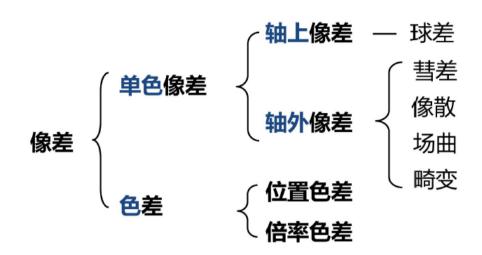
# CH7: 几何像差



### CH7: 几何像差

- 1、基本概念:
- 2、球差:

单色 宽光束轴上点 的 轴向 像差

3、彗差:

单色 宽光束轴外点 的 垂轴 向差

4、像散:

单色细光束 轴外点 的 轴向 像差

5、场曲:

单色细光束 轴外点 的 轴向 像差

6、畸变:

单色细光束 轴外点 的 垂轴 向差

7、位置色差:

复色细光束 轴上点 的 轴向 向差

8、倍率色差:

复色细光束 轴外点 的 垂轴 向差

9、Q&A:

### CH8: 初级像差

- 1、初级球差:
- 2、初级轴外像差:
- 3. 匹兹凡面弯曲:
- 4. 初级色差:
- 5. 初级相差总结:

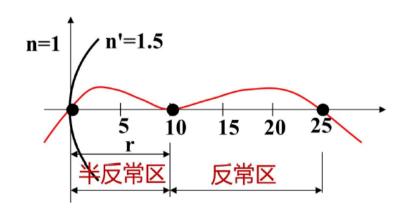
### 1、基本概念:

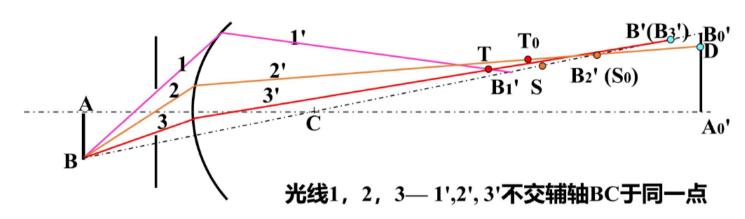
- 第一近轴光线
- 第二近轴光线
- 宽光束、细光束 (根据上下光线之间的孔径来定义)
- 子午平面、弧矢平面
- 子午光线、弧矢光线
- 边缘光线
- 主光线、上光线、下光线
- 前光线、后光线
- 辅轴
- 子午焦线、弧矢焦线 (像散)

# 2、球差:

### 单色 宽光束轴上点 的 轴向 像差

- 轴向球差计算
- <del>垂</del>轴球差计算 (*tanU*)
- 初级球差、高级球差
- 球差曲线
- 近轴区、赛得区 (A<sub>1</sub>)
- 最大剩余球差 (0.707)
- 单个折射球面的球差
  - 。 三个无球差点的位置
  - 。 一对共轭齐明点的成像特性
  - 。 齐明透镜 (会考计算)
  - 。 反常区、半反常区、正常区的分布位置以及成像特性

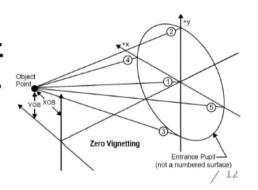




A0'—A的理想像点 Bθ'— B的理想像点 B'— B的近轴像点,与Βθ'不重合

上下光线交点T:不在主光线上,不在辅轴上前后光线交点S:不在主光线上,但在辅轴上

 $\begin{array}{l}
 \text{4.2.} \\
 \text{4.2.} \\
 \text{5.2.} \\
 \text{5.2.} \\
 \text{6.2.} \\$ 



### 3、彗差:

单色 宽光束轴外点 的 垂轴 向差

- 子午彗差计算
- 弧矢彗差计算
- 影响因素
  - 。孔径
  - 。视场

# 4、像散:

## 单色细光束 轴外点 的 轴向 像差

- 影响因素
  - 。视场
- 子午像、弧矢像的形状
- 像散曲线

## 5、场曲:

## 单色细光束 轴外点 的 轴向 像差

- 子午场曲计算
- 弧矢场曲计算
- 影响因素
  - 。 视场
- 场曲曲线

# 6、畸变:

### 单色细光束 轴外点 的 垂轴 向差

- 绝对畸变计算
- 相对畸变计算
- 正畸变、负畸变
- 桶形畸变、枕形畸变
- 畸变的度量曲线
- 与光阑的位置关系
- 无畸变的光学系统 (两种)

