# 第一次习题课光学部分整理

by mobius

2024.4.26

# Part1 几何光学

- 基本定律
  - 。 成立条件:
    - 研究对象的几何尺寸D远大于入射光波波长\
    - 入射光强不太强
  - 。 光的直线传播定律、独立传播定律
  - 。 反射和折射定律:
    - 反射定律: θ = θ'
    - 折射定律:  $n_1 sin\theta_1 = n_2 sin\theta_2$
    - 全反射现象:  $i_c = arcsin(\frac{n_2}{n_1})$
- 光程
  - 光程的大小等于光在介质中传播路程与折射率的点乘, 且与传播的时间成正比
  - 。 公式:
    - 均匀介质: L = ns
    - 连续变化的介质:  $L = \int_A^B n ds$
- 费马原理
  - 。 表述
    - 表述一: 光线从空间一点传播到另一点,沿所需时间为驻值的路径传播:  $\delta t = 0, t = \int_A^B rac{ds}{v}$
    - 表述二:光线是沿光程为驻值的路径传播的: $\delta L=0, L=\int_A^B nds$
  - 。 应用
    - 利用变分法,可得光线的真实路径满足的程函方程
- 薄透镜成像
  - 。 成像公式:
    - 高斯成像公式:  $\frac{f'}{s'} + \frac{f}{s} = 1$
    - 牛顿成像公式: x'x = f'f
  - 。 光线作图
    - 透镜成像性质:
      - 1.平行于光轴的物方入射光线,折射后成为经过像方焦点的光线
      - 2.经过物方焦点的入射光线,折射后成为平行于光轴的像方光线
      - 3.经过光心的物方入射光线,折射后成为同方向经过光心的像方光线
    - 注意点:
      - 1.两个焦点和两个主点,四点完全确定了光具组的成像性质
      - 2.物方焦距以物方焦点在物方主平面的左侧为正,像方焦距以像方焦点在像方主平面的右侧为正

# Part2 波动光学

#### • 光是电磁波

- 标量波函数:  $E(\vec{r},t)=E_0(\vec{r})cos(wt-\vec{k}\cdot\vec{r}+\phi_0)$
- 复波函数:  $\tilde{E}(\vec{r},t) = \tilde{E}_0(\vec{r})e^{-i(wt-\vec{k}\cdot\vec{r}+\phi_0)}$
- 叠加原理: 当多列光波同时存在时,在重叠区域,光矢量是各列波的光矢量之和
  - 传播介质为线性介质。
  - 振动不十分强
  - 振动矢量 (瞬时值) 的叠加

## • 光的干涉

- 。 相干条件:
  - 存在互相平行的电场分量
  - 频率相同
  - 相位差稳定
- 。 干涉条纹:

  - 反衬度:  $\gamma \stackrel{\text{def}}{=} \frac{I_{\text{max}} I_{\text{min}}}{I_{\text{max}} + I_{\text{min}}}$
- 。 杨氏双缝干涉
  - 两列波在屏幕任一点的光程差:  $\Delta L = L_2 L_1 = \sqrt{D^2 + \left(x + \frac{d}{2}\right)^2} \sqrt{D^2 + \left(x \frac{d}{2}\right)^2} \approx \frac{d}{D}x$
  - 干涉条纹间隔:  $x=\frac{D\lambda_0}{d}$
  - 光强分布:  $I(x) = 2I_0 \cos^2\left(\frac{\pi d}{\lambda_0 D}x\right)$
  - 移动光源:  $\frac{\Delta s}{l} = -\frac{\Delta h}{D}$
- 。 等倾干涉\*
  - ullet 两東出射光的光程差为:  $\Delta L = 2h\sqrt{n^2-n_1^2\sin^2 heta_i} + rac{\lambda}{2}$
  - 亮圆环:  $2nh\cos\theta_r+rac{\lambda}{2}=m\lambda,\quad m=0,1,2,\cdots$
- 。 等厚干涉\*
  - 劈尖干涉:  $\Delta L = 2h \frac{\lambda}{2}$
  - 牛顿环:原理类似,用做差法计算

