

- b1) estrellas patrón
 b2) criterio para la determinación de la discontinuidad
 c1) presencia de compañeras (binarias)
 c2) presencia de emisiones en los miembros de la serie
 d1) determinación de colores intrínsecos
 d2) correcciones por blanketing
 Los resultados se resumen:

Discontinuidad de Paschen

lum. sp.	V	n°	Be	n°	III	n°	SG	n°
A0-B5	.047+.007	9	.061+.006	10	.094+.009	4	.099+.011	6
B5-B0	.030	1	.036+.005	10	.075	1	.053+.008	6
B0			.053+.017	(3 obi.)				

$$\phi = D_T / D_B$$

lum. sp.	V	n°	Be	n°	III	n°	SG	n°
A0-B5	.13+.02	7	.17+.02	7	.32+.04	3	.40+.06	3
B5-B0			.32+.06	7	.47	1	.89+.26	6
B0			1.49+.57	(3 obi.)				

Para las estrellas de menos temperatura en v próximas a la secuencia principal los valores concuerdan con lo esperado; a medida que las atmósferas se extienden la diferencia se hace grande. Por el momento este apartamiento no se puede justificar.

* Miembro de la Carrera del Investigador Científico.

EFFECTOS DEL ENROJECIMIENTO EN LAS TRANSFORMACIONES
 DE SISTEMAS DE COLOR

A. Gutiérrez-Moreno y H. Moreno

(Departamento de Astronomía, Universidad de Chile)

Mediante integraciones numéricas de las distribuciones de energía de estrellas de tipo temprano enrojecidas artificialmente, y utilizando diferentes funciones de sensibilidad, se encuentra que las estrellas enrojecidas no satisfacen las ecuaciones de transformación de un sistema a otro, obtenidas mediante estrellas no enrojecidas.

Las ecuaciones de transformación para estrellas enrojecidas

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-