## 7、位置色差:

## 复色细光束 轴上点 的 轴向 向差

- 位置色差计算
- 位置色差曲线
- 影响因素

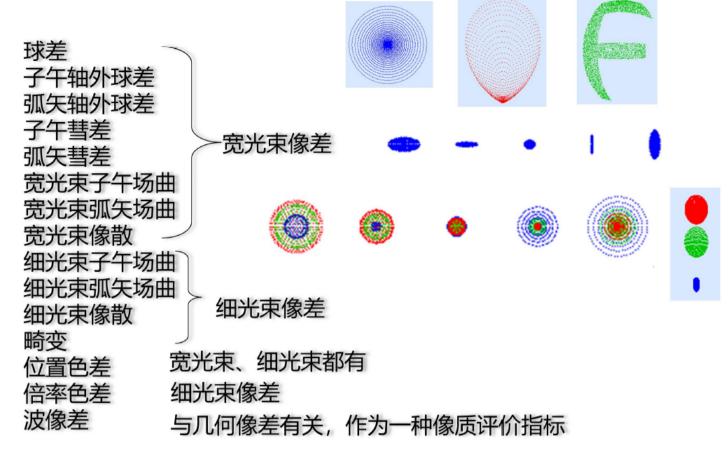
# 8、倍率色差:

### 复色细光束 轴外点 的 垂轴 向差

- 倍率色差计算
- 与光阑的位置关系
- 影响因素
  - 。视场

# 9、Q&A:

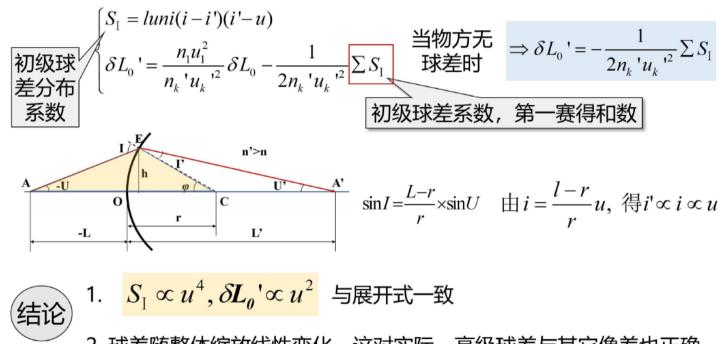
- 1. 不同的像差的影响因素是怎么确定的?
  - 轴外/轴上 => 视场
  - 。 宽光束/细光束 => 孔径
  - 。 单色光/复色光 => 折射率



# CH8:初级像差

## 1、初级球差:

赛德区:



2. 球差随整体缩放线性变化,这对实际、高级球差与其它像差也正确。

### • 薄透镜:

- 。 单个薄透镜不能消球差
- 。 正透镜恒产生负球差,负透镜恒产生正球差,当入、出射光线关于透镜对称时,球差取得极值 (绝对值最小)

#### 薄透镜系统

$$\delta L_0' = -\frac{1}{2n_k'u_k'^2} \sum S_1 = -\frac{1}{2n_k'u_k'^2} \sum_{1}^{k} h^4 A$$

• 平行平板

$$\delta L_{p0}' = \frac{n^2 - 1}{2n^3} du_1^2 > 0$$

- 平行平板只产生**正球差**,当  $u_1$  为 0 时无球差
- 平板厚球差大
- 平板孔径大球差大

### 2、初级轴外像差:

◇ 偷懒了,直接搬运ppt内容 >-

# 

## 1. 初级彗差

$$K_{s0} = -\frac{1}{2n'u'} \sum S_{II}$$
$$K_{t0} = -\frac{3}{2n'u'} \sum S_{II}$$

# 2. 初级像散与像面弯曲

$$x_{t}' = -\frac{1}{2n'u'^{2}} (3\sum S_{III} + \sum S_{IV})$$

$$x_{s}' = -\frac{1}{2n'u'^{2}} (\sum S_{III} + \sum S_{IV})$$

$$\Delta x' = -\frac{1}{n'u'^{2}} \sum S_{III}$$

3. 初级畸变 
$$\delta y_p' = -\frac{1}{2n'u'} \sum S_V$$

## 其中

$$\sum S_{\rm I} = \sum luni(i-i')(i'-u)$$

$$\sum S_{\rm II} = \sum S_{\rm I} \frac{i_p}{i} \propto u^3 W$$

$$\sum S_{\rm III} = \sum S_{\rm II} \frac{i_p}{i} = \sum S_{\rm I} (\frac{i_p}{i})^2 \propto u^2 W^2$$

$$\sum S_{\rm IV} = J^2 \sum \frac{n'-n}{n'nr} \propto u^2 W^2$$

$$\sum S_{\rm V} = \sum (S_{\rm III} + S_{\rm IV}) \frac{i_p}{i} \propto u W^3$$

# 所以

$$\begin{cases} K_{s0}, K_{t0} \propto u^2 W \\ x_t', x_s', \Delta x' \propto W^2 \\ \delta y_p' \propto W^3 \end{cases}$$

 $S_i$  是第 i 赛得和数,分别代表不同的初级相差:球差、彗差、像散、场曲、畸变

u 是孔径, W 是视场,  $i_p$  是主光线在曲面上的入射角

- 讨论
  - 。 当总球差为 0 时, 也会有彗差
  - 。 当总球差不为 0 时,必有彗差,当  $i_p$  等于 0 (即主光线过球心) 时,无彗差
  - 。 像散为 0 时,仍然有场曲