## • 光的衍射

- 。 基尔霍夫衍射公式
  - 菲涅尔-基尔霍夫衍射公式:  $ilde{E}(P)=-rac{i}{\lambda}\oint\limits_{\Sigma}rac{\cos heta_0+\cos heta}{2} ilde{E}_0(Q)rac{e^{ikr}}{r}d\Sigma$
  - 入射光与衍射光不都是平行光的衍射,称为<u>菲涅尔衍射</u>或近场衍射;入射与衍射光都是平行光的衍射, 称为<u>夫琅和费衍射</u>
  - 巴比涅原理:  $\tilde{E}_a(P) + \tilde{E}_b(P) = \tilde{E}_0(P)$
- 单缝夫琅和费衍射
  - 屏幕上光强:  $\tilde{E} = \tilde{E}_0 \sin c \left( \frac{\pi a}{\lambda} \sin \theta \right), I = I_0 \sin c^2 \left( \frac{\pi a}{\lambda} \sin \theta \right)$
  - 亮条纹:  $\frac{d}{d\alpha}\sin c(\alpha) = 0 \Rightarrow \alpha = \tan \alpha$
  - 暗条纹:  $\operatorname{sinc}(\alpha) = 0 \Rightarrow \alpha = m\pi, \sin \theta = m\frac{\lambda}{a}$
  - 零级衍射斑的半角宽:  $\Delta \theta = \frac{\lambda}{a}$

#### 。 圆孔夫琅和费衍射\*

■ 光强分布:  $\tilde{I} = \tilde{I}_0 \frac{2J_1(2\alpha)}{2\alpha}$ 

• 主极大角宽度:  $\Delta \theta = 1.22 \frac{\lambda}{D}$ 

■ 瑞利判据: 两个艾里斑的角距离大于等于每个艾里斑的半角宽

## 。 光栅衍射\*

• 光强分布:  $I = I_0 \left(\frac{\sin \alpha}{\alpha}\right)^2 \left(\frac{\sin(N\delta/2)}{\sin(\delta/2)}\right)^2$ 

■ 主极大位置:  $\delta = 2m\pi$ • 光栅方程:  $d\sin\theta = m\lambda$ 

# Part3 光的偏振

## 偏振光

## 。 分类:

■ 自然光:振幅在各个方向上平均分布

■ 偏振光:振动集中在一个方向上

■ 圆偏振光、椭圆偏振光:两列偏振光的叠加

■ 部分偏振光:各个方向都有振动,但有优势方向

$$\circ$$
 偏振度:  $P \stackrel{\mathrm{def}}{=} rac{I_{\mathrm{max}} - I_{\mathrm{min}}}{I_{\mathrm{max}} + I_{\mathrm{min}}}$ 

## • 偏振片&布儒斯特角

• 吕马斯定理:  $I=I_0\cos^2\alpha$ 

• 布儒斯特角\*:  $\theta_b = \arctan \frac{n_2}{n_1}$ 

# Part4 黑体辐射&光电效应

#### • 黑体辐射

#### 。 辐射与吸收

■ 热辐射:分子或原子由带电粒子组成,在热运动时会产生电磁辐射

■ 单色辐射本领 $r(\lambda,T)$ : 在温度为T的热辐射体表面,单位面积、单位波长范围内辐射的电磁波功率

■ 总辐射本领: 单位表面积辐射的总功率 $R(T) = \int_0^\infty r(\lambda,T) d\lambda$ 

■ 单色吸收本领: 单位面积、时间、波长内被物体吸收的能量与辐射到物体上的总能量比值 $\alpha = \frac{dE'(\lambda,T)}{dE(\lambda)}$ 

### • 热平衡辐射

■ 基尔霍夫定律: 
$$\frac{r_1(\lambda,T)}{\alpha_1(\lambda,T)} = \frac{r_2(\lambda,T)}{\alpha_2(\lambda,T)} = r_0(\lambda,T)$$

#### 。 黑体辐射:

■ Stefan-Boltzmann定律:  $R = \sigma T^4$ 

■ 维恩位移定律:  $r(\lambda,T)$ 的极大值点为 $\lambda_m=\frac{b}{T}$ ■ 普朗克公式:  $r_0(\lambda,T)=\frac{2\pi hc^2}{\lambda^5}\frac{1}{e^{hc/(\lambda k_BT)}-1}$ 

## • 光电效应

- 。 光电效应规律
  - 存在饱和电流
  - 存在反向截止电压
  - 改变入射光强,发现饱和光电流与光强成正比
  - 不改变光强,而是改变入射光的频率ν,饱和电流不变
  - 反向截止电压随频率升高而升高
  - 从光开始照射阴极,到发射出光电子,所需的驰豫时间 < 10<sup>-9</sup>秒
- 。 与经典物理的矛盾

## • 光的波粒二象性

- 相对论质能关系:  $E=mc^2$
- 。 光子动量:  $p=mc=rac{E}{c}=rac{h
  u}{c}=rac{h}{\lambda}=\hbar k$
- 康普顿散射
  - 康普顿散射公式:  $\Delta \lambda \stackrel{\text{def}}{=} \lambda \lambda_0 = 2\lambda_c \sin^2 \frac{\theta}{2}$

# 考试提醒

- 1.讲义的标星部分不在考试范围内
- 2.考试形式包含判断题,简答题和计算题
- 3.课后作业很重要