角宽度,记为 $\Delta \theta_0$,定义为由零级衍射峰与其邻近暗点之间的角方位之差,即:

$$\Delta heta_0 \equiv heta_1 - heta_0$$

其中, $\theta_0 = 0$, θ 满足单缝衍射零点条件:

$$a\sin\theta_1 = 1 \cdot \lambda \Longrightarrow \theta_1 \approx \sin\theta_1 = \frac{\lambda}{a}$$

于是:

$$\Delta\theta_0 = \frac{\lambda}{a}$$

半角宽度也叫衍射发散角。

(5) 单缝宽度的影响

单缝宽度 a 影响半角宽度 $\Delta \theta_0$,也影响零级衍射峰光强 I_0

$$\Delta heta_0 = rac{\lambda}{a}$$

单缝宽度 a 越小, 半角宽度 $\Delta\theta_0$ 越大, 这意味着衍射波更加发散。

$$I_0=rac{(ab)^2}{(\lambda f)^2}A^2$$

单缝宽度 a 越小,零级衍射峰光强 I_0 也越小。

(6) 波长的影响

波长 λ 影响半角宽度 $\Delta \theta_0$,也影响零级衍射峰光强 I_0

$$\Delta heta_0 = rac{\lambda}{a}$$

波长 λ 越大,半角宽度 $\Delta \theta_0$ 也越大,这就是说长波衍射效应更强烈。

$$I_0=rac{(ab)^2}{(\lambda f)^2}A^2$$

波长 λ 越大,零级衍射峰光强 I_0 越小。

(7) 关于参考光程决定的相因子

参考光程相因子 $e^{\mathrm{i}k_0L_0}$ 是场点 P 的函数,应当明确表示为 $e^{\mathrm{i}k_0L_0(P)}$

衍射反比律

$$\rho \cdot \Delta \theta pprox \lambda$$

其中,ho 是限制波前的光孔在某方向的几何线度, $\Delta heta$ 是衍射发散角。

圆孔夫琅禾费衍射

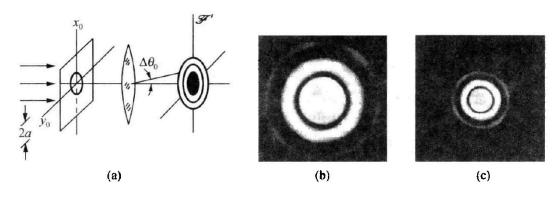


图 2.56 圆孔夫琅禾费衍射.(a) 实验装置,(b) 艾里斑(孔径 0.5 mm),(c) 艾里斑(孔径 1.0 mm)

$$egin{aligned} ilde{U}(heta) &= ilde{c} e^{\mathrm{i} k_0 L_0} \cdot 2 rac{\mathrm{J}_1(x)}{x} \ I(heta) &= I_0 igg(rac{2 \mathrm{J}_1(x)}{x}igg)^2 \end{aligned}$$

其中,

$$x=rac{2\pi a\sin heta}{\lambda},\ \ I_0=rac{(\pi a^2)^2}{(\lambda f)^2}A^2$$

其中, a 是圆孔半径, $J_1(x)$ 是一阶贝塞尔函数。

中心的那个亮斑称为**艾里斑**, I_0 是艾里斑中心强度。

一阶贝塞尔函数的第一个零点 x_0 的位置为:

$$x_0 = 1.22\pi$$

于是第一个暗环的角方位 $heta_{10}$ 应满足:

$$\frac{2\pi a\sin\theta_{10}}{\lambda}=1.22\pi$$

圆孔直径记为 D, D=2a, 于是:

$$\sin heta_{10} = 1.22 rac{\lambda}{D}$$

艾里斑的半角宽度:

$$\Delta heta_0 = heta_{10} pprox 1.22 rac{\lambda}{D}$$

或写为:

$$D\Delta heta_0pprox 1.22\lambda$$

瑞利判据

两个物点反映在像面上有两个艾里斑,设这两个艾里斑中心之角间隔为 $\delta\theta$, 每个艾里斑自身有个半角宽度 $\Delta\theta_0$, 瑞利提出的判据为:

$$\delta heta > \Delta heta_0$$
时,可分辨; $\delta heta < \Delta heta_0$ 时,不可分辨 $\delta = \Delta heta_0$ 时,给出可分辨的最小角间隔 δ_m

