

应用光学 Applied Optics

任课教师: 陈瑞

电子邮箱: chenr229@mail.sysu.edu.cn

助教安排: 柳夏、石福隆

答疑时间: 周四下午2:30-3:30, 爪哇堂307

中山大学 物理学院 2021-1



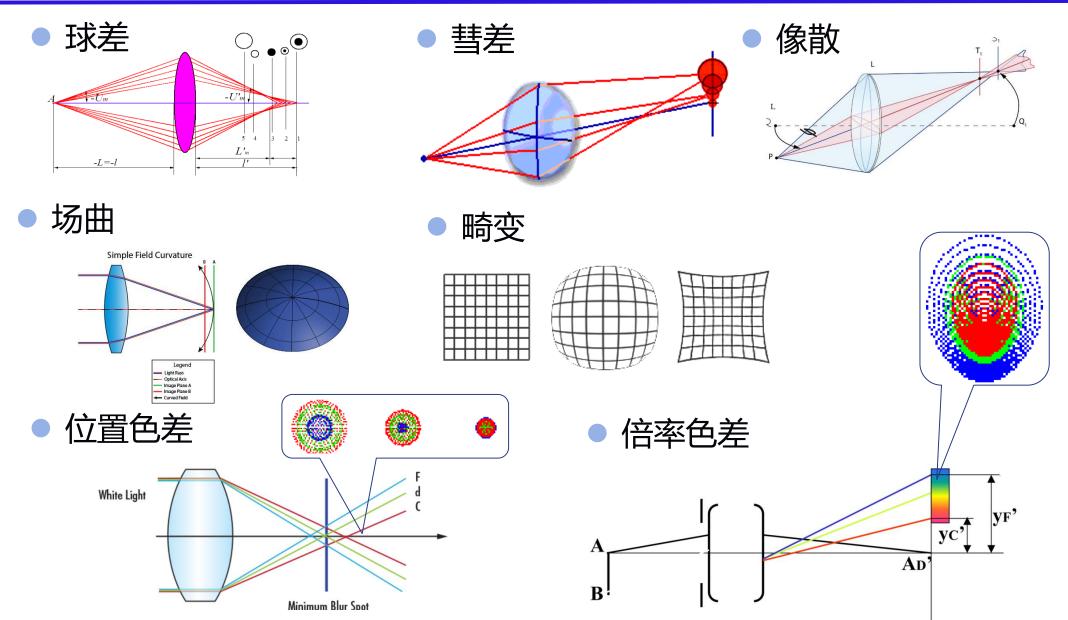
像差理论

几何像差

轴上点像差一球差 (Spherical Aberration) Ch 7 单色像差 彗差 (Coma) 像散 (Astigmatism) 轴外点像差 场曲 (Field Curvature) Ch 8 畸变 (Distortion) 轴上点像差 --- 位置色差 (longitudinal CA) Ch 9 色像差 轴外点像差 --- 倍率色差 (Lateral CA) Ch 10 波像差:与像质评价指标和光学检测相联系; 光线追迹-光路计算



七种像差





像质评价方法

- ❖ 成像光学系统必须校正光学系统的像差,但是既不可能也无必要把像差校 正到完全理想的程度;
- ※需要选择像差的最佳校正方案, 也需要确定校正到怎样的程度才能满足使用要求, 即确定像差容限。

像质评价方法

空间域方法

物体看做是发光点的集合, 以一点成像的能量集中程度 表征光学系统成像质量。

空间频域方法

斯特列尔判断

瑞利判读

分辨率

点列图

—— 光学传递函数

物体的亮度分布函数展开为傅里叶级数,光学系统的特性表现为它对各种频率的正弦光栅的传递和反应能力。



任何实用的光学系统都必须经过精细设计、校正其像差以达到良好的成像质量,因此,为了获得像差的最佳校正和平衡,需要不断的修改光学结构参数和反复大量的光线光路计算,也称为光线追迹。

- ●11.1 概述
- 11.2 近轴光线追迹
- 11.3 子午光线追迹
- ●11.4 轴外点细光束追迹
- 11.5 空间光线追迹



任何实用的光学系统都必须经过精细设计、校正其像差以达到良好的成像质量,因此,为了获得像差的最佳校正和平衡,需要不断的修改光学结构参数和反复大量的光线光路计算,也称为光线追迹。

