

The progress of a survey program of bright B5-A0 ($m = 6^m.5$, $\delta < 0^\circ$) is reported. Among 256 stars observed, 9 emission objects were found, 5 of them new. The relevant data are given in Table II.

DISTRIBUCION DE HIDROGENO EN UNA REGION DE TAURUS

Silvia L. Garzoli y Carlos M. Varsavsky
(Instituto Argentino de Radioastronomía
Facultad de Ciencias Exactas de Buenos Aires)

De 42 perfiles de la línea de 21 cm., se dedujo la distribución del hidrógeno neutro en la región de Taurus entre $62^\circ \leq \alpha \leq 71^\circ$ y $+23^\circ \leq \delta \leq +30^\circ$. Las densidades encontradas se comparan con la distribución de las estrellas T Tauri para determinar la posible influencia de la formación de estrellas recientes en la distribución del Hidrógeno atómico.

Los recuentos estelares realizados por McCuskey (1938) nos dan una descripción cuantitativa de la absorción en el área estudiada. Se puede de esta manera hacer una comparación de los valores de N_H con aquellos obtenidos para la absorción. Se encuentra una correlación inversa entre la absorción interestelar y la abundancia de hidrógeno atómico.

Este resultado se interpreta como una evidencia indirecta de la formación de hidrógeno molecular en la superficie de los granos interestelares.

viene de la página anterior

Referencias

- Jaschek C., Jaschek M. y Kucewicz B. 1962. Bol. Asoc. Arg. de Astr. N° 4 p. 37.
Kucewicz B. 1963. Pub. A.S.P., 75. 192.
Jaschek C., Jaschek M. y Kucewicz B. 1964. Zs. f. Ap., 59. 108.