

## ALGUNAS ESTRUCTURAS A BAJAS LATITUDES

D. Goniadzki y A.E. Jech

(Instituto Argentino de Radioastronomía, Buenos Aires)

Al hacer el relevamiento del cielo entre  $230^\circ \leq l \leq 285^\circ$ ,  $-3^\circ \leq b \leq -15^\circ$ , se encuentran estructuras a bajas latitudes (menos que  $-69$ ). Algunas de estas tienen velocidades muy próximas a cero y una temperatura de brillo alta, alrededor de  $80^\circ$  en determinadas longitudes. Otras en cambio alcanzan velocidades de hasta 80 Km/ segundo y tienen una temperatura de brillo mucho menor. Se están estudiando estas estructuras, tratando de determinar si alguna de ellas se dirige a las Nubes de Magallanes.

## FOTOMETRIA FOTOELECTRICA DE S VELORUM

F.R. Sisteró

(Observatorio Astronómico, Universidad Nacional de Córdoba)

Se analizaron 250 observaciones U,B y V hallándose una nueva determinación del período y los elementos de la órbita fotométrica. Además se analizaron mediciones en el sistema "ubvy" y H-beta, se encuentra que la componente primaria del sistema es una estrella de la secuencia principal no metalizada, mientras que la secundaria es una subgigante deficiente en metales.

## ESTADISTICA DE BINARIAS

O. Ferrer

(Observatorio Astronómico de La Plata)

El presente trabajo tiene por objeto discutir la estadística de las binarias, eligiéndose para ello las estrellas más brillantes que  $6^m5$ , por ser el conjunto de estrellas con datos más completos.

Se tratarán de incorporar tres puntos esenciales en la discusión:

1. Se estudiaron las estrellas de las distintas clases de luminosidad y tipos espectrales por separado sobre todo el diagrama H-R.

2. Se intentará corregir cuantitativamente por efectos de selección en los casos en que esto sea posible.
3. Se prestará especial atención a las relaciones con la teoría de evolución estelar.

Hasta el momento se efectuó simplemente el recuento del número de binarias. Como tales se ha aceptado todo par de estrellas más cercano que  $2 \times 10^4$  UA. Como binarias espectroscópicas se han admitido todas las estrellas que presentan variaciones en su velocidad radial, siempre y cuando no se trate de estrellas variables conocidas.

Se encontró por ejemplo las siguientes cifras en el recuento:

Distribución de sistemas visuales

|              | N° Estr. | dobles | triples |
|--------------|----------|--------|---------|
| A3-A7 enanas | 144      | 15%    | 8%      |
| A8-F2        | 66       | 19%    | 7%      |
| F3-F7        | 96       | 16%    | 12%     |
| F8-G2        | 104      | 24%    | 4%      |
| K0-K5 gigan. | 631      | 13%    | 5%      |

Estas cifras se encuentran en un buen acuerdo con los publicados por Hynek (1967).

Hynek, A. (1967) in "Modern Astrophysics" Gauthier-Villars Paris.

A plan for the study of bright binaries is discussed and some preliminary results from a statistics of bright binaries are given, (see table) which show good agreement with values published by Hynek (1967).

CATALOGO DE ESTRELLAS B CON EMISION EN H ALFA

C. Jaschek, M. Jaschek y Lía Ferrer

(Observatorio Astronómico de La Plata)

Es bien conocida la utilidad de los catálogos bibliográficos sobre temas especializados, tales como el de Merrill y Burwell de estrellas con líneas de emisión. Dado que la última bibliografía listada en éste es de 1949, pareció oportuno ponerlo al día y así lo expresó el Grupo de Trabajo sobre Estrellas Be, reunido en Ham-