- ●11.1 概述
- 11.2 近轴光线追迹
- 11.3 子午光线追迹
- ●11.4 轴外点细光束追迹
- 11.5 空间光线追迹



11.1 概述

一. 光线追迹

- 实际光学系统只有在近轴区才能像理想光学系统那样完善成像; 近轴小物体以细光束成像的系统没有<mark>实用意义</mark>;
- 相对孔径和视场这两个参数与系统的功能和使用价值密切相关, 正如拉氏不变量决定了系统传输信息的大小。
- 为了获得实际光学系统中像差的最佳校正和平衡,要不断地修改结构参数,需要进行光线光路计算,了解系统像差,进行综合分析和评价,最终确定下一步的方向;
- 在这个过程中,需要反复作大量光线的光路计算,称为光线追迹 (Ray tracing)。



二. 光学设计中的光线追迹过程

光学系统确定后,通过近轴光线光路计算可求得该系统的有关参数。

- 对视场中一物点作**近轴光线光路计算**可求得其理想像点位置;
- 过某一孔径的实际光线光路计算可求得其实际像点位置;
- 实际像点的坐标与理想像点坐标的偏离,便是相应的像差值;
- 如果系统的像差不符合要求,就需要修改系统中一些结构参数, **重复光路计算**,直到得到满意的结果。



11.1 概述

三. 光线光路计算

通常主要作以下光线的光路计算。

- 近轴光线的光路计算:近轴光线光路计算,最后得到像的理想状态;
- ●子午面内的光线光路计算: 远轴光线光路计算, 最后可以得到子午面内实际光线的像差;
- ●沿主光线的细光束光路计算: 计算得到细光束像差, 包括细光束成像的子午场曲、弧矢场曲和像散差;
- ●子午面外的光线或者空间光线的光路计算: 获得空间光线子午像差分量和弧矢像差分量,对系统的成像质量有着全面的了解。



任何实用的光学系统都必须经过精细设计、校正其像差以达到良好的成像质量,因此,为了获得像差的最佳校正和平衡,需要不断的修改光学结构参数和反复大量的光线光路计算,也称为光线追迹。

- ●11.1 概述
- 11.2 近轴光线追迹
- ■11.3 子午光线追迹
- ●11.4 轴外点细光束追迹
- 11.5 空间光线追迹



一. 基本参数计算

● 求高斯像的位置、大小以及光学系统的基点位置和焦距

物像位置公式:
$$\frac{n'}{l'} - \frac{n}{l} = \frac{n'-n}{r}$$
 $lu = l'u' = h = r\varphi$

阿贝不变量Q:
$$n\left(\frac{1}{r} - \frac{1}{l}\right) = n'\left(\frac{1}{r} - \frac{1}{l'}\right) = Q$$

折射前后夹角关系:
$$n'u'-nu=\frac{h(n'-n)}{r}$$

过渡公式:
$$\begin{cases} n_2 = n'_1, n_3 = n'_2, \dots, n_k = n'_{k-1} \\ u_2 = u'_1, u_3 = u'_2, \dots, u_k = u'_{k-1} \\ y_2 = y'_1, y_3 = y'_2, \dots, y_k = y'_{k-1} \end{cases} \qquad l_2 = l'_1 - d_1, l_3 = l'_2 - d_2, \dots, l_k = l'_{k-1} - d_{k-1}$$



例: 一个简单的望远镜物镜是由两块透镜胶合而成,基本参数如下(单位:

mm), 求它的基点位置和焦距。

```
r_1 = 62.5 d_1 = 4.0 n'_1 = n_2 = 1.51637
         r = [62.5 - 43.65 - 124.35];
                                                                        r_2 = -43.65 d_2 = 2.5 n'_2 = n_3 = 1.67268
         n = [1 \ 1.51637 \ 1.67268];
       np = [1.51637 1.67268 1];
                                                                         r_3 = -600
                                                                                                             n_3' = 1
        d = [4 \ 2.5]:
14
         u = zeros(1,3); up = zeros(1,3);
16 —
         h = [5 \ 0 \ 0];
17 -
       \neg for m = 1:2
              up(1, m) = ((np(1, m) - n(1, m)) \cdot /r(1, m) \cdot *h(1, m) + n(1, m) \cdot *u(1, m)) \cdot /np(1, m);
18 —
19 —
             h(1, m+1) = h(1, m) - d(1, m) \cdot *up(1, m);
          u(1, m+1) = up(1, m);
|20 -
21 -
         end
22 -
         m=3:
         up(1, m) = ((np(1, m) - n(1, m)) \cdot /r(1, m) \cdot *h(1, m) + n(1, m) \cdot *u(1, m)) \cdot /np(1, m);
         fp = h(1, 1)./up(1, 3);
```

 $n_{1}' = 1$



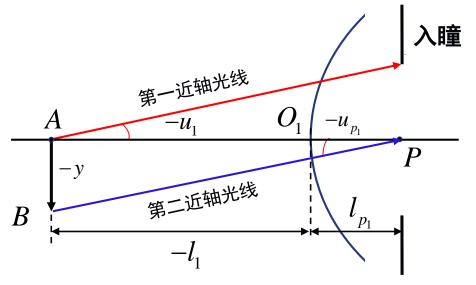
二. 轴上点近轴光线的光路计算

● 第一近轴光线: 轴上物点A发出、过入瞳边缘。

$$i = \frac{l-r}{r}u; \qquad i' = \frac{n}{n'}i$$

$$u' = u + i - i'; \quad l' = r(1 + \frac{i'}{u'})$$

$$lu = l'u' = h = r\varphi$$



- 给出物距 l 和孔径角 u 便可求出像距 l' 和像方孔径角 u';
- 角u可以在近轴范围内任意取值,计算时,角u常对入射光瞳的边缘光线取值,即所谓的第一近轴光线。



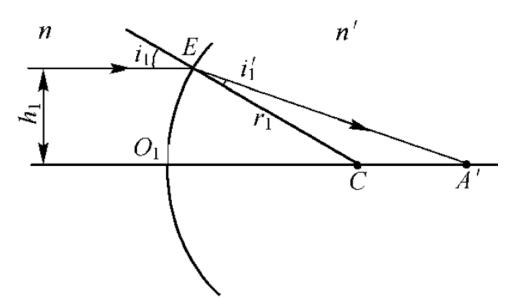
二. 轴上点近轴光线的光路计算

● 对于k个折射面的光学系统做计算时,采用下面的过渡公式:

$$\begin{cases} n_2 = n'_1, n_3 = n'_2, \dots, n_k = n'_{k-1} \\ u_2 = u'_1, u_3 = u'_2, \dots, u_k = u'_{k-1} \\ y_2 = y'_1, y_3 = y'_2, \dots, y_k = y'_{k-1} \end{cases}$$

$$l_2 = l'_1 - d_1, l_3 = l'_2 - d_2, ..., l_k = l'_{k-1} - d_{k-1}$$

• 当物体在无限远,即 $l_1 = -\infty$, $u_1 = 0$,此时用光线入射高度作为初始数据,如上图所示 $i_1 = h_1 / r_1$, h_1 可以任意选择,**但对于第一近轴光线**,取入射光瞳的半径。



校对公式:

$$lu = l'u' = h = r\varphi$$



二. 轴上点近轴光线的光路计算

● 双胶合透镜光学系统结构如下: p63

r/mm	d/mm	$n_{ m D}$	$n_{ m F}$	n_{C}	dn	玻璃
62.5						
-43.65	4.0	1.51633	1.52196	1.51389	0.00806	K9
-124.35	2.5	1.67270	1.68746	1.66399	0.02087	ZF2

第一近轴光线: $l_1 = \infty$, $u_1 = 0$, $h_1 = 10$;

