

應用光學与光學設計

下 冊

甘曉天 袁昌 許全等編

內部教材

北京工业学院

1962.12

目 录

第三部分 光学系統設計

第十章 光路計算

§ 84	光路計算的目的和方法	1
§ 85	近軸光綫的計算公式	1
§ 86	子午面內光綫的計算公式	2
§ 87	細光束象散的計算	3
§ 88	波色差計算	8
§ 89	象差的曲綫表示	9

第十一章 望远系統

§ 90	望远系統的基本类型及光学特性	15
§ 91	望远系統的物鏡	17
§ 92	望远系統的目鏡	19
§ 93	轉象系統	23
§ 94	場鏡	24
§ 95	稜鏡及其展开	25
§ 96	稜鏡的初級象差	27
§ 97	換算稜鏡为空气层	28
§ 98	可变放大率系統	30
§ 99	望远系統的外形尺寸計算	34
§100	象差的綜合	38

第十二章 望远物鏡和目鏡的設計

§101	双胶物鏡矫正象差的可能性	44
§102	斯留薩列夫的設計表格	44
§103	双胶物鏡的設計步驟	50
§104	双胶物鏡的設計举例	54
§105*	双胶物鏡的初級象差特性	56
§106	目鏡設計	58

第十三章 反射和折反射望远鏡

§107	反射望远鏡的特性及其主要形式	61
§108	反射望远鏡的計算	63

§109	折反射系統和补偿鏡的类型	67
§110	斯米特 (Schmidt) 校正板的計算	68
§111	馬克苏托夫弯月鏡的设计	71
§112	远焦双透鏡补偿鏡的设计	74

第十四章 放大鏡和显微鏡

§113	放大鏡的基本性质	78
§114	对放大鏡的象差要求 放大鏡的基本类型	79
§115	显微系統的基本性质	80
§116	显微鏡物空間的焦点深度	83
§117	对显微物鏡的象差要求	84
§118	等光程球面及其在显微物鏡中的应用	85
§119	显微物鏡的基本类型	87
§120	配合法和里斯特物鏡设计	90
§121	显微鏡的目鏡和照明器	94

第十五章 照相物鏡

§122	照相物鏡概述	96
§123	照相物鏡的基本結構	97
§124	照相物鏡复杂化的方法	99
§125	照相物鏡的类型	102
§126	連續变焦的照相物鏡	109
§127	对称物鏡的设计方法	111
§128	远焦物鏡的设计	117

第十六章 光譜仪器

§129	光譜仪器概述	125
§130	在棱鏡主截面內光綫的折射	126
§131	光譜棱鏡的性质	127
§132	棱鏡的材料	129
§133	棱鏡的形式和光譜仪器的光学系統	130

第十七章 非球面及其在光学系統中的应用

§134	非球面的形成和确定	133
§135	子午截綫为任意曲綫的非球面光路計算	134
§136	与球面相差很小的非球面的計算	137
§137	非球面細光束象散的計算	141
§138	按照光程計算折射系統的非球面	144
§139	非球面在光学系統中的应用实例	145

第十八章 光学零件的技术条件

§140 光学零件尺寸加注.....	148
§141 对零件质量的要求.....	156
§142 玻璃品种选择和对玻璃材料的要求.....	161
§143 光学系统性能的容许误差.....	165
§144 对光学零件图、部件图和系统图的要求.....	168

附录 I 双胶物镜设计图表

附录 II 玻璃目录表

第十章 光路計算

§84 光路計算的目的和方法

实际光学系統的成象不可能合乎理想，也就是說有象差存在。为鉴定光学系統的成象质量，必須知道实际光綫通过光学系統后的分布情况。光路計算的目的就是利用計算的方法，确定实际光綫在光学系統中，和通过光学系統后的位置，实际光綫通过光学系統之后和理想象点間的差异就是象差，根据象差的大小即能鉴定光学系統的成象质量好坏。

光路計算目前在光学設計中占有重要的地位，光学設計中絕大部分工作量是进行光路計算。因为目前在光学設計中尚无法根据代数求解的方法确定出光学系統最后的結構参数（曲率半径、間隔和折射率）。必須依靠光路計算才能确定出实际光学系統的成象质量，然后利用逐次修改的方法，达到完善的結果。但是任何一个参数改变以后，都必須重新进行光路計算。

光路計算目前多数应用对数表或计算机进行，在大多数情况下使用五位对数就能滿足要求，但是当計算无焦距光学系統（高倍率望远鏡物鏡，天文物鏡）或大口径的光学系統（高倍率的显微鏡物鏡），最好使用六位对数表，当焦距在一米以上时，應該使用七位对数表。为了及时发现計算中的錯誤，避免大量返工，在計算的同时往往用驗算公式进行驗算，或由二人同时計算进行校对。近年来由于計算技术的发展，各国均开始采用电子计算机进行光学設計，这样不仅可以节省很多的工作量，而且能加快光学設計的速度。

光路的三角計算公式，各国所采用的虽說有一些不同，但是从計算速度上来讲，并沒有很大的差别。無論是計算公式或計算工具都还有可以改进的地方。下面我們介紹苏联計算常用的一些計算公式。

