

红外天文光度计中 反射式场光学系统的应用

钱忠钰

(中国科学院北京天文台)

摘要——本文论述了反射式场光学系统——凹面反射镜系统的结构和特点，以及它们应用于 $1\sim5.5\mu\text{m}$ 红外波段时的优缺点。实验结果表明：凹面反射镜系统在上述红外波段可以得到满意的结果，缺点是它结构复杂，加工和调整相当困难。

一、概述

场光学(Fabry-Optic)系统是各种天文光度计中的辅助光学系统，它通常只是一个单透镜。它把望远镜的主镜(即有效光栏)成像在探测器的光敏面上，它能将收集的能量均匀地分布到探测器的光敏面上，改善望远镜和光度计视场的均匀性，减小导星误差可能造成的不利影响，防止能量过分集中到探测器光敏面的局部区域，避免局部的损伤。

在场光学系统中，设主镜口径为 D ，焦距为 F ，探测器光敏面直径为 d ，则所要求的场透镜的焦距近似为 $f=\frac{F}{D}\cdot d$ ，透镜的直径大于有效光栏的直径^[1]。

天文用近红外光度计通常用锑化铟作探测器，工作波长范围为 $1\sim5.5\mu\text{m}$ 。由于波长覆盖较宽，用单透镜做场镜会带来色差，为此，用凹面反射镜作场镜^[2]。

二、凹面反射镜光学系统

凹面反射镜场光学系统没有色差，但由于探测器不能置于入射光路上，光轴必须由反射镜偏转一个角度。这时凹面镜的光学反射面成为凹椭球面，它有子午面曲率半径 r_m 和弧矢面曲率半径 r_s 。如果要求场光学系统有等值焦距 f ，光轴的偏转角定为通常所采用的 90° ，则要求 $r_s=2\sqrt{2}f$, $r_m=\sqrt{2}f$ ，其原理和安装情况如图1所示，这种场光学系统原则上适用于各种波长，性能也较稳定，实验结果满意。但这种反射系统加工和调整相当困难。

本文1985年1月2日收到。修改稿1985年6月11日收到。

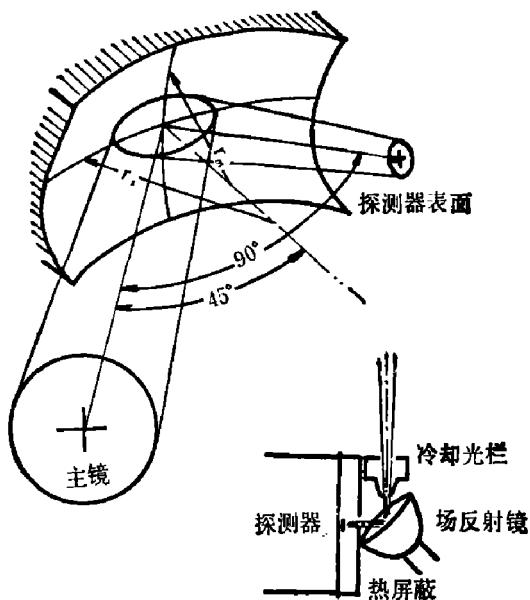


图 1 凹面反射镜场光学系统的原理和安装

Fig. 1 Hollow mirror field-optic

三、性能测量及结果

测试装置图见图 2。被测的场反射镜系统是为天文红外光度计设计的，视场特性要求与 $f/8$ 的望远镜相适应。由于在实验室无法用简单的方法组成一个 $f/8$ 的反射光学系统，测试采用了模拟的办法，在主镜的位置放置一个可看作点源的黑体（直径 0.6 mm），并让它在 X 与 Y 方向作类似电视光栅的二维扫描，在视场边缘信号变化的梯度就反映了反射式场镜的聚焦好坏，而视场的宏观特性就表示了系统调整的优劣，这从图 3 可以清楚地看出。

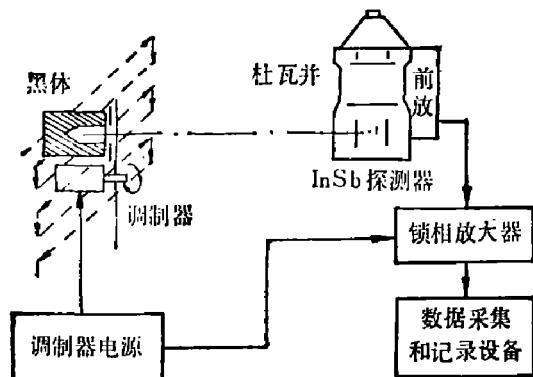


图 2 测量装置方框图

Fig. 2 Schematic diagram of the measuring arrangement

凹面反射镜参数：材料为铜，光学反射面镀金， $r_m = 5.64 \text{ mm}$ ， $r_s = 11.28 \text{ mm}$ ，等值焦距 f 为 4 mm，镜面的直径约 10 mm。

