

## LOS BRAZOS ESPIRALES DE LA VIA LACTEA

A. Feinstein (FCGALP, CONICET)

Mediante el análisis de los datos referentes a unos 40 cúmulos abiertos muy jóvenes, con edades menores de diez millones de años, se determina la posición de los brazos espirales de la Galaxia y sus dimensiones, lo mismo que los valores de la absorción interestelar. Igualmente se estudia las características de las estrellas más brillantes de los mismo cúmulos abiertos, en especial de las estrellas O, Of y WR. Dos cúmulos abiertos, NGC 3603 y Ru 44 presentan discordancias muy fuertes entre las determinaciones de distancia de distintos observadores.

## ESTUDIO DE LAS ASOCIACIONES PUPPIS OB1-OB2 Y DEL CUMULO RUPRECHT 55

A.M. Orsatti (FCAGLP)

Con el objeto de mejorar el conocimiento de la estructura espiral en la región de Puppis ( $230^\circ \leq l \leq 260^\circ$ ) de la Vía Láctea Austral, se ha desarrollado una búsqueda y estudio de nuevos indicadores espirales (en particular estrellas OB), en aquella parte del plano galáctico conocida como Ventana de Puppis ( $l = 245^\circ$ ) por su baja absorción a grandes distancias del Sol. En este Informe de Trabajo se exponen los resultados correspondientes a las asociaciones Puppis OB1-OB2 y al cúmulo Ruprecht 55. Como resultado de una búsqueda de estrellas OB realizada en placas de prisma objetivo delgado, con respecto a la región cubierta por Puppis OB1 y OB2 se pudieron detectar 24 y 55 posibles nuevos miembros, respectivamente. Con fotometría fotoeléctrica y fotográfica se encuentra que Puppis OB1 se extendería ahora también hacia latitudes positivas, a diferencia de lo conocido previamente, pero manteniéndose la ausencia de algún tipo de concentración marcada. Acerca de Puppis OB2, la mayoría de los objetos detectados se dispersan a lo largo de la visual dirigida hacia su núcleo, Ruprecht 44, en una distancia de aproximadamente 3 kpc. Las conclusiones sobre Ru 55 señalan la inexistencia del cúmulo como entidad física, reemplazado por dos grupos de estrellas jóvenes, visualmente superpuestos y con módulos de distancia  $V_0 - M_V$  de 13.0 y 14.3 mag, lo que los situaría a uno de ellos sobre la extensión del brazo de Perseo y al otro sobre el brazo +II.