

VARIACIONES DE BRILLO Y DE COLOR EN ESTRELLAS Be

Alejandro Feinstein (')

(Observatorio Astrómico, La Plata)

Unas 70 estrellas de tipo Be y más brillantes que  $m_V = 6^m.5$  fueron observadas fotoeléctricamente en el sistema UBV desde enero de 1963 a noviembre de 1965. También un número apreciable de las mismas se midieron en el rojo e infrarojo (R,I).

Cada observación tiene un error medio no mayor de  $0^m.020$ . De este valor se ha estimado que las medidas, o los promedios mensuales como se usaron en la discusión, discordantes en más de  $0^m.06$  son debidas a variaciones reales de las estrellas.

Los resultados indican que algo menos de la mitad de las estrellas presentan variaciones, ya sea en la magnitud V, o en el color U-B, o en ambos. Si se representan las variaciones de V contra las de U-B (figuras 1 y 2), se encuentra que cuando V aumenta o disminuye, U-B también aumenta o disminuye en el mismo sentido. En cambio si V aumenta, también se presenta el caso en que U-B disminuye, pero si V disminuye no se han presentado estrellas con U-B aumentando. Los dos primeros casos y el último son fácilmente explicables, no así el tercero. Seguramente la radiación de la envoltura tiene un papel muy importante en este fenómeno.

En la figura 1 se han representado para cada estrella las diferencias entre primero y último promedio, si ellos sobrepasan  $0^m.06$ , y en la figura 2 las diferencias entre dos valores cualesquiera siempre que excedan de  $0^m.06$ , exceptuando diferencias entre el primero y último.

Si representamos las estrellas Be en diagramas color-color (U-V, V-I), (U-B, V-V), (B-V, V-I), y (B-V, V-R) encontramos que la mayoría tiene un exceso ultravioleta, y además presenta un exceso de radiación en longitudes de onda mayores, que no son explicables por efecto de enrojecimiento interestelar.

El trabajo en extenso será publicado más adelante.

(') Miembro de la Carrera del Investigador Científico. Consejo Nacional de Investigaciones Científicas y Técnicas.

