

NARROW BAND PHOTOMETRY OF THE BRIGHT STARS

Eugenio E. Mendoza V.

Instituto de Astronomía
 Universidad Nacional Autónoma de México

RESUMEN. El trabajo está basado en la fotometría $\alpha(16)\Lambda(9)$ de quinientas estrellas tomadas del Catálogo de Estrellas Brillantes, con tipos espectrales de O a K de todas las clases de luminosidad. También se incluyen estrellas Be, Wolf-Rayet, Am y Ap, y otras estrellas no normales. En el diagrama $\alpha(16)\Lambda(9)$ las estrellas O-B9 V y las estrellas A0-G2 V forman dos secuencias ligeramente diferentes. En este diagrama las estrellas quedan separadas por luminosidad, por emisión, por abundancias anómalas, o por espectros anormales, formando grupos o subgrupos, separados entre sí. Se encuentran tres subgrupos para las estrellas Ap y también tres para las estrellas que tienen la línea $H\alpha$ contaminada por emisión.

ABSTRACT. This paper is based upon $\alpha(16)\Lambda(9)$ -photometry for 500 stars from the Bright Star Catalogue. The spectral range is from O to K of the five luminosity classes. The list of stars also includes Be-stars, Wolf-Rayet, Am and Ap stars, and other non-normal stars. The O-B9 V, and the A0-G2 V stars fall on the $\alpha(16)\Lambda(9)$ -array in two slightly different sequences. In this diagram stars are separated by luminosity, emission, anomalous abundances or abnormal spectral type, to form separated groups and subgroups, each one occupying a different region on the $\alpha(16)\Lambda(9)$ -plane. There are three subgroups for Ap stars and also three for stars with the $H\alpha$ -line contaminated by emission.