

CATALOGO DE ESTRELLAS CLASIFICADAS EN SISTEMA MK

H. Conde y A. C. E. de Sierra
(Observatorio Astronómico, La Plata)

Se comenta la preparación de un fichero de todas las estrellas de las que se conoce la clasificación en el sistema MK. Contiene hasta el momento 12.000 entradas, estimándose que se aproxima a su completamiento. Cada ficha contiene la numeración del objeto en *Burchmusterungen*, en el Henry Draper Catalogue y en la Harvard Revised Photometry o catálogos análogos; posición para 1900 y 1950; magnitud de acuerdo al sistema del Henry Draper Catalogue, y la (o las) clasificación(es) espectral(es) con su indicación bibliográfica. Hasta el momento existen más de 300 referencias bibliográficas.

Este fichero se ha emprendido con finalidades estadísticas de diverso tipo (selección de programas, estudio de relaciones espectro-color, etc). Su confección ya fué anunciada en el Draft Report de la Unión Astronómica Internacional es de destacar que ya han solicitado datos de él algunos colegas extranjeros.

Se espera publicar el fichero en forma de catálogo, impreso en sistema offset. Para tener una idea del volumen de la publicación se ha hecho una estadística del número de estrellas que han sido clasificadas una o más veces. Un muestreo llevado a cabo sobre ocho horas de ascensión recta muestra que el 78 % de los objetos tienen una sola clasificación, el 12 % dos y el 10 % más de dos clasificaciones. De este modo resultaría una publicación que sólo requiere un renglón por objeto y que en conjunto se mantendría inferior a las cien páginas.

Para tener una idea aproximada de los errores que se cometen en la clasificación entre distintos observadores se han analizado cuatro horas de ascensión recta. En 490 estrellas de estas cuatro horas existe más de una clasificación. En 194 casos (el 40 %) existen discrepancias entre las clasificaciones, de las cuales aproximadamente la mitad son pequeñas (0,1 clase espectral o discrepancias en las subdivisiones de clase de luminosidad I) mientras que la otra mitad son grandes (más de 0,2 clases espectrales y/o más de una clase de lumino-

sidad). Una buena parte de estas discrepancias serias está vinculada a la clase de luminosidad IV. La existencia de un porcentaje tan alto de discrepancias serias indicaría la inutilidad de introducir subdivisiones más finas en la clasificación espectral.