

En cada una de las cinco latitudes galácticas han sido supuestos sucesivamente: 5 pantallas de absorción del poder absorbente  $\Delta S = 1^m; 2^m; 3^m; 4^m; 5^m$  en las 4 distancias  $R = 0.10; 0.32; 1.0; 3.2$  kpc. El resultado se ve en la colección de figuras. En ellas han sido reproducidas solamente curvas de las magnitudes azules (fotográficas); en realidad las magnitudes amarillas forman un conjunto muy similar de curvas. Para ampliar la circunspección en el efecto de la absorción interestelar general, en todas las figuras de la colección también han sido dibujadas además (por curvas de puntos gruesos) aquellas curvas teóricas, cuyas estrellas nunca habrían sufrido absorción interestelar alguna.

Die Wirkung künstlicher Dunkelwolken auf mittlere Sternzählungen

Fünf Kapteyn-Schemen sind vorhanden, welche durch den Autor vollendet worden sind zwecks Analyse mittlerer Sternzählungen in fünf typischen galaktischen Breiten. In denselben wurden die Auswickungen auf die Kurven der Sternzählung infolge des Eingriffs einer Reihe von Absorptions-Schirmen systematisch studiert.

CAMBIOS EN LA ACTIVIDAD DE UV CETI

W. Kunkel

(Observatorio Interamericano "Cerro Tololo" - Chile)

Durante períodos observacionales en 1966 y 1967, 400 casos de ráfagas fueron observados en UV Ceti. La distribución de tiempo de las ráfagas muestra no tener una distribución de Poisson. Se presenta evidencia de cambios de corto y largo plazo. La similaridad con la actividad solar se discute.

HR 4817, UNA NUEVA ESTRELLA DE FOSFORO

M. Jaschek y M.L. Aguilar

(Observatorio Astronómico, La Plata)

Se presentan los resultados en un análisis espectroscópico de la estrella rica en fósforo HD 82984. Esta estrella es el segundo objeto encontrado entre las estrellas tempranas con esta peculiaridad, siendo la primera de ellas. Comparado con ésta, el es-

pectro resulta muy similar, siendo las características más importantes el reforzamiento de las líneas del P II y III y de Kr II.

#### HR 4817 A NEW PHOSPHORUS STAR

M. Jaschek, y M.L. Aguilar

(Observatorio Astronómico, La Plata)

This note reports the discovery of a new phosphorus rich star, HR 4817. It is the second object of this type among the early B-stars, the first one being 3 Cen. The outstanding characteristics of this spectrum of HR 4817 are the enhancement of P II, P III and Kr II.

The paper will be published in full elsewhere.

#### HIDROGENO NEUTRO EN LA REGION DE CARINA

S.L. Garzoli

(Instituto Argentino de Radioastronomía, Buenos Aires)

Con el radiotelescopio de 30 m del IAR se llevó a cabo un relevamiento del cielo en la zona  $270^\circ \leq l \leq 310^\circ$ ;  $-3 \leq b \leq 2$ .

Se observaron un total de 250 puntos con los cuales se trazaron diagramas de contorno para  $l = l$  (v.b) y  $b = b$  (v.1).

A partir de estos diagramas se trató de separar las contribuciones de hidrógeno pertenecientes a distintas estructuras y éstas fueron representadas en diagramas (1.b) a distintas velocidades. Se estudió la distribución, el tamaño y la densidad del hidrógeno en dichas estructuras en especial para el hidrógeno local y el llamado brazo de Carina.

Se encontraron estructuras con velocidades no provistas por el modelo de Schmidt y estructuras con velocidades positivas muy altas, que se inician a latitudes bajas y parecen continuarse por debajo del plano galáctico. Se determina la distribución de brazos en un diagrama (1,v) y se da una figura de la estructura espiral adoptando para los valores de las distancias el modelo de Schmidt.