根据第一近轴光线 光路计算结果:

$$f' = h_1 / u_3' = 10 / 0.100104 = 99.8961$$

 $J = -n_1 h_1 u_1 = -1 \times 10 \times (-0.052336) = 0.52336;$



二. 轴上点近轴光线的 光路计算

$$i = \frac{l - r}{r}u;$$

$$i' = \frac{n}{n'}i$$

$$u' = u + i - i';$$

$$l' = r(1 + \frac{i'}{u'})$$

$$lu = l'u' = h = r\varphi$$

表 8.1 第一近轴光线光路计算举例

衣 8.1 第一处袖元线元龄计算半例					
	1	2	3		
1	œ	179.547	341.467		
- r	62.5	- 43.65	-124.35		
l-r					
×u	h ₁ =10	223.197	465.817		
÷r					
i	0.160 000	- 0.278 585	- 0.106 533		
$\times n/n'$	1/1.516 33	1.516 33/1.672 70	1.672 70		
i'	0.105 518	- 0.252 542 - 0.178 198			
×r					
$\div u' = (u + i - i')$	0.054 482	0.028 439	0.100 104		
l' - r	121.047	387.617	221.359		
+r	62.5	- 43.65	-124.35		
1'	183.547	343.967	97.009		
lu	10	9.782 07	0.710.07		
÷u′	10	9.782 07	9.710 97		
l'	183.547	343.967	97.009		
- d	4.0	2.5	97.009		
1	179.547	341.467			
Luni	1.600 00	4.132 210	1.730 475		
$\times I' - u$	0.105 518	- 0.307 024	- 0.206 637		
×I- i'	0.054 482	- 0.026043	0.071 665	Σ	
S_{I}	0.009 198 13	- 0.0330 404	0.002 562 60	0.001 783 7	
S_{Π}	0.002 969 95	0.003 857 60	- 0.007 285 55	- 0.000 458 0	
S_{III}	0.000 958 96	- 0.000 450 39	0.002 071 3	0.002 579 87	
Ĵ (n' ¬u)					
÷n' n	0.093 268 5	0.016 886 6	- 0.011 015 5		
÷r					
$S_{ ext{IV}}$	0.001 492 3	- 0.000 386 86	0.000 885 85	0.001 991 29	
S_{V}	0.000 791 477	0.000 097 75	- 0.000 840 73	0.002 579 87	
$i_z \div i$	0.322 886	- 0.116 753	- 0.284 303		
dn ÷ n	0.005 315 46	0.007 161 34	- 0.012 476 8		
C_{I}	0.008 504 74	- 0.029 592 2	0.021 590 8	0.000 503 37	
C_{II}	0.002 746 06	0.003 45 50	- 0.006 138 3	0.000 062 8	
				-	