实验结果，场反射镜系统调整得较好和调整得不好时的二维视场特性见图 3。

调整得较好的场反射镜系统和整个红外光度计安装在 $f/8$ 的望远镜上。让红外源沿赤经方向缓慢移动，通过望远镜的视场所测得的真实的视场特性见图 4，信号出现正负两个方向是光度计在赤经方向的调制造成的。

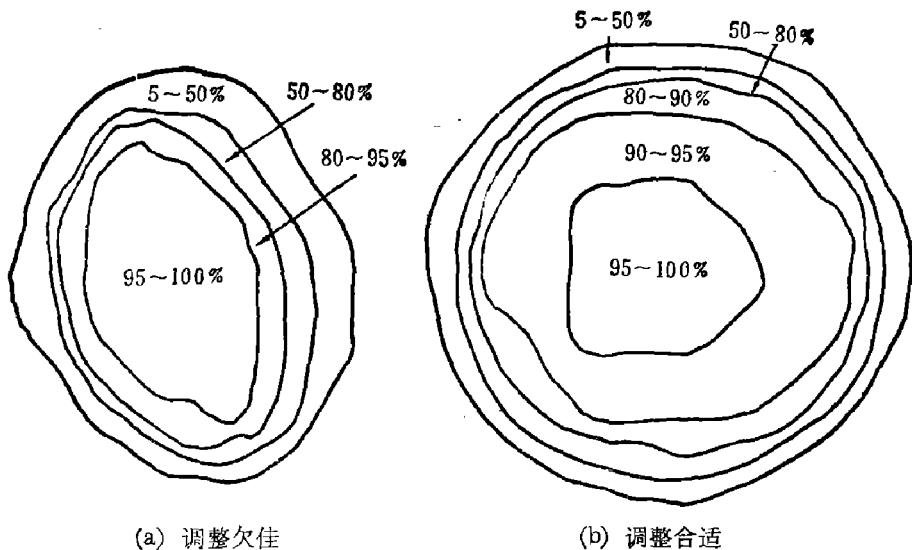


图3 凹面反射场镜系统视场特性

Fig. 3 Two-dimension view-field of the hollow mirror field-optic system, the optimum-adjusted (right) and the insufficient-adjusted (left).

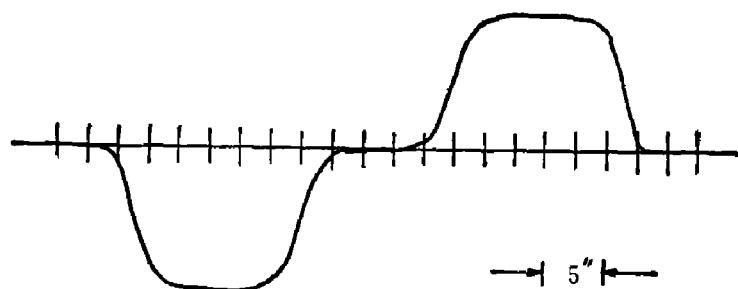


图4 在望远镜上测得的凹面反射场镜系统的视场特性

Fig. 4 View-field profile of the hollow mirror field-optic system on telescope

致谢——作者感谢西德马普天文研究所 Dr. Hefele 在试验中所提供的方便和帮助。

参考文献

- [1] Michlovic J., *Appl. Opt.*, **11** (1972), 490.
- [2] Fabner K., in *Handbuch der Physik*, Bd. 29. Springer-Verlag, Heidelberg, 1967.
- [3] Schulte in den Bäumen J., *Dissertation, Univ. Heidelberg*, 1978.

APPLICATIONS OF FABRY-OPTIC IN THE INFRARED ASTRONOMICAL PHOTOMETERS

QIAN ZHONGYU

(Beijing Astronomical Observatory, Academia Sinica)

ABSTRACT

The characteristics and the constructions of a hollow mirror system, one of the field-opticsystems used in the infrared ($1\sim5.5\mu m$) astronomical instruments are mentioned.