### 3. 匹兹凡面弯曲:

当像散为 Ø 时, 仍然由有场曲

• 单个薄透镜

$$\sum S_{IV} = J^2 rac{n-1}{n} (rac{1}{r_1} - rac{1}{r_2}) = J_2 rac{\phi}{n}$$

其中,
$$\phi=(n-1)(\rho_1-\rho_2)$$

单薄透镜不能校正匹兹凡和,正负光焦度分离和厚透镜是校正  $S_{IV}$  的两种方法

### 4. 初级色差:

v 是阿贝常数

• 平行平板的位置色差

平行平板的初级位置色差 
$$\sum C_1 = -\frac{dn}{n^2} du_1^2 \Rightarrow \delta l_{ch}' = \frac{dn}{n^2} \bullet d > 0$$

• 位置色差影响因素

$$\sum C_{\rm I} \propto u^2 \Rightarrow \delta l_{ch}' \propto u^0$$

### 近轴光存在初级位置色差

$$\sum C_{\rm II} \propto uW \Rightarrow \delta y_{ch} ' \propto W$$
 初级倍率色差与视场一次方成比例,当视场较小时就会受到影响

- 单薄透镜的位置色差
  - 。 正透镜产生负色差
  - 。 负透镜产生正色差
  - 。 色差大小与物距 (像距) 有关
- 薄透镜系统的位置色差

透镜对系统位置色差的贡献与其所处的位置有关, h 越小色差越小

- 位置色差的校正 (有可能会考计算)
  - 。 ☆ 双胶合的微小间隙透镜组  $(h_1 = h_2)$

$$\begin{cases} \frac{\varphi_1}{v_1} + \frac{\varphi_2}{v_2} = 0\\ \varphi_1 + \varphi_2 = \varphi \end{cases}$$

### 两个透镜的光焦度必须异号,用不同牌号的玻璃,阿贝常数之差尽可能大

。 有间隔的分离透镜组  $(h_1 
eq h_2)$ 

$$\begin{cases} \frac{\varphi_1}{v_1} + \frac{h_2^2}{h_1^2} \frac{\varphi_2}{v_2} = 0 \\ \varphi_1 + \frac{h_2}{h_1} \varphi_2 = \varphi \end{cases}$$

$$rac{h_2}{h_1}=1-darphi_1$$

• 初级倍率色差

$$\delta y_{ch}' = \frac{n_1 u_1}{n_{b_1}' u_{b_1}'} \delta y_{ch} - \frac{1}{n_{b_1}' u_{b_1}'} \sum C_{II}$$
 初级倍率色差分布系数

当 
$$\delta y_{ch} = 0$$
 有  $\delta y_{ch}' = -\frac{1}{n'u'}\sum C_{II}$ 

$$\sum C_{II} = \sum luni_p \left(\frac{dn'}{n'} - \frac{dn}{n}\right) = \sum C_{I} \frac{i_p}{i}$$
 产生原因:  $C\pi \neq 0$ 

#### 以下部分, 记住结论即可

- 单薄透镜的倍率色差
- ① 单薄透镜的初级倍率色差

经推导得 
$$\sum C_{II} = hh_p \frac{\phi}{\nu}$$

・ 当CI=0时,必有h=0,此时CII自动为零

初级倍率色差系数

・ 当单片Cr≠0时,要校正Crr, 只有hp=0即 光阑与之重合

- 接触薄系统的倍率色差  $(h, h_p$ 不变)
  - ② 接触薄系统—认为h、hp不变

$$\sum C_{\rm II} = h h_p \sum \frac{\varphi}{\nu}$$

- 要求Σ (φ/ν) =0, 与校正位置色差一致。所以,校
- 正位置色差的同时也校正了倍率色差。

   当hp=0 即光阑与之重合时,不论位置色差如何都能 校正倍率色差。

- 双分离透镜系统的倍率色差
- ③ 双分离透镜系统

校正倍率色差要求 
$$h_1h_{p1}\frac{\varphi_1}{\nu_1}+h_2h_{p2}\frac{\varphi_2}{\nu_2}=0$$
 当位置色差校正后,倍率色差不能自动为零

分离透镜系统要同时校正两种色差, 必须每一镜组本身校正色差

## 5. 初级相差总结:

初级球差 
$$\delta L_0' = -\frac{1}{2n'u'^2} \sum S_{\parallel} \propto u^2$$
 其中  $\sum S_{\parallel} = \sum luni(i-i')(i'-u) \propto u^4$   $\sum S_{\parallel} = \sum S_{\parallel} \frac{i_p}{i} \propto u^3 W$   $\sum S_{\parallel} = \sum S_{\parallel} \frac{i_p}{i} \propto u^3 W$   $\sum S_{\parallel} = \sum S_{\parallel} \frac{i_p}{i} \approx \sum S_{\parallel} \frac{i_$