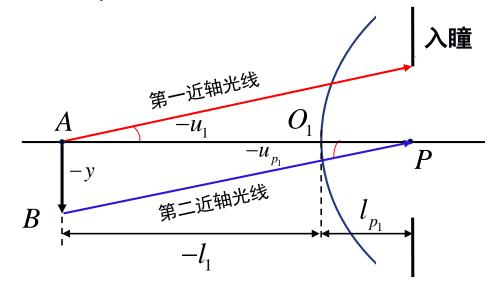


三. 轴外点近轴光线的光路计算

● 第二近轴光线: 物面边缘点B发出、过入瞳中心P。

$$u_{p_1} = \frac{y}{l_{p_1} - l_1}$$

• 像高: $y' = (l'_{p_1} - l'_1)u'_{p_1}$



l₁和l'₁ 为物距和第一近轴光线求得的高斯像面位置。



11.2 近轴光线延

第二近轴光线 光路计算举例

$$i = \frac{l-r}{r}u;$$

$$i' = \frac{n}{n'}i$$

$$u' = u+i-i';$$

$$l' = r(1+\frac{i'}{u'})$$

$$lu = l'u' = h = r\varphi$$

	1	2	3	
1	0.080 52	-2.787 1	-5.554 4	
- r	62.5	-43.65	-124.35	
l- r	(1,04.9			
×u	-61.694 8	40.862 9	118.795 6	
÷r				
i	0.051 661 7	0.032 526 0	0.030 287 7	
×n/n'	1/1.516 33	1.516 33/1.672 70	1.672 70	
i'	0.034 070 2	0.029 485 3	0.050 662 2	
×r			0.050.700	
$\div u' = (u + i - i')$	0.034 744 5	-0.031 703 8	-0.052 783	
l' - r	-61.287 1	40.595 5	120.969	
+r	62.5	-43.65	-124.35	
ľ	1.212 9	-3.054 5	-3.381	
iu	-0.042 140 2	0.096 836 4	0.176 096	
÷u′	-0.042 140 2	0.090 630 4	0.170 070	
ľ	1.212 9	-3.054 4	-3.381 3	
- d	4	2.5	-5.361 3	
ı	-2.787 1	-5.554 4		
luni				
$\times i' - u$	-0.002 177 03	0.004 775 98	0.008 921 41	
× i - i'				
S_1				
S_{Π}				
S _{III}				
$\int^2 (n'-u)$				
÷n'n				
÷r				
$S_{ ext{IV}}$				
S _V				
$I_z \div I$	0.322 886	- 0.116 754	- 0.284 303	
$dn \div n$	0.005 315 46	0.007 161 34	- 0.012 476 8	
C_1	- 0.000 011 57	0.000 034 20	- 0.000 111 31	
C_{Π}	- 0.000 035 84	- 0.000 292 94	0.000 391 52	



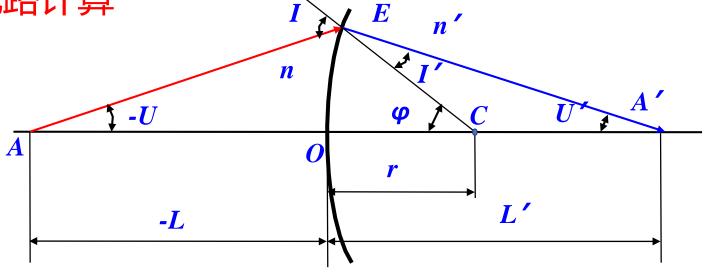
任何实用的光学系统都必须经过精细设计、校正其像差以达到良好的成像质量,因此,为了获得像差的最佳校正和平衡,需要不断的修改光学结构参数和反复大量的光线光路计算,也称为光线追迹。

- ●11.1 概述
- 11.2 近轴光线追迹
- ●11.3 子午光线追迹
- ●11.4 轴外点细光束追迹
- 11.5 空间光线追迹



一. 轴上点远轴光线光路计算

$$\begin{cases} \sin I = \frac{L - r}{r} \sin U \\ \sin I' = \frac{n}{n'} \sin I \\ U' = U + I - I' \\ \sin I' = \frac{L' - r}{r} \sin U' \end{cases}$$



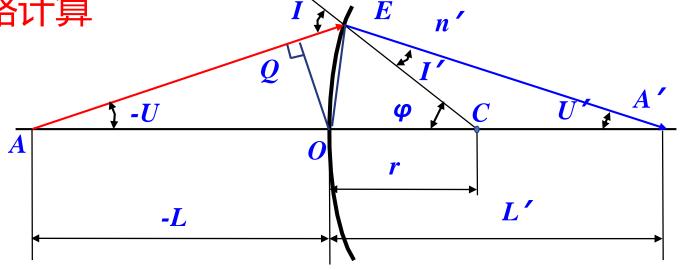
$$U=0$$
 时, $\sin I=h/r$ 过渡公式
$$\begin{cases} U_2=U'_1,U_3=U'_2,.....U_k=U'_{k-1} \\ L_2=L'_1-d_1,L_3=L'_2-d_2.....L_k=L'_{k-1}-d_{k-1} \end{cases}$$

- 计算的初始数据为 L_1,U_1 ,最后结果为 L'_k,U'_k 。
- 物体处于不同位置处,各光线具有不同的初始数据。
- 用大L公式进行光路追迹确定像方截距和像方孔径角.