§85 近軸光綫的計算公式

近軸光学中曾經談到近軸光綫通球面折射时适合下列公式：

$$n'u' - nu = \frac{h}{R}(n' - n)$$

式中 u, u' 乃光綫在折射前和折射后的会聚角， n, n' 乃折射面二边介质的折射率， R 为球面半径， h 乃光綫投射点的高度。

为了計算由任意个折射球面組成的共軸系統，必須找出由第 K 个面到第 $K+1$ 个面的过渡公式，显然下面的关系成立：

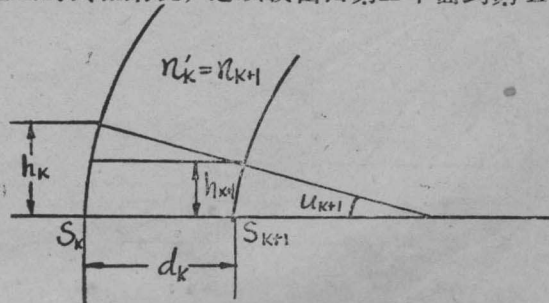


图 (136).

$$n_K' u_K' = n_{K+1} u_{K+1}, \quad n_K' = n_{K+1}$$

对于第K个折射面可以写出：

$$n_{K+1} u_{K+1} - n_K u_K = \frac{h_K}{R_K} (n_{K+1} - n_K) \quad (1)$$

由图(136)得到：

$$h_{K+1} = h_K - d_K \cdot u_{K+1} \quad (2)$$

重复应用上面公式可由给定的 h_1 、 u_1 求得最后折射面的 h_K ； $u_K' = u_{K+1}$ 。为了求出光线和光轴的交点到球面顶点的距离可应用下列公式：

$$S'_{oK} = \frac{h_K}{u_{K+1}}$$

当光线平行光轴入射时 $u_1 = 0$ ，至于入射高 h_1 ，根据近轴光线成像的性质，无论 h 采取任何值，不会影响到出射光线和光轴交点的位置，因此，可以任意选定，为了便于和实际边缘光线进行比较，一般采用边缘光线的入射高。平行光线通过系统后和光轴相交，交点即为系统的象方焦点，对应的焦距由下式计算：

$$f'_o = \frac{h_1}{u_{K+1}}$$

设光线通过光轴上一点A，A点和第一个折射球面的顶点距离为 S_1 ，光线和光轴间的夹角为 u_1 ，则入射高 h_1 ，显然可由下式计算：

$$h_1 = S_1 \cdot u_1$$

u_1 同样可以采取任何值，实际计算表格和计算实例如表(一)所示。

§86 子午面内光线的计算公式

位在通过共轴系统光轴的截平面内的光线，也就是说子午面内的光线，由于共轴系统的对称性，其折射光线永远位在同一平面内。计算这样的光线，只是一个平面几何和三角的问题，因而较为简单，至于位在子午面外的光线，由于入射和折射光线不位在同一平面内，计算上便比较复杂，这样的光线计算应用较少。下面只介绍子午面内光路的计算公式。

光路计算的目的是确定光线的位置，因此必须首先选择确定光线位置的坐标，选择的坐标不同，计算公式的形式改变。我们以光线和光轴的交点到球心的距离 g 及光线和光轴的交角 u 作为确定光线位置的坐标。光线经过球面折射后，相应的折射光线位置，系用 g' 和 u' 确定。

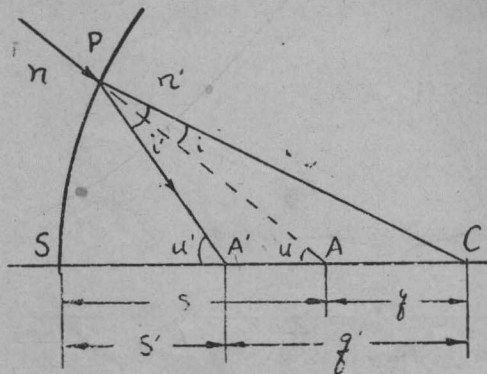


图 (137)

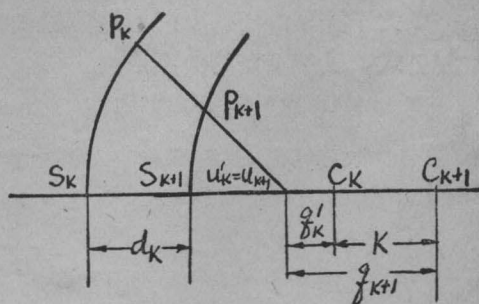


图 (138)

在图(137)中设 OO_1 为共轴系统的光轴, PA 为入射光线; C 为折射球面的球心; 球面半径 $SC = R$; $AC = q$ 。

由 $\triangle APC$ 得到:

$$\sin i = \frac{AC}{PC} \sin u = \frac{q}{R} \sin u \quad (1)$$

按照折射定律:

$$\sin i' = \frac{n}{n'} \sin i \quad (2)$$

u' 乃 $\triangle A'PA$ 的外角, 故有:

$$u' = u + i' - i \quad (3)$$

由 $\triangle A'PC$ 得到:

$$q' = \frac{R \sin i'}{\sin u'} \quad (4)$$

依次应用以上四个公式, 即可由入射光线的 q 、 u 计算出折射光线的 q' 、 u' 。

为计算光线通过整个共轴系统的光路, 尚须由第 K 个面的 q'_K 、 u'_K , 求出第 $K+1$ 个面的 q_{K+1} 、 u_{K+1} , 由图(138)得到:

$$q_{K+1} = q'_K + K$$

$$K = R_{K+1} + d_K - R_K$$

$$u_{K+1} = u'_K$$

至于第一个折射面的 q_1 , 如给出光线和光轴交点到球面顶点的距离 S_1 , 则由图(137)得到:

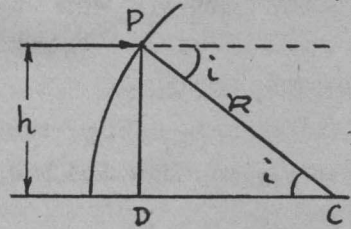
$$q_1 = R_1 - S_1$$

同理, 如果求得了 q'_K , 则由下式即可求得经过第 K 面后的光线和光轴的交点到球面顶点的距离 S'_K , 即:

$$S'_K = R_K - q'_K$$

如果光线平行于光轴入射, 则 $q = \infty$, $u = 0$, 上面公式无法应用。假定平行光线的入射高为 h , 由图(139)中 $\triangle PCD$ 得到:

$$\sin i = -\frac{h}{R}$$



图(139)

利用上面公式即可计算出任意给定的光线通过共轴系统后的位置。适合于对数计算的上面公式的排列表格, 及计算实例如表(二)所示。

§87 细光束象散的计算

在单色象差一章中我们已经导出了细光束象散的计算式, 但是上述公式在应用时不太方便, 下面我们导出另一种公式。

一) 弧矢光束

在图(140)中, 设 OM 为折射球面, C 为球心; MQ 和 MQ' 乃入射和折射细光束的主光线; P , P' 乃细光束的弧矢光线焦点, 它们与 C 位在同一直线上。 P , P' 点的位置由坐标 S_s , Y_s ; 和 S'_s , Y'_s 确定。图中 $MP = t_s$, $MP' = t'_s$; $\psi = \widehat{PCM}$; M 至光轴的距离等于 h 。

則上式变为:

$$\frac{1}{n'y'_s \sin u'} - \frac{1}{ny_s \sin u} = \frac{\sin(i' - i)}{Rn' \sin i' \sin u \sin u'}$$

设

$$\frac{\sin(i' - i)}{Rn' \sin i' \cdot \sin u \cdot \sin u'} = P$$

則对于第 k 个折射面有:

$$\left. \begin{aligned} \frac{1}{n'_k y'_{s_k} \sin u'_k} - \frac{1}{n_k y_{s_k} \sin u_k} &= P_k \\ P_k &= \frac{\sin(i'_k - i_k)}{R_k n'_k \sin i'_k \cdot \sin u_k \cdot \sin u'_k} \end{aligned} \right\} \quad (4)$$

如果系統中包括 p 个折射面时, 則从第一个面到第 p 个面可依次写出:

$$\frac{1}{n'_1 y'_{s1} \sin u'_1} - \frac{1}{n_1 y_{s1} \sin u_1} = P_1$$

$$\frac{1}{n'_2 y'_{s2} \sin u'_2} - \frac{1}{n_2 y_{s2} \sin u_2} = P_2$$

.....

$$\frac{1}{n'_p y'_{sp} \sin u'_p} - \frac{1}{n_p y_{sp} \sin u_p} = P_p$$

对于任一个折射面均有:

$$n'_k = n_{k+1}; \quad y'_k = y_{k+1}; \quad u'_k = u_{k+1}$$

因而, 将上列方程相加得到:

$$\frac{1}{n'_p y'_{sp} \sin u'_p} - \frac{1}{n_1 y_{s1} \sin u_1} = \sum_{k=1}^{h=p} P_k$$

$$\begin{aligned} P_k &= \frac{\sin(i'_k - i_k)}{R_k n'_k \sin i'_k \sin u_k \sin u'_k} \\ &= \frac{(n_k - n'_k) \cos \frac{1}{2}(i'_k - i_k)}{n_k \cdot n'_k R_k \cos \frac{1}{2}(i'_k + i_k) \sin u_k \sin u'_k} \end{aligned}$$

设

$$P_0 = \frac{1}{n_1 y_{s1} \sin u_1}$$

从第一式得到:

$$\frac{1}{n'_p y'_{sp} \sin u'_p} = P_0 + \sum_{k=1}^{h=p} P_k$$

$$y'_{sp} = \frac{1}{\left(P_0 + \sum_{k=1}^{h=p} P_k \right) \sin u'_p}; \quad n'_p = 1$$

由图(141), 有:

$$p'_s = \frac{y'_{sp}}{\tan u'_p}$$

$$x'_s = (S'_{pr} - S'_o) - p'_s =$$

$$= (S'_{pr} - S'_0) - \frac{y'_{sp}}{\tan u'_p}$$

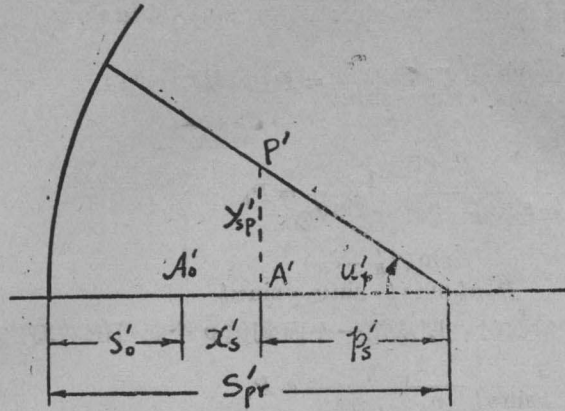


图 (141)

