

# INSTRUMENTAL

## COMUNICACIONES

### Aberrations of spectrographs with the correction of the Schmidt camera effected in the collimator

L. R. DE NOVARINI, R. PLATZECK y J. M. SIMON

*Departamento de Física, Facultad de Ciencias Exactas y Naturales,  
Buenos Aires*

*Observatorio Astronómico, La Plata*

**Abstract:** Of the different ways to introduce the Schmidt correction of the camera in a spectrograph, the case was studied in which it is effected in the collimator. Equations which describe the form of the wavefront at one side of the grating as function of the form at the other side were found. The sixth order terms in the correction to compensate for the deformation of the wave front in the path from the collimator to the grating and to the mirror were also found. The aberrations for a correction which is symmetrical around the collimator axis were calculated. The limit of camera aperture for which this aberrations are tolerable is between  $F/D = 4$  and  $F/D = 3$  according to the size and number of lines of the grating.

Este trabajo será publicado en *Optica Acta*.

### Proyecto de un nuevo espectrógrafo estelar para el reflector de 154 cm. de Bosque Alegre

J. LANDI DESSY y G. GENAIZIR

*Observatorio Astronómico e IMAF, Córdoba*

*Observatorio Astronómico, Córdoba*

**Resumen:** El reflector de 154 cm. de Bosque Alegre presenta el problema de no permitir una instalación adecuada para un es-

pectrógrafo coudé. Se ha diseñado un instrumento colgante que permite obtener dispersiones entre  $88 \text{ Å/mm.}$  y  $2,2 \text{ Å/mm.}$  Además resuelve el problema de poner la superficie focal fuera del haz, lo que permite la fácil colocación de tubos de imagen. Las cámaras tienen una distancia focal de 450 y 1000 mm. El instrumento resulta compacto; la separación de la red con el vértice del espejo del colimador es de un metro, siendo ésta la mayor entre los elementos ópticos.

## INFORME DE TRABAJO

### El prisma de Wolaston en la determinación del magnetismo solar por el método de Leighton

J. M. SIMON

*Observatorio Nacional de Física Cósmica, San Miguel y Facultad de Ciencias Exactas y Naturales, Buenos Aires.*

**Resumen:** Se calcularon las aberraciones introducidas por un prisma Wolaston en un haz convergente y se propone un sistema compensador para dichas aberraciones, siendo las aberraciones residuales un astigmatismo menor que 60 y una distorsión 1/1000.