一. 轴上点远轴光线光路计算

$$OE = \frac{OQ}{\cos \angle QOE}$$
$$= \frac{L\sin U}{\cos \angle QOE}$$



$$\angle QOE = \angle QOC - \angle EOC$$

$$= (90^{\circ} - U) - (90^{\circ} - \frac{U + I}{2})$$

$$= \frac{I - U}{2}$$

$$OE = \frac{L \sin U}{\cos \frac{1}{2} (I - U)}$$

$$OE = \frac{L' \sin U'}{\cos \frac{1}{2} (I' - U')}$$

校对公式:
$$L' = OE \frac{\cos\frac{1}{2}(I'-U')}{\sin U'} = \frac{L\sin U}{\cos\frac{1}{2}(I-U)} \frac{\cos\frac{1}{2}(I'-U')}{\sin U'}$$

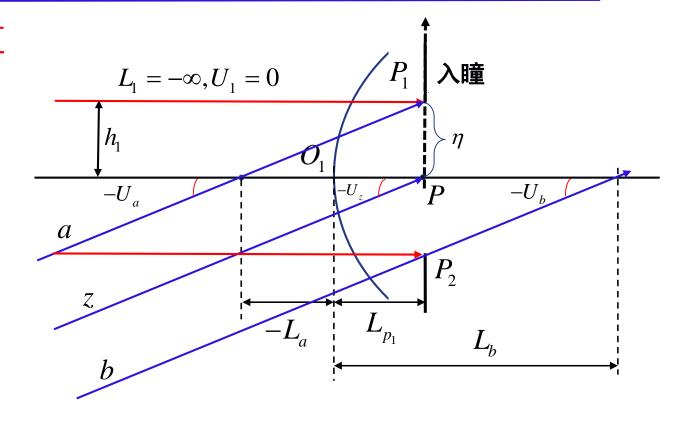


二. 轴外点子午面内的光路计算

(1) 物体位于无限远

轴上点初始数据: $L_1 = -\infty, U_1 = 0$

光线离轴高度: $h_1 = \eta$



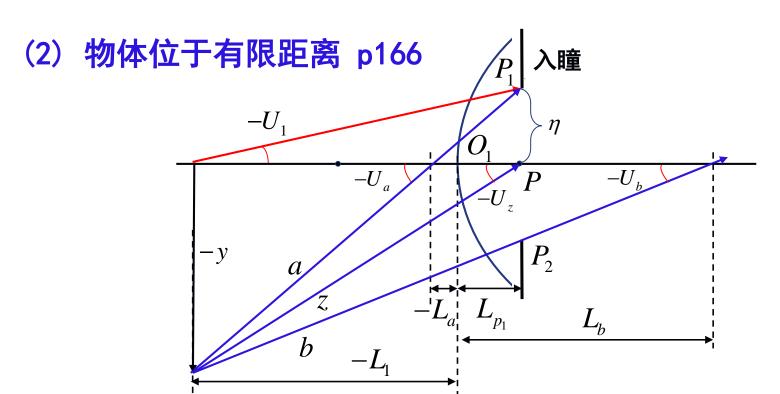
轴外点初始数据:

上光线
$$U_a = U_z$$
, $L_a = L_{p_1} + \frac{\eta}{\tan U_z}$
主光线 $U_z = U_z$, L_{p_1}
下光线 $U_b = U_z$, $L_b = L_{p_1} - \frac{\eta}{\tan U_z}$