瑞利判据规定,当一个像斑中心恰好落在另一像斑边缘暗环时,确认两个像斑刚好可以分辨。

位移-相移定理

在一个夫琅禾费衍射系统中, 当一图像位移时, 其夫琅禾费衍射场将响应一个相移, 两者的定量关系为:

位移
$$(x_0, y_0) \leftrightharpoons 相移(\delta_1, \delta_2)$$

$$\delta_1 = -kx_0 \sin \theta_1$$

$$\delta_2 = -ky_0 \sin \theta_2$$

其中, θ_1, θ_2 标定了夫琅禾费衍射场点的位置。

有序结构的夫琅禾费衍射场

设一衍射屏含 N 个全同单元,它们取向有序但不一定规则排列,设其中心单元产生的夫琅禾费场为 $\tilde{u}_0(\theta_1,\theta_2)$,其他单元相对中心单元的位移矢量分别为 $\vec{r}_j=(x_j,y_j)$,由位移-相移定理,相应的夫琅禾费场的相移量分别为:

$$\delta_{1j} = -kx_j\sin\theta_1$$

$$\delta_{2j} = -ky_j\sin\theta_2$$

于是这有序结构产生的夫琅禾费场的组成为:

$$\begin{cases} \tilde{u}_{0}(\theta_{1},\theta_{2}), \\ \tilde{u}_{1}(\theta_{1},\theta_{2}) = \tilde{u}_{0} \cdot e^{\mathrm{i}(\delta_{11} + \delta_{21})}, \\ \tilde{u}_{2}(\theta_{1},\theta_{2}) = \tilde{u}_{0} \cdot e^{\mathrm{i}(\delta_{12} + \delta_{22})}, \\ \tilde{u}_{3}(\theta_{1},\theta_{2}) = \tilde{u}_{0} \cdot e^{\mathrm{i}(\delta_{13} + \delta_{23})}, \\ \vdots \end{cases}$$

根据波叠加原理,我们得到 N 个全同单元的有序结构产生的夫琅禾费衍射场的一般表达式为:

$$ilde{U}(heta_1, heta_2) = \sum_{i=0}^{(N-1)} ilde{u}_i = ilde{u}_0 \sum_{i=0}^{N-1} e^{\mathrm{i}(\delta_{1i}+\delta_{2i})}$$

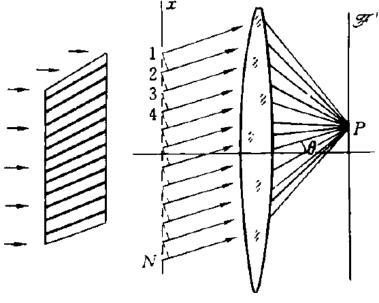
上式中规定, $\delta_{10} = \delta_{20} = 0$

上式可以改写为:

$$egin{aligned} ilde{U}(heta_1, heta_2) &= ilde{u}_0(heta_1, heta_2) \cdot ilde{S}(heta_1, heta_2) \ & ilde{S}(heta_1, heta_2) &= \sum_{i=0}^{N-1} e^{\mathrm{i}(\delta_{1i}+\delta_{2i})} \end{aligned}$$

其中, $ilde{u}_0$ 为单元衍射因子,简称其为**单元因子**或**形状因子**; $ilde{S}(heta_1, heta_2)$ 为单元之间的干涉因子,简称为**结构因子**或**分布因子**。

一维光栅衍射



(a) 多缝光栅

(b) 光程递增 $\Delta r = d \sin \theta$

光栅定义: 凡含众多全同单元, 旦排列规则、取向有序的周期结构, 统称为光栅 (grating)