二) 子午光束

在图(142)中: MS 、 MS' 乃入射和折射细光束的主光线, C 为球面中心。从 C 点做细主光线的垂线 CQ 和 CQ' ; 并从折射前和折射后的子午光线的焦点 P 、 P' 直线 PT 和 $P'T'$ 平行于光轴。

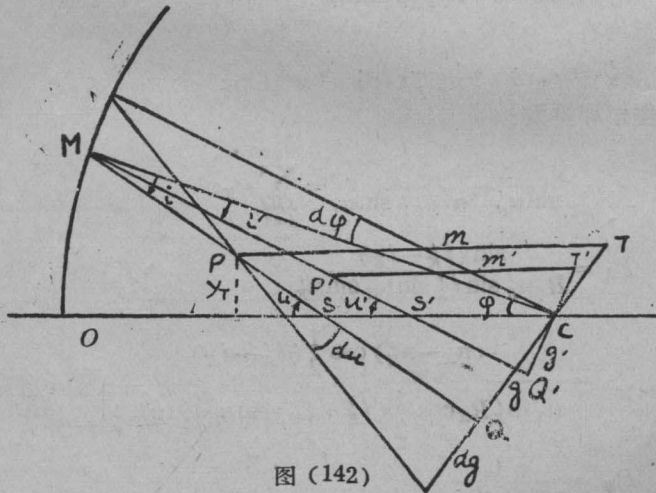


图 (142)

设 $PT=m$, $P'T'=m'$, $CQ=g$, $CQ'=g'$ 。同时用 R 表示折射面的半径, i 和 i' 表示入射和折射角, 则得到:

$$g = R \sin i; \quad g' = R \cdot \sin i'$$

用 n 乘第一式, n' 乘第二式, 然后应用折射定律得到:

$$ng = n'g'$$

因而:

$$ndg = n'dg'$$

从上面两式得到:

$$\frac{g}{dg} = \frac{g'}{dg'}$$

用 $d\phi$ 乘上式两边, 并利用关系式:

$$d\phi = du - di = du' - di'$$

得到:

$$\frac{gdu}{dg} - \frac{gdi}{dg} = \frac{g'du'}{dg'} - \frac{g'di'}{dg'} \quad (1)$$

如果用 S 和 S' 表示綫段 OS 和 OS' 的长度, 則从图 (142) 得到:

$$CQ = g = (R - S) \sin u = g \sin u$$

$$CQ' = g' = (R - S') \sin u' = g' \sin u'$$

此外:

$$\frac{dg}{du} = PQ = m \cdot \cos u$$

$$\frac{dg'}{du'} = P'Q' = m' \cdot \cos u'$$

将上面关系代入公式 (1) 得到:

$$\frac{g \sin u}{m \cos u} - \tan i = \frac{g' \sin u'}{m' \cos u'} - \tan i'$$

如果 m 已知, 則可利用上式計算 m' , 对于第 k 个折射面可以写出:

$$m'_k = \frac{q'_k \cdot \tan u'_k}{\frac{q_k \cdot \tan u_k}{m_k} + \frac{\sin(i'_k - i_k)}{\cos i_k \cdot \cos i'_k}}$$

从第 k 个表面过渡到第 $k+1$ 个表面时:

$$m_{k+1} = m'_k + K$$

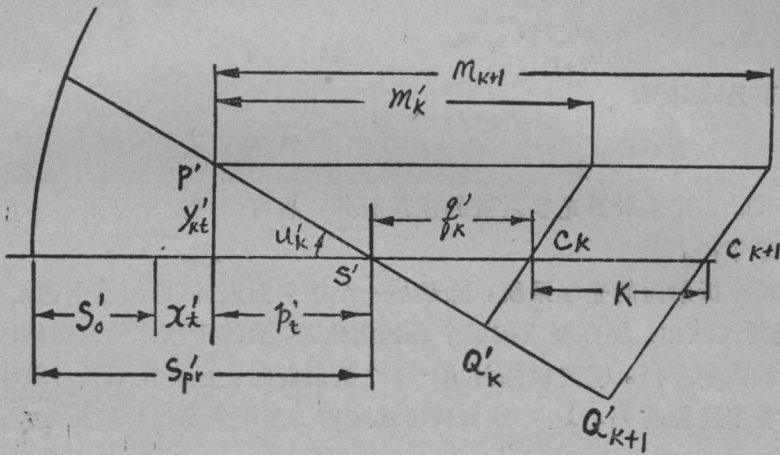


图 (143)

另外, 从图形得到:

$$\begin{aligned} P'S' &= m'_k \cos u'_k - q'_k \cos u'_k \\ &= (m'_k - q'_k) \cos u'_k \end{aligned}$$

$$\begin{aligned} y'_{kt} &= P'S' \cdot \sin u'_k \\ &= (m'_k - q'_k) \cos u'_k \cdot \sin u'_k \end{aligned}$$

$$p'_t = \frac{y'_t}{\tan u'_k}$$

$$x'_i = (S'_{pr} - S'_0) - q'_i$$

§88 波色差計算

在色差中我們得出利用光程差表示的色差公式：

$$W_{FC} = \Sigma(d - D)\delta n$$

为計算以上色差值，只須求出光綫在各个透鏡中的傾斜厚度 D ，則很容易就能求得 W_{FC} 。

以下我們导出計算 D 的公式。

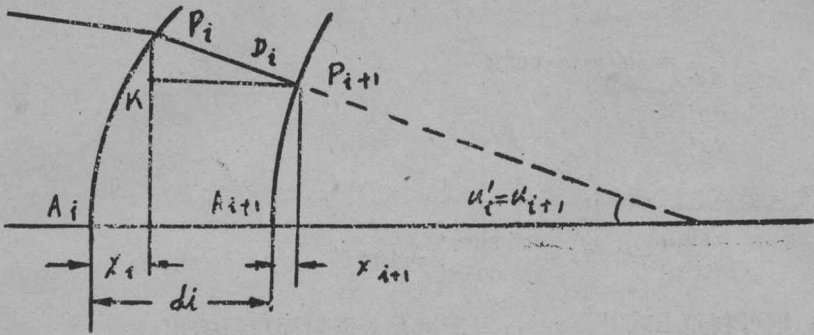


图 (144)