例如:望远物镜、摄影物镜等



二. 轴外点子午面内的光路计算



上光线
$$an U_a = rac{y-\eta}{L_{p_1}-L_1},$$

$$L_a = L_{p_1} + rac{\eta}{ an U_z},$$
主光线 $an U_z = rac{y}{L_{p_1}-L_1},$

$$L_{p_1}$$
下光线 $an U_b = rac{y+\eta}{L_{p_1}-L_1},$

$$L_b = L_{p_1} - rac{\eta}{ an U_z}$$

● 初始数据确定后 L_1,U_1 , 可按公式计算最后得到 L'_k,U'_k 。

入射光瞳半径:
$$\eta = -(L_{p_1} - L_1) \tan U_1$$



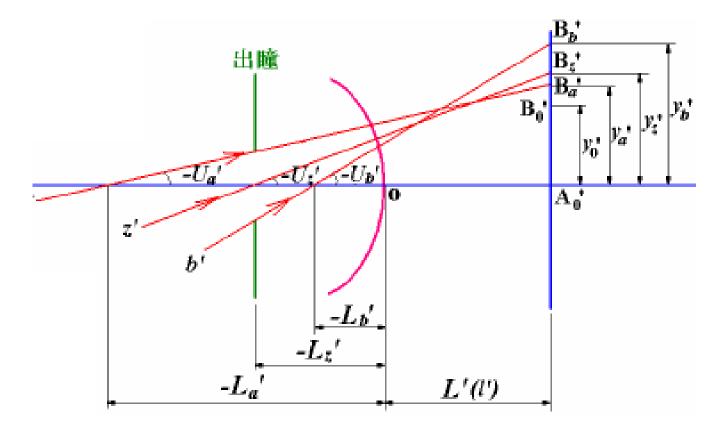
二. 轴外点子午面内的光路计算

轴外点远轴光线(只考虑主光线和上、下光线)

按照"轴上点远轴光线"用大L公式进行光路追迹确定像方截距和像方孔径角:

实际像高:

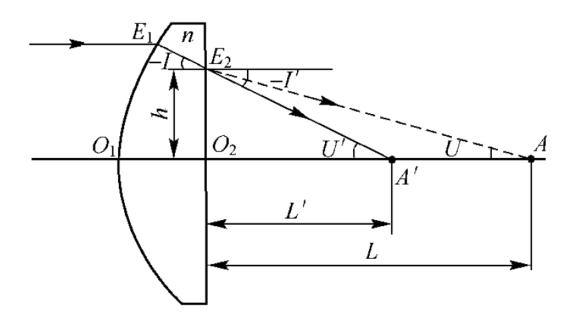
 $egin{cases} egin{aligned} egin$





三. 光线经过平面时的光路计算

$$\begin{cases} I = -U, & \sin I' = \frac{n}{n'} \sin I' \\ U' = -I', & L' = L \frac{\tan U}{\tan U'} \end{cases}$$



当角U很小时,上式可以化简为:

$$L' = L \frac{\tan U}{\tan U'} = L \frac{\sin U \cos U'}{\cos U \sin U'} = L \frac{n' \cos U'}{n \cos U}$$



三. 光线经过平面时的光路计算

折射平面的近轴光的光路计算

$$\begin{cases} i = -u, & i' = \frac{n}{n'}i = -\frac{n}{n'}u \\ u' = -i', & l' = l\frac{u}{u'} = l\frac{n'}{n} \end{cases} \qquad \begin{cases} I = -U, & \sin I' = \frac{n}{n'}\sin I' \\ U' = -I', & L' = L\frac{\tan U}{\tan U'} \end{cases}$$

折射平面近轴光计算的校对公式对折射平面仍可用。



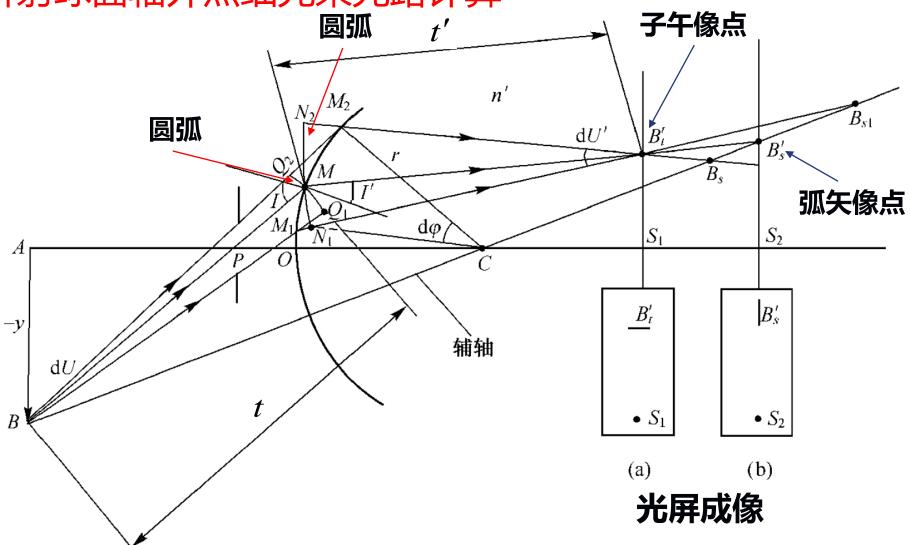
任何实用的光学系统都必须经过精细设计、校正其像差以达到良好的成像质量,因此,为了获得像差的最佳校正和平衡,需要不断的修改光学结构参数和反复大量的光线光路计算,也称为光线追迹。

