

Los resultados de las observaciones demuestran que el sistema del instrumento está más de acuerdo con el catálogo FK4, que con el N^o 30.

El artículo será publicado 'in extenso' en las Publicaciones del Departamento de Astronomía de la Universidad de Chile.

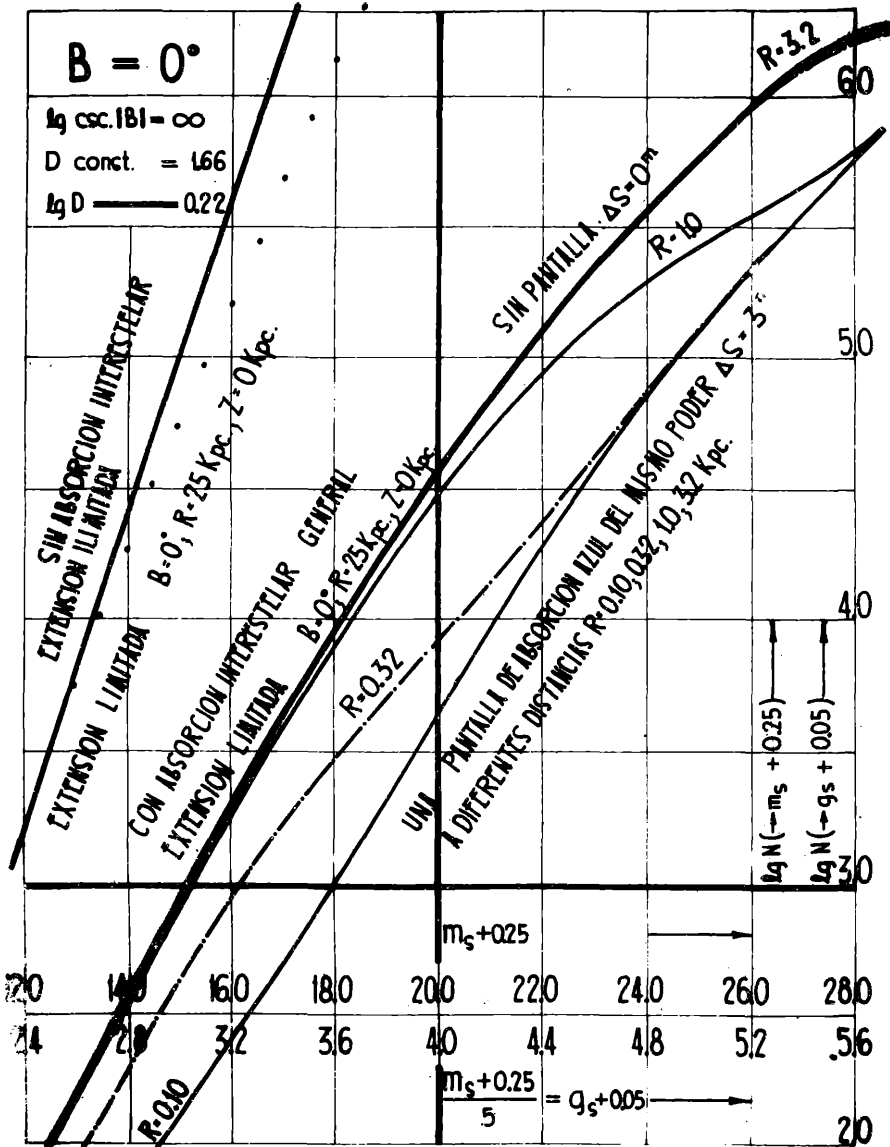
EFFECTO DE NUBES OSCURAS ARTIFICIALES SOBRE
RECUEENTOS ESTELARES PROMEDIOS

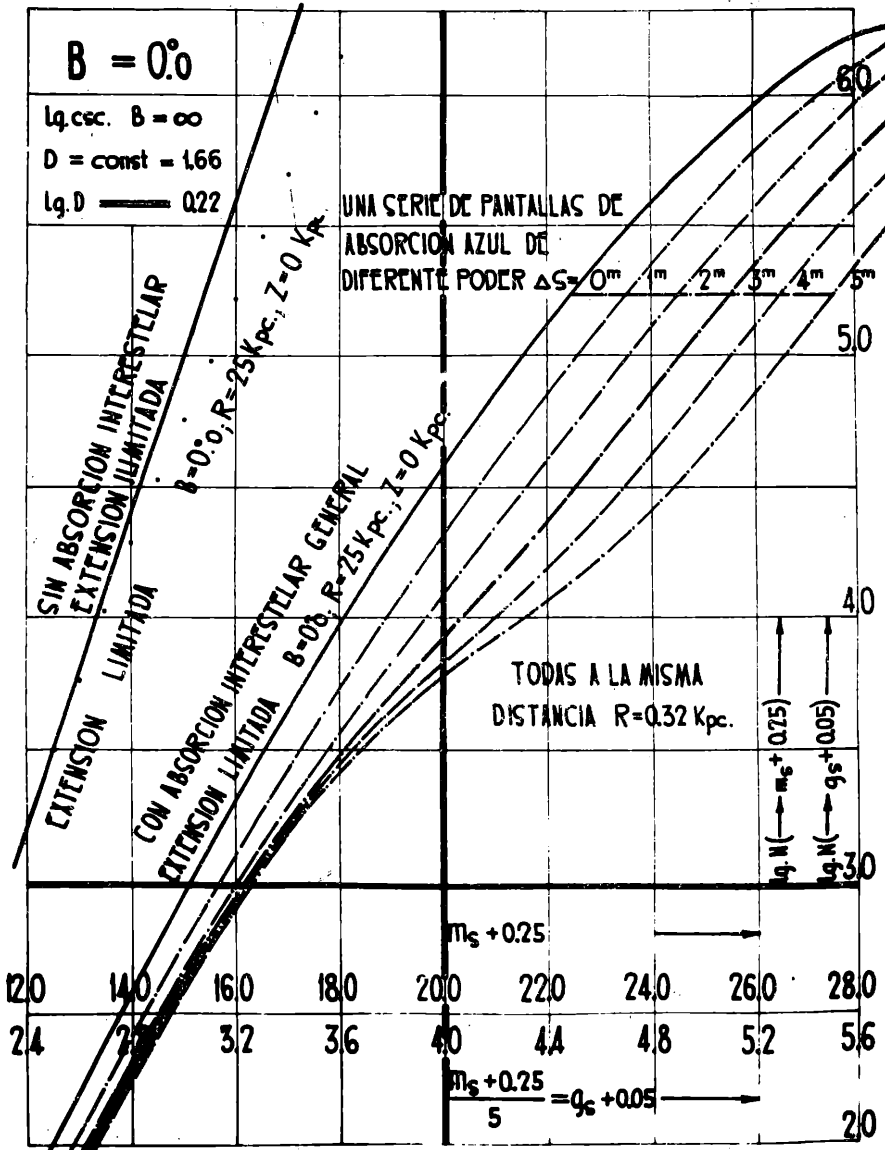
H. Wilkens

(Observatorio Astronómico de La Plata)

Justamente hace 10 años, en la 1a. Reunión de la Asociación Astronómica Argentina, aquí en San Juan en 1958, el autor habló sobre el 1er. capítulo de sus investigaciones basadas sobre el análisis de los recuentos estelares promedios en todas las latitudes galácticas, observados y publicados en 1925 por Seares, van Rhijn, Joyner y Richmond. Estos análisis se efectuaron aplicando el método de Bok (1931) cuya base es el Esquema Kapteyn. De esta manera, como resultado fundamental, habían sido perfeccionados cinco Esquemas Kapteyn, es decir cinco curvas Wolf de recuentos estelares promedios, simultáneamente para las cinco latitudes galácticas típicas: $|B| = 0^\circ; 18^\circ; 59^\circ; 18^\circ; 4; 90^\circ$.

Este material enorme de cifras, quedando ahora a nuestra disposición y preparado óptimamente según nuevos puntos de vista, resultó un reto para aprovechar algo más este material dando origen así para el 2do. capítulo de nuestras investigaciones de esta índole. Nada fue más fácil ahora que dejar imprimir sus efectos una serie de nubes absorbentes artificiales según un determinado plan, para ver como se modificarán entonces las curvas Wolf. Tal colección sistemática de curvas de recuentos estelares promediados sin y con influencia de determinadas pantallas de absorción interestelar debería ser capaz de dar también en el futuro indicios valiosos del posible poder y distancia de tales nubes absorbentes en casos formados especialmente en la realidad.





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-