由图(144)：

$$D_i = \frac{K P_{i+1}}{\cos u_{i+1}}$$

式中 $K P_{i+1} = d_i + x_{i+1} - x_i$ ，代入上式得到：

$$D_i = \frac{d_i + x_{i+1} - x_i}{\cos u_{i+1}}$$

其中 x 按以下公式計算：

$$x = 2R \sin \frac{u' - i'}{2}$$

以上色差公式除了用来計算光学系統的色差而外，也可以根据光学系統消色差的要求，找出最后一个曲率半径。

设一个包括 K 个折射面的光学系統，除最后一个折射面以外，已經逐个透鏡計算了 $(d_i - D_i)\delta n_i$ ，并求得其代数和，现在要求按整个系統消色差，或等于預定的色差值 W_{FC} ，来求出最后一个折射面的曲率半径。若光綫通过 $K-1$ 个折射面时，已經用三角計算确定了光綫的位置。并知道了各个透鏡的 d_i 、 D_i ，然后利用选定的二条消色差譜綫的折射率差 δn_i 代入公式：

$$W_{FC} = \Sigma(d_i - D_i)\delta n_i + (d_{K-1} - D_{K-1})\delta n_{K-1}^{\#}$$

如图(145)，式中 $(d_{K-1} - D_{K-1})\delta n_{K-1}$ 为系統最后一个透鏡的色差，在上式中除 D_{K-1} 外，均为已知，求解得：

$$D_{K-1} = d_{K-1} + \frac{\Sigma(d_i - D_i)\delta n_i - W_{FC}}{\delta n_{K-1}}$$

由上式求得 D_{K-1} 后，根据图(145)存在下列公式：

$$X_K = D_{K-1} \cdot \cos u'_{K-1} + X_{K-1} - d$$

$$Y_{K-1} = R_{K-1} \sin(u' - i')_{K-1}$$

$$Y_K = Y_{K-1} - D \sin u'_{K-1}$$

根据以上公式求得 X_K 和 Y_K 即可按下式求出最后折射面的半径

$$R_K = \frac{Y_K^2}{2X_K} + \frac{1}{2}X_K$$

求得 R_K 以后，可以将光线继续算过第 K 个面，求得全系统的 W'_{FC} ，和原来要求的 W_{FC} 相比较，可以检验计算结果的正确性。

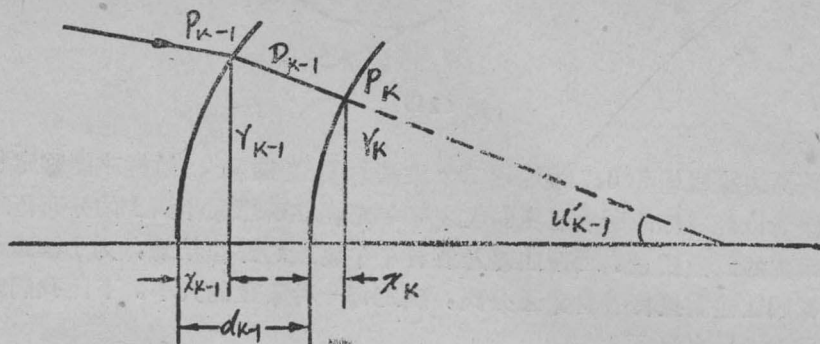


图 (145)

§89 象差的曲线表示:

为了鉴定光学系统的成像质量，通常把由光路计算得到的结果作成象差曲线，计算的光线愈多对于系统的成像质量我们就了解得愈清楚，下面我们就把通常所作的象差曲线分别介绍如*。

一、轴上点的象差曲线：为了确定轴上点的成像质量，计算 C 、 D 、 F 三种颜色光线的纵向球差，如图(146)所示。

二、细光束的象散曲线：代表轴外物点细光束的成像质量，如图(147)所示。

三、畸变和放大率色差曲线，如图(148)所示。

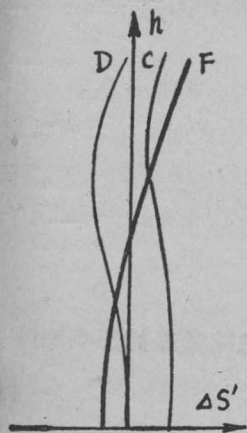


图 (146)

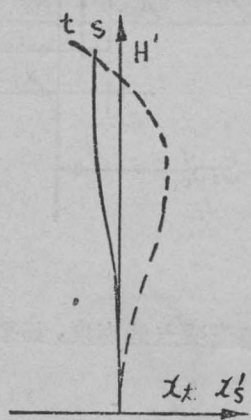


图 (147)



a)



b)

图 (148)