设一个一维多缝光栅透光的缝宽为 a,挡光的缝宽为 b,光栅的空间周期 d 定义为 a+b,亦称为**光栅常数**。单元密度定义为 $\frac{1}{d}$,光栅的有效长度记为 D,则这块光栅含单元总数为:

$$N = \frac{D}{d}$$

一维光栅的单元因子

一维光栅的基本单元就是宽度为a,长度为b的狭缝,其单元因子为:

$$ilde{u}_0 = ilde{c}e^{\mathrm{i}k_0L_0} \cdot rac{\sinlpha}{lpha}$$

一维光栅的结构因子

自上而下将 N 个单元依次编号为 $1,2,\cdots,N$. 对于一位光栅,单元的位移仅沿 x 方向,相邻单元之间的位移量恒为 d,相应的夫琅禾费场的相移量依次为 $\delta=kd\sin\theta$,于是,一位光栅夫琅禾费衍射场的结构因子为:

$$egin{aligned} ilde{S}(heta) &= \sum_{i=1}^N (1 + e^{\mathrm{i}\delta} + e^{\mathrm{i}(2\delta)} + e^{\mathrm{i}(3\delta)} + \dots + e^{\mathrm{i}(N-1)\delta}) \ &= rac{1 - e^{\mathrm{i}N\delta}}{1 - e^{\mathrm{i}\delta}}, \ \ \delta = kd\sin heta \end{aligned}$$

利用公式:

$$1-e^{\mathrm{i}arphi}=-2\mathrm{i}\sin(rac{arphi}{2})\cdot e^{\mathrm{i}(rac{arphi}{2})}$$

结构因子可进一步表达为:

$$\begin{split} \tilde{S}(\theta) &= \frac{1 - e^{\mathrm{i}N\delta}}{1 - e^{\mathrm{i}\delta}} \\ &= -2\mathrm{i}\sin(\frac{N\delta}{2}) \cdot e^{\mathrm{i}(\frac{N\delta}{2})} \bigg/ - 2\mathrm{i}\sin(\frac{\delta}{2}) \cdot e^{\mathrm{i}(\frac{\delta}{2})} \\ &= e^{\mathrm{i}(N-1)\beta} \cdot \bigg(\frac{\sin N\beta}{\sin \beta}\bigg), \;\; \beta = \frac{\pi d \sin \theta}{\lambda} \end{split}$$

于是一维光栅的夫琅禾费场为:

$$egin{aligned} ilde{U}(heta) &= ilde{u}_0(heta) \cdot ilde{S}(heta) \ &= ilde{c} e^{\mathrm{i} k_0 L_0} \cdot rac{\sin lpha}{lpha} \cdot e^{\mathrm{i} (N-1) eta} \cdot \left(rac{\sin N eta}{\sin eta}
ight) \end{aligned}$$

把 $e^{\mathrm{i}k_0L_0}$ 吸收到 $ilde{c}$ 中,得:

$$ilde{U}(heta) = ilde{c}igg(rac{\sinlpha}{lpha}igg)\cdotigg(rac{\sin Neta}{\sineta}igg)e^{\mathrm{i}(N-1)eta}$$

其中,

$$\alpha = \frac{\pi a \sin \theta}{\lambda}, \ \ \beta = \frac{\pi d \sin \theta}{\lambda}$$

衍射强度分布为:

$$I(heta) = ilde{U} ilde{U}^* = i_0 igg(rac{\sin lpha}{lpha} igg)^2 igg(rac{\sin Neta}{\sin eta} igg)^2$$

上式中, i_0 是单缝衍射零级中心即几何像点处的衍射光强, $(\sin lpha/lpha)^2$ 称为**强度单元因子**, $(\sin Neta/\sineta)^2$ 称为**强度结构因子**。

一维光栅结构因子的主要特征

(1) 主峰 (主极强位置)

$$\beta = j\pi \Longrightarrow d\sin\theta_j = j\lambda, \ \ j = 0, \pm 1, \pm 2, \cdots$$

此时:

$$\left(\frac{\sin N\beta}{\sin\beta}\right)^2=N^2$$

$$I(heta_j) = N^2 \cdot (heta_j)$$

(2) 主峰的半角宽度

第 j 级主峰, 其左右相邻的两个暗点的位置满足:

$$d\sin(\theta_j \pm \Delta\theta) = (k \pm \frac{1}{N})\lambda \Longrightarrow d\cos\theta_j \cdot \Delta\theta = \frac{\lambda}{N}$$

第 j 级主峰的半角宽度:

$$\Delta heta_j = rac{\lambda}{N d \cos heta_j}$$

- (3) 两个主峰之间
- (4) 单元因子作用

$$d\sin\theta_j = j\lambda$$

 $a\sin\theta_{j'} = j'\lambda$
 $\frac{j}{j'} = \frac{d}{a}$

出现缺级现象

第5章 光的偏振

基本概念

光的宏观偏振态

光的宏观偏振态分为五种:线偏振光、自然光、部分偏振光、圆偏振光和椭圆偏振光

线偏振光

光矢量 $\vec{E}(t) = \vec{A}\cos\omega t$

分量表示为:

$$E_x = A_x \cos \omega t, \ E_y = A_y \sin \omega t$$

若两个正交振动之间的相位差 $\delta=0$,则线偏振于一、三象限;

