

LOS COLORES INTRINSECOS DE LAS ESTRELLAS DE CLASE
DE LUMINOSIDAD II.

Alejandro Feinstein
(Observatorio Astronómico, La Plata).

Mediante un diagrama color (B-V) - tipo espectral, aplicado a las gigantes brillantes (clase de luminosidad II y II-III) se determinaron sus colores intrínsecos. Se demuestra que el exceso de color es menor que 0.05^m cuando las gigantes brillantes cumplen algunas de las siguientes condiciones:

a) estrellas cercanas $m_v \leq 4^m$ y b) estrellas en alta latitud galáctica $|b| > 20^\circ$. Basado en 59 estrellas se pudo establecer sus colores intrínsecos con un error de $\pm 0.05^m$.

En un diagrama color-magnitud absoluta para todas las clases de luminosidad se trazaron las líneas de igual tipo espectral, y se encuentra que para que éstas tengan un andar más alisado, las gigantes brillantes deberían tener magnitud absoluta -1^m en vez de la actualmente adoptada de -2^m .

Este trabajo será publicado in extenso en la "Zeitschrift für Astrophysik".

Discusión.

GRATTON pregunta si la magnitud absoluta individual de las estrellas había sido calculada. FEINSTEIN responde que nó, que se habían calculado magnitudes medias. GRATTON comenta entonces que las magnitudes de las estrellas del grupo presentan una dispersión alrededor del promedio, lo cual a veces no se tiene en cuenta.

Summary.

THE INTRINSIC COLORS OF BRIGHT GIANTS

The intrinsic colors of the bright giants (luminosity classes II and II-III) are determined by means of the color (B-V) spectral type diagram. In a subsequent discussion of the absolute magnitudes of these stars it was found that very probably it is -1^m instead of the commonly used value -2^m .

The detailed paper will be published in the "Zeitschrift für Astrophysik".