

"cuasares".

Este trabajo se realizó con tres antenas dispuestas a 1900 y 2100 m de la primera respectivamente.

Se presentan los resultados concernientes a la posición y tamaño de las radiofuentes.

#### ESTUDIOS DE ESTRELLAS A. I. CATALOGO DE TIPOS ESPECTRALES Y COLORES

A. Cowley, B. Cowley, M. Jaschek v C. Jaschek  
(Math-Hulbert Observatory, U.S.A. v  
Observatorio Astronómico de La Plata)

Se presentan los resultados de la clasificación espectral de 1800 estrellas A más brillantes que  $6^m5$  y al norte de  $-20^\circ$ . Los datos fotométricos para este material se han tomado del catálogo existente en el Observatorio. Como resultado interesante cabe consignar el descubrimiento de 90 nuevas estrellas con peculiaridades espectrales. Se discuten brevemente las relaciones color-tipo espectral v los diagramas color-color.

El trabajo completo será publicado en otra parte.

The results of the spectral classification of about 1800 A-type stars brighter than  $6^m5$  and north of  $-20^\circ$  are reported. Photometric data for these objects were taken from the photometric catalogue existing at the Observatory. As an interesting by-product the discovery of ninety stars with spectral peculiarities is reported. The color-color diagrams for dwarfs and giants are briefly discussed and also the relation color-spectral type.

The paper in full will be published elsewhere.

#### LA CURVA DE LUZ DE $\epsilon$ CARINAE

A. Feinstein, J.C. Muzzio  
(Observatorio Astronómico, de La Plata)

Se ha realizado un estudio de la curva de luz de esta cefeida

en base a unas 180 observaciones fotoeléctricas de distintos autores distribuidas desde 1951 a 1958. Se hizo una determinación previa del período aplicando un método expuesto por Lafler y Kinman (Contr. Lick Obs., 173, 1965) y se mejoró la aproximación empleando un desarrollo en series de Fourier. De esta manera se calcularon los valores más probables de los coeficientes y el período mediante el método de cuadrados mínimos. Los residuos de las observaciones indican que por lo menos hay un período secundario. Los valores obtenidos son:

Período principal	$35^d,5330 \pm 0^d,00084$
Período secundario	$190^d,10 \pm 0^d,49$
Amplitud secundaria	$0^m,022 \pm 0^m,006$

Los valores citados se han determinado en base a las observaciones de la magnitud V, pues si bien se aplicó también el desarrollo en series de Fourier a los colores B-V y U-B los residuos indican diferencias sistemáticas entre los distintos observadores.

Parecen existir otros períodos secundarios más cortos que el principal pero hasta ahora no hemos podido detectarlos con certeza.

El trabajo será publicado más adelante en extenso.

#### Abstract

From photoelectric observations a period of  $35^d,5330 \pm 0^d,00084$  was determined. There is also a secondary period of  $190^d,10 \pm 0^d,49$  with an amplitude of  $0^m,022 \pm 0^m,006$ .

#### FOTOMETRIA EN CUATRO COLORES

H. Moreno

(Departamento de Astronomía, Universidad de Chile)

Durante la estadía del autor, como investigador visitante del Lick Observatory, se trabajó en el establecimiento de un sistema fotométrico en banda ancha UBVR. Se utilizó el telescopio de 24 pulgadas, diseñado para observaciones fotoeléctricas, empleando un fotomultiplicador con cátodo tri-álcali S-20. Se experimentó con varios filtros U, incluso con uno de sulfato de cobre líquido, los