

lads, inclusive una de velocidad positiva.

Las características generales que se estudian son las siguientes:

a.- El hidrógeno local

b.- Una característica a-13 km/s que se observa a latitudes entre  $8^{\circ},5$  y  $10^{\circ},5$ . Esa concentración tiene máxima intensidad en el punto 1:  $305^{\circ},5$  y B:  $9^{\circ},5$  donde la temperatura de brillo es superior a  $70^{\circ}$  K.

c.- A velocidad de -20Km/s se estudian concentraciones a dos alturas diferentes. Una que surge en latitudes entre  $5^{\circ},0$  y  $8^{\circ},0$  y la otra entre  $9^{\circ},0$  y  $10^{\circ},5$ .

d.- Una última característica general que presentan los perfiles observados se encuentra a velocidad de -30km/s. Esa característica tiene su densidad máxima entre  $4^{\circ},5$  y  $7^{\circ},0$  de latitud.

Además de esas características generales, son detectadas algunas concentraciones aisladas con velocidades negativas. Se estudia también una concentración de velocidad positiva en el punto 1:  $306^{\circ},5$  y b:  $2^{\circ},5$ .

#### MEDICION DE POSICION, TAMAÑO Y POLARIZACION DE RADIOFUENTES

R.F. Colomb

(Instituto Argentino de Radioastronomía, Buenos Aires)

Con el interferómetro de tres elementos del National Radio Astronomy Observatory en Green Bank, West Virginia, se realizaron observaciones de 666 radiofuentes en la frecuencia de 2695 Mc/s. Estas radiofuentes fueron elegidas del catálogo de Parkes con los siguientes criterios:

- 1.- Todas las radiofuentes están en la zona comprendida entre  $-10^{\circ} \leq \delta \leq -30^{\circ}$ .
- 2.- Todas las radiofuentes tienen un flujo mayor o igual que 1 u.f. en 2695 Mc/s.
- 3.- 37 radiofuentes tienen diámetros inferiores a  $15''$  de acuerdo a mediciones realizadas con el interferómetro del California Institute of Technology. El resto se dividen en "Quasares" y posible

"quasares".

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 y C. Jaschek  
(Math-Hulbert Observatory, U.S.A. y  
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 y 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