

tienen la forma:

$$\begin{aligned}V_s &= V_i + \alpha + \beta(B-V)_i + \Delta(V) \\(B-V)_s &= \gamma + \delta(B-V)_i + \Delta(B-V) \\(U-B)_s &= \epsilon + \zeta(U-B)_i + \eta(B-V)_i + \Delta(U-B)\end{aligned}$$

en que los sub-índices s e i se refieren al sistema standard y al instrumental respectivamente y los coeficientes α , β , γ , δ , ϵ y η son los obtenidos para las estrellas no enrojecidas. Además:

$$\begin{aligned}\Delta(V) &= A_{V_s} - A_{V_i} - \beta E_{(B-V)_i} \approx \beta F_{(B-V)_s} [a + b(B-V)_o] \\ \Delta(B-V) &= F_{(B-V)_s} - \delta E_{(B-V)_i} \approx (1-\delta) E_{(B-V)_s} [c + d(B-V)_o] \\ \Delta(U-B) &= E_{(U-B)_s} - \zeta F_{(U-B)_i} - \eta E_{(B-V)_i} \approx (1-\zeta) E_{(U-B)_s} [e + f(U-B)_o \\ &\quad + \rho \frac{E_{(B-V)_i}}{E_{(U-B)_i}}]\end{aligned}$$

Los valores de $\Delta(V)$ y $\Delta(U-B)$ resultan pequeños, excepto para enrojecimientos muy grandes; por lo tanto, en primera aproximación se podrían despreciar. En cambio, el valor de $\Delta(B-V)$ no es despreciable, pero puede tomarse, con suficiente aproximación, $E_{(B-V)_s} \approx F_{(B-V)_i}$, con lo cual:

$$\Delta(B-V) \approx (1-\delta) E_{(B-V)}$$

Este trabajo se publicará en extenso en las Publicaciones del Departamento de Astronomía de la Universidad de Chile.

CURVAS PECULIARIDADES EN LA CURVA DE ROTACION DE LA GALAXIA

R.A. Quiroga y G.M. Varsavsky

(Instituto Argentino de Radio Astronomía, Buenos Aires)

Siempre con un programa de estudio de la curva de rotación galáctica, se midió dicha curva a 100 parsecs por encima y por debajo del plano galáctico. Comparando estas curvas con la curva correspondiente al plano se observa que el material fuera del plano tiende a rotar más lentamente que el material en el plano. Además se estudió en detalle la zona $306^\circ \leq l \leq 320^\circ$ que presenta caracte-

rísticas muy especiales. Para esta región se construyeron isofotas y diagramas de máxima intensidad que se comparan con los datos obtenidos en Holanda para la región simétrica $40^\circ \leq l \leq 54$.

FRECUENCIA DE BINARIAS ESPECTROSCOPICAS EN TIPOS
ESPECTRALES B, A y K

C. Jaschek y Ana Gómez

(Observatorio Astronómico de La Plata y
Consejo Nacional de Investigaciones Científicas y Técnicas)

Petrie (1960) (5) derivó el porcentaje de binarias espectroscópicas en base a la estadística de las dispersiones de las observaciones de velocidad radial de estrellas individuales. A la distribución de dispersiones empírica la libró de la distribución de dispersiones que se espera para estrellas cuya velocidad radial no varía y estimó el porcentaje de estrellas en velocidad radial variable como la diferencia entre las distribuciones. Este número fue considerado como una medida del porcentaje de binarias espectroscópicas entre todas las muestras de estrellas con velocidad radial dada. Empleó una 500 estrellas para cada uno de los tipos A, B y F5-M, sin subdivisión por luminosidad. Sus resultados arrojaron un 50% de estrellas con velocidad radial variable para cada grupo. En el tratamiento de Petrie hay dos puntos a reconsiderar: uno es que no haya hecho consideraciones de clase de luminosidad y el otro es el de haber utilizado una gaussiana para la distribución según la cual se distribuyen las dispersiones. Efectivamente, la distribución de las dispersiones obtenidas de una muestra grande es del tipo χ^2 , según lo pusieron de manifiesto las astrónomas rusas Kirillova y Pavloskava (4). Estas astrónomas aplicaron el tratamiento mejorado a estrellas tardías, pero de un modo poco satisfactorio.

En vista de esto se decidió reanalizar el problema utilizando en lo posible el material de Petrie para poder comparar los resultados directamente. Además de las estrellas B y A enanas se estudió un grupo de gigantes K. Los resultados obtenidos figuran a