若两个正交振动之间的相位差 $\delta=\pm\pi$,则线偏振于二、四象限

自然光

自然光是大量的、不同取向的、彼此无关的、无特殊优越取向的线偏振光的集合。

部分偏振光

部分偏振光与自然光的区别仅在于部分偏振光不具有轴对称性,存在一优越方向。

圆偏振光

圆偏振光的光矢量 $\vec{E}(t)$ 随时间仅改变方向而不改变大小,即光矢量端点的轨迹是一圆周。

圆偏振光可表示为:

$$ec{E}(t) = E_x(t) ec{e}_x + E_y(t) ec{e}_y$$

其中,

$$E_x(t) = A\cos\omega t, \;\; E_y(t) = A\cos(\omega t \pm rac{\pi}{2})$$

当相位差 $\delta = \frac{\pi}{2}$, 合成结果为右旋偏振光 (顺时针);

当相位差 $\delta = -\frac{\pi}{2}$, 合成结果为左旋偏振光 (逆时针);

正椭圆偏振光

正椭圆偏振光与圆偏振光的区别在于, 椭圆偏振光光矢量的两个正交振动分量的振幅不同。

$$\vec{E}(t) = E_x(t)\vec{e}_x + E_y(t)\vec{e}_y$$

其中,

$$E_x(t) = A_x \cos \omega t, \;\; E_y(t) = A_y \cos(\omega t \pm rac{\pi}{2}), \;\; A_x
eq A_y$$

斜椭圆偏振光

斜椭圆偏振光与正椭圆偏振光的区别在于,斜椭圆偏振光两个正交振动的相位差 $\delta
eq \pm \frac{\pi}{2}$

$$ec{E}(t) = E_x(t)ec{e}_x + E_y(t)ec{e}_y$$

其中,

$$E_x(t) = A_x \cos \omega t, \;\; E_y(t) = A_y \cos(\omega t + \delta), \;\; A_x
eq A_y, \;\; \delta
eq \pm rac{\pi}{2}$$

一条公式概括三种偏振光

设光矢量的两个正交振动为:

$$\begin{cases} E_x(t) = A_x \cos \omega t \\ E_y(t) = A_y \cos(\omega t \pm \delta) \end{cases}$$

当 $\delta = 0, \pi$ 时, \rightarrow 线偏振光

当 $\delta = \pm \frac{\pi}{2}, A_x = A_y$ 时, \to 圆偏振光

当 $\delta = \pm \frac{\pi}{2}, A_x \neq A_y$, \rightarrow 正椭圆偏振光

马吕斯定律

$$I_P(\alpha) = I_0 \cos^2 \alpha$$

其中, $I_0=A_0^2$ 为入射光强, α 是入射线偏振光的偏振方向与偏振片透振方向的夹角, $I_p(\alpha)$ 是透射光强。

偏振度

偏振态	直接通过偏振片,旋转偏振片观察光强	先通过1/4波片,再通过偏振片,旋转偏振片观察光强
自然光	光强不变	光强不变
圆偏振光	圆偏振光	光强改变,出现消光
线偏振光	光强改变,出现消光	
部分偏振光	光强改变, 不消光	光强改变,不消光
椭圆偏振光	光强改变, 不消光	光强改变,出现消光