四、斜光束横向球差曲线：它全面的代表了轴外物点，子午面内光束的成像质量，如图(149)所示。

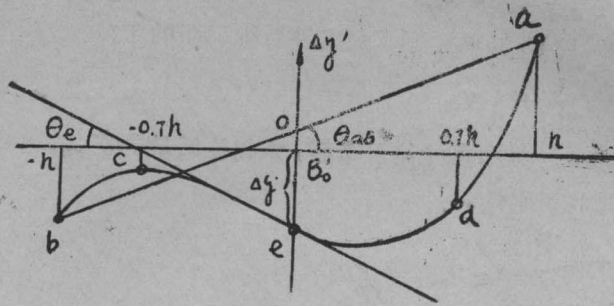


图 (149)

通常需要计算边缘视场和 0.7 视场这两个象高的象差曲线，这样才能鉴定整个视场的成像质量，曲线对应的纵标的所在区间即代表子午光线在理想象平面上的分布范围。根据它的大小可确定系统的成像质量。上面曲线乃各种子午象差的综合结果，为了校正象差，和分析象差的性质我们往往需要将各种象差分离，确定每一种象差的大小。下面我们来证明各种象差和曲线形状和位置的关系。

为作出横向象差曲线通常至少计算五条光线：主光线 e ；二条全口径斜光线 a 、 b 和二条 0.7 口径的光线 e 、 d ，如图 (150) 中右半部分所示。在图 (150) 中，左边作出了 a 、 b 、 e 三条光线的出射光线，假定 a 、 b 光线的交点为 B'_{ab} 。 B'_{ab} 和主光线的距离 $B'_{ab}Q$ 为子午彗差 K'_T 。 B'_{ab} 和理想象面的距离 X'_T 称为宽光束的子午象面弯曲。主光线上 t 点为细光束的子午象面弯曲。球差为细光束和宽光束象点间的距离，因此 $(x'_T - x'_t)$ 称为轴外球差或斜光束球差，以便和轴上点的球差区别。

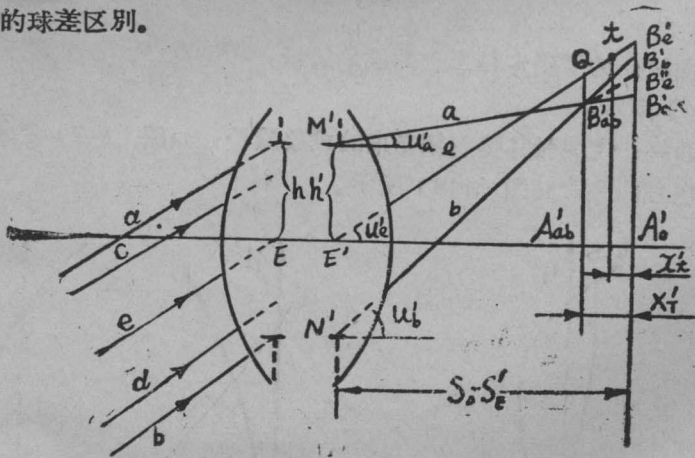


图 (150)

由 B'_{ab} 作主光线的平行线 $B'_{ab}B''_{ab}$ ，它和理想象面交点的高度，如果忽略象差的影响则可视为适合下列关系：

$$A'_o B''_{ab} = \frac{1}{2} (A'_o B'_a + A'_o B'_b) = \frac{1}{2} (y'_a + y'_b)$$

从图知：

$$K'_T = B'_{ab}Q = A'_o B''_{ab} - A'_o B'_e = \frac{1}{2} (y'_a + y'_b) - y'_e$$

或:

$$K'_T = \frac{1}{2} (\Delta y'_a + \Delta y'_b) - \Delta y'_c$$

在象差曲綫上作直綫联接 a 、 b 二点, 假定它和纵坐标交于一点 O , 显然 $OB'_0 = \frac{1}{2} (\Delta y'_a + \Delta y'_b)$, 由此得到:

$$K'_T = \overline{oe}$$

由 $\Delta M' B'_a B'_b N' \sim \Delta B'_a B'_a B'_b$, 得到:

$$\frac{M' N'}{B'_a B'_b} = \frac{EA'_a b}{A'_a b A'_0}$$

由图知, $EA'_a b = S'_0 - S'_c$; $M' N' = 2h'_1$; $B'_a B'_b = (y'_a - y'_b) = \Delta y'_a - \Delta y'_b$; $A'_a b A'_0 = x'_T$, 将这些关系代入上式并解出 x'_T , 得到:

$$x'_T = \frac{S'_0 - S'_c}{2h'_1} \cdot (\Delta y'_a - \Delta y'_b)$$

假定入射光瞳平面上的横向放大率为 M_{y_e} , 则 $h'_1 = M_{y_e} h_1$ 代入上式得到:

$$x'_T = \frac{S'_0 - S'_c}{M_{y_e}} \cdot \frac{\Delta y'_a - \Delta y'_b}{2h}$$

由图(12)知 $\frac{\Delta y'_a - \Delta y'_b}{2h}$ 等于 ab 直綫的斜率 $\text{tg}\theta_{ab}$ 。