- ●11.1 概述
- 11.2 近轴光线追迹
- ■11.3 子午光线追迹
- ●11.4 轴外点细光束追迹
- 11.5 空间光线追迹



11.4 轴外点细光束追迹

一. 单折射球面轴外点细光束光路计算



11.4 轴外点细光束追迹

一. 单折射球面轴外点细光束光路计算

研究子午细光束和弧矢细光束的成像情况

计算细光束像散用的公式称为杨氏公式。

$$\frac{n'\cos^2 I'}{t'} - \frac{n\cos^2 I}{t} = \frac{n'\cos I' - n\cos I}{r}$$
$$\frac{n'}{s'} - \frac{n}{s} = \frac{n'\cos I' - n\cos I}{r}$$

如果 I = I' = 0,将得到与轴上点近轴光线的球面成像公式。

$$\frac{n'}{t'} - \frac{n}{t} = \frac{n'-n}{r}, \qquad \frac{n'}{s'} - \frac{n}{s} = \frac{n'-n}{r}$$

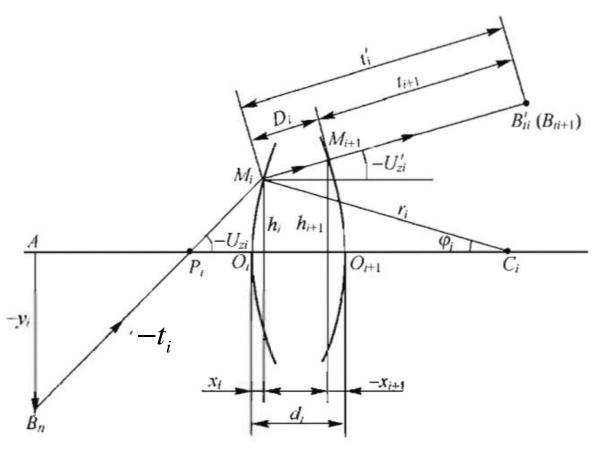


11.4 轴外点细光束追迹

二. 光学系统轴外点细光束光路计算

计算像散光束时,必须先进行主光线的 光路计算,以获得入射角和折射角;

子午和弧矢像点均在主光线上, 当一个折射面向下一个折射面过 渡时,必须沿着主光线进行计算。



具体见课本 p171, 自学。



任何实用的光学系统都必须经过精细设计、校正其像差以达到良好的成像质量,因此,为了获得像差的最佳校正和平衡,需要不断的修改光学结构参数和反复大量的光线光路计算,也称为光线追迹。

- ●11.1 概述
- 11.2 近轴光线追迹
- 11.3 子午光线追迹
- ●11.4 轴外点细光束追迹
- 11.5 空间光线追迹



11.5 空间光线追迹

空间光线 (skew ray): 自物空间轴外一点向光学系统投射的光束中,绝大多数光线不在子午面内,这些光线即为空间光线;

自学了解 p172-p177



任何实用的光学系统都必须经过精细设计、校正其像差以达到良好的成像质量,因此,为了获得像差的最佳校正和平衡,需要不断的修改光学结构参数和反复大量的光线光路计算,也称为光线追迹。

- ●11.1 概述
- 11.2 近轴光线追迹
- 11.3 子午光线追迹
- ●11.4 轴外点细光束追迹
- ■11.5 空间光线追迹



概述

- 光线追迹
- 光线追迹过程
- 光线光路计算

近轴光线追迹

- 基本参数计算
- 轴上点光线的光路计算
- 轴外点光线的光路计算

子午光线追迹

- 轴上点远轴光线光路计算
- 轴外点子午面内光路计算
- 光线经过平面的光路计算

第十一章 光线追迹

轴外点细光束追迹

- 单折射球面轴外点细光束光路计算
- 光学系统轴外点细光束光路计算

空间光线追迹

● 空间光线追迹