菲涅耳公式

菲涅尔公式成立条件

绝缘介质、各向同性介质、弱场或线性介质、光频段

菲涅尔公式

p 振动: 平行入射面

s 振动: 垂直入射面

$$\begin{split} \tilde{E}_{1p}' &= \frac{n_2 \cos i_1 - n_1 \cos i_2}{n_2 \cos i_1 + n_1 \cos i_2} \tilde{E}_{1p} = \frac{\tan(i_1 - i_2)}{\tan(i_1 + i_2)} \tilde{E}_{1p} \\ \tilde{E}_{2p} &= \frac{2n_1 \cos i_1}{n_2 \cos i_1 + n_1 \cos i_2} \tilde{E}_{1p} \\ \tilde{E}_{1s}' &= \frac{n_1 \cos i_1 - n_2 \cos i_2}{n_1 \cos i_1 + n_2 \cos i_2} \tilde{E}_{1s} = \frac{\sin(i_2 - i_1)}{\sin(i_2 + i_1)} \tilde{E}_{1s} \\ \tilde{E}_{2s} &= \frac{2n_1 \cos i_1}{n_1 \cos i_1 + n_2 \cos i_2} \tilde{E}_{1s} = \frac{2 \cos i_1 \sin i_2}{\sin(i_1 + i_2)} \tilde{E}_{1s} \end{split}$$

布儒斯特角

布儒斯特角:使 p 光的光强反射率 $R_p=0$ 的特殊角入射 i_B 称为布儒斯特角。此时反射光只有 s 分量,是线偏振光。

$$an i_B = rac{n_2}{n_1}$$

光在晶体中的传播

晶体的分类

若按光学性质分类,晶体可分为:

(1) 单轴晶体: 只有一个光轴方向

(2) 双轴晶体:有两个光轴方向

(3) 立方晶系: 各向同性

双折射基本物理量

满足通常各向同性介质中折射定律的光称为寻常光,简称为 0 光。

不服从通常折射定律的光称为**非常光**,简称为e光。

若入射光为自然光,则两束透射光是线偏振光,且偏振方向不同。

光轴:晶体中存在一个特殊方向,光沿这个方向在晶体中传播时不发生双折射,此特殊方向称为晶体的光轴。

主截面:由晶体表面的法线 \vec{N}_s 和晶体内部的光轴 \vec{z} 组成的平面称为晶体**主截面**

入射面: 由入射光线方向 \vec{r}_1 和晶体表面法线 \vec{N}_s 组成的平面称为入射面

主平面: 晶体中**光线**与光轴组成的平面称为**主平面**.

实验发现,当入射面与主截面重合时,e 光偏折仍在入射面内;当入射面与主截面不重合时,e 光射线就可能不在入射面内。

o 光和 e 光的判断方法

- o 振动的光矢量 $\vec{E}_o(t)$ \perp 主平面 (\vec{r}, \vec{z}) ;
- e 振动的光矢量 $ec{E}_e(t)$ || 主平面 $(ec{r},ec{z})$

o 光和 e 光波面的传播性质

- o 振动的传播具有各向同性,o 光波面为球面 $\Sigma_o(t)$,传播速度为 v_o ,与传播角度无关。
- e 振动的传播具有各向异性, e 光波面为旋转椭球面, 其转轴为光轴。
- o 光和 e 光的波面相切于光轴

传播方向角:光在晶体中的传播方向与光轴的夹角,常记为 ξ

e 光波面传播速度 $v_e(\xi)$ 与方向角 ξ 有关:

对于其他传播方向, e 光速度介于 v_o 和 v_e 之间, 即 e 光的折射率介于 n_o 和 n_e 之间.

负晶体: $v_o \leq v_e(\xi) \leq v_e$, $n_e \leq n_e(\xi) \leq n_o$

正晶体: $v_e \leqslant v_e(\xi) \leqslant v_o$, $n_o \leqslant n_e(\xi) \leqslant n_e$

负晶体, e 光为快光, o 光为慢光

正晶体, e 光为慢光, o 光为快光

晶体中的惠更斯作图法

见教材

三个棱镜双折射作图

尼科尔棱镜、罗雄棱镜、沃拉斯顿棱镜和期末双折射那道题

波晶片

波晶片: 厚度均匀且光轴平行入射表面的薄片, 用于产生和检验圆偏振光或椭圆偏振光

设一束平行光正入射,表观上不出现双折射,但两个特征振动 $\vec{E}_o(t)$ 和 $\vec{E}_e(t)$ 的传播速度分别为 v_o 和 v_e ,相应的折射率分别为 n_o 和 n_e 。虽然两者通过的路程相等,但光程却不等, $\vec{E}_o(t)$ 与 $\vec{E}_e(t)$ 之间将产生一附加相位差 δ'