所以

$$x'_T = K \text{tg}\theta_{ab}, \text{ 式中 } K = \frac{S'_0 - S'_c}{M_{y_e}}$$

由此可知子午象面弯曲和 ab 直綫的斜率成正比。

当 $h \rightarrow 0$ 时, ab 直綫变成了象差曲綫上 e 点的切綫, 同时 x'_T 趋近于 x'_e 由此得到

$$x'_e = K \cdot \text{tg}\theta_e; \quad K = \frac{S'_0 - S'_c}{M_{y_e}}$$

由上式求解 K 得到:

$$K = \frac{x'_e}{\text{tg}\theta_e}$$

代入 x'_T 公式, 則得:

$$x'_T = x'_e \cdot \frac{\text{tg}\theta_{ab}}{\text{tg}\theta_e}$$

这样我們得到宽光束子午象面弯曲的另一表示式, 当我們已知 x'_e , 并且由象差曲綫求得 $\text{tg}\theta_{ab}$ 和 $\text{tg}\theta_e$, 同样可以計算 x'_T 。对于軸外球差同样能以找到:

$$x'_T - x'_e = K(\text{tg}\theta_{ab} - \text{tg}\theta_e) = x'_e \cdot \frac{\text{tg}\theta_{ab} - \text{tg}\theta_e}{\text{tg}\theta_e}$$

显然当 e 点的切綫平行于横軸时, $x'_e = 0$ 。当 ab 直綫通过 e 点时彗差为零, 也就是說曲綫对于 e 点的切綫来讲, 上下对称。当 ab 直綫和 e 点的切綫平行时, 軸外球差为零。这就是說曲綫对于 e 点近似左右对称。根据上面說到曲綫的性质, 我們可以直接由曲綫形状断定各种象差的比重。

在横向象差曲綫图上, 考察光栏位置移动时对于象差的影响, 特別明显, 移动光栏位置就相当于在曲綫上选取不同的部分。

显然当所有光綫聚交于一点时, 象差曲綫变成一条平行于横标的直綫。

$$\begin{aligned}
 R_1 &= 63.1 & d_1 &= 5.0 & n_1 &= 1.0 & u_1 &= 0 \\
 R_2 &= -23.9 & d_2 &= 2.0 & n_2 &= 1.5181 & h_1 &= 10 \\
 R_3 &= -98.7 & & & n_3 &= 1.6259 & & \\
 & & & & n_4 &= 1.0 & &
 \end{aligned}$$

表(1) 近軸光綫計算:

第一面		第二面		第三面		總 結	
$\log h_1$	1.0	$\log h_2$	0.98869	$\log h_3$	0.98599	$\log h_3$	0.98599
$\log(n_2-n_1)$	9.71441	$\log(n_3-n_2)$	9.03262	$\log(n_4-n_3)$	9.79650	$\log \gamma_4$	1.00164
$\text{colog } R_1$	8.19997	$\text{colog } R_2$	8.62160	$\text{colog } R_3$	8.00568	$\log n_4$	0.0
$\log N_1$	8.91438	$\log N_2$	8.64231	$\log N_3$	8.78817	$\log S'_0$	1.98763
N_1		N_2	-0.043884	N_3	0.06140	$S'_0 =$	$S'_0 = 97.192$
$n_1 u_1$	$\gamma_1 = 0$	γ_2	0.082106	γ_3	0.038222		
γ_2	$\gamma_2 = N_1$	γ_3	0.038222	γ_4	0.099622		
$\log \gamma_2$	8.91438	$\log \gamma_3$	8.58232			$\log h_1$	1.0
$\text{colog } n_2$		$\text{colog } n_3$	9.78891			$\text{colog } \gamma_4$	1.00164
$\log d_1$		$\log d_2$	0.30103			$\log n_4$	0.0
$\log M_1$	9.43205	$\log M_2$	8.67226			$\log f'_0$	2.00164
h_1	10	h_2	9.7296				
$-M_1$	-0.2704	$-M_2$	-0.0470			$f'_0 =$	$f'_0 = 100.379$
h_2	9.7296	h_3	9.6826				

表(二) 邊緣光綫計算: $h_1 = 10, u_1 = 0$

第一面		第二面		第三面		總 結	
		K_2	-82	K_3	-72.8	R_3	-98.7
		$+q'_1$	-120.78	$+q'_2$	-509.722	$-q'_3$	+200.068
		q_2	-202.78	q_3	-582.522	S'_3	101.268
$\log h_1 - \text{colog } R_1$	1.0	$\log q_2$	2.30703	$\log q_3$	2.76532	$-S'_0$	-97.192
$\log \sin i_1$	9.19997	$\log \sin u_2$	8.73670	$\log \sin u_3$	8.39661		
$\log n_1/n_2$	9.81870	$\text{colog } R_2$	8.62160	$\text{colog } R_3$	8.00568	$\delta S'$	$\delta S' = 4.076$
$\log \sin q'_1$	9.01867	$\log \sin i'_2$	9.66533	$\log \sin i_3$	9.07761		
$\log n_1/n_2$	9.81870	$\log n_2/n_3$	9.97021	$\log n_3/n_4$	0.21109		
$\log \sin q'_1$	9.01867	$\log \sin i'_2$	9.63554	$\log \sin i'_3$	9.28870		
$\log R_1$	1.80003	$\log R_2$	1.37840	$\log R_3$	1.99432	$\log h_1$	1.0
$\text{colog } \sin u_2$	1.26330	$\text{colog } \sin u_3$	1.69339	$\text{colog } \sin u_4$	1.01816	$\text{colog } \sin u_4$	1.01816
$\log q'_1$	2.08200	$\log q'_2$	2.70733	$\log q'_3$	2.30118	$\text{lc } gf'$	2.01816
$-i_1$	9.1185	$-i_2$	-27.5636	$-i_3$	-6.8671	f'	104.271
i'_1	-5.9922	i_2	25.5981	i_3	11.2097	$-f'_0$	-100.379
$i'_1 - i_1$	3.1263	$i'_2 - i_2$	-1.9655	$i'_3 - i_3$	4.3426	$\Delta f'$	$\Delta f' = 2.892$
$+ u_1$	0.0	$+ u_2$	3.1263	$+ u_3$	1.1608		
u	3.1263	u_3	1.1608	u_4	5.5034		

