

cir que para este caso no hay criterios claros de identificación, creemos que la forma de proceder sería: Una vez que estos 16 pequeños planetas sean observados en una segunda oposición, lo que permitirá evaluar sus perturbaciones, habría que comparar las observaciones que dieron motivo a las órbitas circulares con las efemérides para estas mismas épocas (incluyendo perturbaciones) del planetoide correspondiente y establecer así una posible identificación. Esto último se hace necesario además porque las órbitas circulares probables, tienen observaciones muy antiguas, lo cual hace indispensable considerar perturbaciones.

BIBLIOGRAFIA

- 1) EFEMERIDES DE PEQUEÑOS PLANETAS PARA 1968.
I.T.A. (Instituto de Astronomía Teórica), Leningrado (1967).
- 2) THE DETERMINATION OF ORBITS.
A.D. Dubyago
- 3) ELEMENTS OF UNNUMBERED MINOR PLANETS.
Minor Planet Center of the International Astronomical Union at the Cincinnati Observatory. (1961).
- 4) M.P.C. (Minor Planet Circulars).
Nº 2195, 2242, 2328-2332, 2399, 2422, 2460, 2486-2505, 2528, 2562-2571, 2632-2639, 2741-2747.

EL SALTO DE PASCHEN EN ESTRELLAS DEL TIPO ESPECTRAL B

A. E. Riquelme-Kaswalder*

(Observatorio Astronómico de La Plata)

Sobre placas de 39 A/mm obtenidas en Haute Provence, se ha medido la discontinuidad de Paschen de 55 estrellas brillantes de tipo espectral entre A0 y B0 y luminosidad comprendida entre secuencia principal y supergigantes.

Esta tarea implica, principalmente, un estudio de los distintos factores que intervienen hasta la obtención de los valores numéricos, a saber:

- a1) Absorción atmosférica.
- a2) variaciones de sensibilidad de la emulsión IN

- 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

sp. lum.	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.)				

$$\phi = D_T / D_B$$

sp. lum.	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