若入射的是一束偏振光,其真空中的波长为 λ_0 ,设在波晶片入射点 A 处 $\vec{E}_o(t)$, $\vec{E}_e(t)$ 的相位分别为 $\varphi_o(A)$ 和 $\varphi_e(A)$,而到达出射点 B 处这两个正交振动的相位为:

$$arphi_o(B) = arphi_o(A) - rac{2\pi}{\lambda_0} n_o d$$

$$arphi_e(B) = arphi_e(A) - rac{2\pi}{\lambda_0} n_e d$$

这两个正交振动在波晶片出射点 B 处的相位差为:

$$arphi_o(B) - arphi_e(B) = arphi_o(A) - arphi_e(A) + rac{2\pi}{\lambda_0}(n_e - n_o)d$$

简写为:

$$\delta_{oe}(B) = \delta_{oe}(A) + \delta'_{oe}$$

其中, $\delta'_{oe}=rac{2\pi}{\lambda_0}(n_e-n_o)d$

(1) 四分之一波晶片

$$\delta_{oe}^{\prime}=\pm(2k+1)rac{\pi}{2},~~k=0,1,2\cdots$$

对于正晶体制成的 $\frac{\lambda}{4}$ 片,因为 $n_e>n_o$,故有:

$$\delta_{oe}'=\frac{1}{2}\pi,\frac{3}{2}\pi,\frac{5}{2}\pi,\cdots$$

对于负晶体制成的 $\frac{\lambda}{4}$ 片,因为 $n_e < n_o$,故有:

$$\delta_{oe}^{\prime}=-rac{1}{2}\pi,-rac{3}{2}\pi,-rac{5}{2}\pi,\cdots$$

 $\frac{\lambda}{4}$ 片所提供的有效相位差为:

$$\delta_{oe}'=\pmrac{\pi}{2}$$

 $\frac{\lambda}{4}$ 片的厚度应该满足以下条件:

$$d=(2k+1)rac{\lambda_0}{4\Delta n}$$

其中, $\Delta n = |n_e - n_o|$

其厚度最小值为:

$$d_m = rac{\lambda_0}{4\Delta n}$$

(2) 二分之一波晶片

产生的附加相位差满足:

$$\delta'_{oe} = \pm (2k+1)\pi$$

有效相位差为:

$$\delta'_{oe}=\pi$$

对正负晶体均为此值

 $\frac{\lambda}{2}$ 片的厚度 d 满足:

$$d = (2k+1)\frac{\lambda_0}{2\Delta n}$$

其中, $\Delta n = |n_e - n_o|$

厚度最小值为:

$$d_m = rac{\lambda_0}{2\Delta n}$$

(3) 全波晶片 (λ 片):

附加相位差满足:

$$\delta_{oe}'=\pm 2k\pi, \quad k=1,2,3,\cdots$$

厚度满足:

$$d = k \frac{\lambda_0}{\Delta n}$$

其中, $\Delta n = |n_e - n_o|$

厚度最小值为:

$$d_m = rac{\lambda_0}{\Delta n}$$

通过波晶片后的偏振态分析程序

- (1) 以波晶片光轴方向为基准,在光束的横平面上取定坐标架(xy),x 轴表示 e 振动而 y 轴表示 o 振动
- (2) 以此坐标架为参考,确定光束在晶片入射点的相位差 $\delta_{oe}(A)$,并根据波晶片的种类确定附加相位差 $\delta_{oe}'=rac{2\pi}{\lambda_0}(n_e-n_o)d$
- (3) 根据 $\delta_{oe}(B)=\delta_{oe}(A)+\delta_{oe}'$ 计算出光在波晶片出射点的相位差 $\delta_{oe}(B)$,再借助解析几何知识判定出射光的偏振态

线偏振光入射于 $\frac{\lambda}{4}$ 片时,其出射光一般为正椭圆偏振光

当入射光的线偏振方位与 $\frac{\lambda}{4}$ 片光轴的夹角为 $\frac{\pi}{4}$ 时,出射光为圆偏振光,因为此时两个正交振动的振幅相等。

当入射光的线偏振方位平行或垂直波晶片光轴时,出射光依然为线偏振光且偏振方向不变,这时波晶片提。供的附加相位差不起作用,因为两个正交振动之 一的振幅为零

第6章 吸收、色散和散射

介质对光的吸收: 光的强度随传播距离而减少的现象

光的散射: 介质的不均匀性将导致光的散射

色散: 介质中光速与光频或光波长有关

吸收

色散

散射