表(三) 主光綫畸变計算 $S_1 = -30, u_1 = \omega_1 = -10^\circ$

第一面		第二面		第三面		总 結	
R_1	63.1	K_2	-82	K_3	-72.8	R_3	-8.7
$-S_1$	30.0	q'_1	125.417	q'_2	36.1525	$-q'_3$	48.389
q_1	93.1	q_2	43.417	q_3	-36.6475	$S'_{P\gamma}$	-50.311
$\log q_1$	1.96895	$\log q_2$	1.63766	$\log q_3$	1.56404	$-S'_0$	-97.192
$\log \sin u_1$	9.23967	$\log \sin u_2$	8.92896	$\log \sin u_3$	8.9786	$S'_{P\gamma} - S'_0$	-147.503
$\text{colog } R_1$	8.19997	$\text{colog } R_2$	8.62160	$\text{colog } R_3$	8.00568		
$\log \sin i_1$	9.40859	$\log \sin i_2$	9.18822	$\log \sin i_3$	8.54841		
$\log n_1/n_2$	9.81870	$\log n_2/n_3$	9.97021	$\log n_3/n_4$	0.21109	$\log S'_{P\gamma} - S'_0$	2.16880
$\log \sin i'_1$	9.22729	$\log \sin i'_2$	9.15843	$\log \sin i'_3$	8.75950	$\log t g u_4$	9.07208
						$\log y_1$	1.24088
$\log R_1$	1.80003	$\log R_2$	1.37840	$\log R_3$	1.99432		
$\text{colog } \sin u_2$	1.07104	$\text{colog } \sin u_3$	1.02131	$\text{colog } \sin u_4$	0.93093		
$\log q'_1$	2.09836	$\log q'_2$	1.55814	$\log q'_3$	1.68475		
i_1	14.8452	$-i_2$	-8.8733	$-i_3$	2.0259	$\log f'_0$	2.00164
$+i'_1$	-9.7161	i'_2	8.2806	i'_3	-3.2951	$\log t g \omega_1$	9.24632
$i'_1 - i_1$	5.1291	$i'_2 - i_2$	-0.5927	$i'_3 - i_3$	-1.2692	$\log y'_0$	1.24796
$+u_1$	-10.0	$+u_2$	-4.8709	$+u_3$	-5.4636	y'	17.4132
u_2	-4.8709	u_3	-5.4636	u_4	-6.7328	$-y'_0$	-17.6996
						$\Delta y'$	$\Delta y' = -0.2864$

表(四) 綫光東子午場曲計算: $S_1 = -30; u_1 = \omega_1 = -10^\circ; m_1 = \infty$

第一面		第二面		第三面		总 結	
		K_2	-82	K_3	-72.8	m'_3	48.389
		$+m'_1$	-113.905	m'_2	-416.282	$-q'_3$	-194.518
		m_2	-195.905	m_3	-489.082	$m'_3 - q'_3$	-146.129
$\log q_1$		$\log q_2$	1.63766	$\log q_3$	1.56404	$\log m'_3 - q'_3$	2.16474
$\log t g u_1$		$\log t g u_2$	8.93053	$\log t g u_3$	8.98068	$\log \sin u_4$	9.06907
$\text{colog } m_1$		$\text{colog } m_2$	7.70796	$\text{colog } m_3$	7.31062	$\log \cos u_4$	9.99700
$\log a_1$		$\log a_2$	8.27615	$\log a_3$	7.85534	$\log y'_1$	1.23081
$\log \sin (i'_1 - i_1)$	8.95133	$\log \sin (i'_2 - i_2)$	8.01470	$\log \sin (i'_3 - i_3)$	8.34537		
$\text{colog } \cos i_1$	0.01474	$\text{colog } \cos i_2$	0.00523	$\text{colog } \cos i_3$	0.00027	$\text{colog } t g u_4$	0.92792
$\text{colog } \cos i'_1$	0.00628	$\text{colog } \cos i'_2$	0.00455	$\text{colog } \cos i'_3$	0.00072	$\log p'_1$	2.15873
$\log b_1$	8.97235	$\log b_2$	8.02448	$\log b_3$	8.34636		
a_1	$a_1 = 0$	a_2	0.0188865	a_3	-0.007167	$-p'_1$	144.123
$+b_1$		$+b_2$	-0.0105798	$+b_3$	-0.0222005	$S'_{P\gamma} - S'_0$	-147.503
c_1	$c_1 = b_1$	c_2	0.0083067	c_3	-0.0293675	x'_1	$x'_1 = 3.380$
$\log q_1$	2.09836	$\log q'_2$	1.55814	$\log q'_3$	1.68475		
$\log t g u_2$	8.93053	$\log t g u_3$	8.98068	$\log t g u_4$	9.07208		
$\text{colog } c_1$	1.02765	$\text{colog } c_2$	2.08057	$\text{colog } c_3$	1.53213		
$\log m'_1$	2.05654	$\log m'_2$	2.61939	$\log m'_3$	2.28896		