

En el caso de las galaxias de alta excitación se prefiere adoptar la segunda causa, ya que en su gran mayoría los núcleos de estas galaxias presentan una población estelar de tipo I, con estrellas de tipo A y F. Esto puede implicar que el tipo de mecanismo predominante para producir el espectro de emisión sea el radiativo.

- (1) Itoh, S. y Kogure, T., Reprint N° 27, Kyoto University Dept. of Astronomy, 1967.
- (2) Gerola, H., Salem, M. y Panagia, N., en prensa.
- (3) Garstang, R. H., Planetary Nebulae, IAU Symposium N° 34, 143, 1969.
- (4) Czyzak, T. K., ídem pág. 138.
- (5) Allen, J. y Dupree A., Ap. J. 155, 27, 1969.
- (6) Cox, D. y Tucker, W., Ap. J. 157, 1157, 1969.
- (7) Seyfert, C. K., Ap. J. 97, 28, 1943.
- (8) Spinrad, H., Ap. J. 135, 715, 1962.
- (9) Burbidge, E. M. y Burbidge, G. R., ídem pág. 366 y 694.
- (10) Burbidge, E. M., Ap. J. 142, 634, 1965.

## INFORMES DE TRABAJO

### Parámetros cinemáticos de grupos estelares

A. E. GÓMEZ

*Observatorio Astronómico, La Plata y C.N.I.C.T., Buenos Aires*

*Resumen:* Prosiguiendo con el trabajo presentado en la 15ª reunión de la Asociación, se determina el movimiento solar y el elipsoide de velocidades para los siguientes grupos de estrellas fuera de secuencia principal: cefeidas clásicas, estrellas de carbón (R-N), variables de largo período ( $M_e$ ), enanas blancas y subenanas. Se comparan los resultados con los obtenidos para las enanas tipo V y gigantes tipo III.