

Estudio de discos proto-estelares en las etapas eruptivas de estrellas jóvenes

GRAMAJO L.V.¹, RODÓN J.², GÓMEZ M.¹

¹ *Observatorio Astronómico, Universidad Nacional de Córdoba*

² *European Southern Observatory, Alonso de Córdoba 3107, Vitacura, Casilla 19001, Santiago 19, Chile*

Resumen / En este trabajo se presentan los resultados del trabajo llevado a cabo durante estos últimos 5 años sobre objetos jóvenes de clase I y II que se encuentran en su etapa eruptiva, conocidos como estrellas de tipo FU Orionis. Esto se ha realizado a través del modelado de las Distribuciones Espectrales de Energía (SEDs) de cada una de las proto-estrellas. Para ello se ha utilizado el código desarrollado por Whitney et al. (2003). Del modelado se derivan los parámetros asociados al disco, la envoltente y la fuente central. Por otra parte se ha incluido en el análisis la muestra presentada por Robitaille et al. (2007) de un grupo de YSOs (objetos estelares jóvenes) de la nube molecular de Taurus de clase I y II en su estado de menor actividad. Se han comparado los resultados de los parámetros asociados principalmente al disco proto-estelar utilizando, la distribución acumuladora, para los objetos en estado de actividad y de quietud. De ello se pudo observar que las estrellas FU Orionis tienen discos más masivos, así como también que la tasa de acreción de masa de este tipo de objetos es de dos órdenes de magnitud mayor que la de los YSOs, entre otros resultados. Este análisis es empleado para caracterizar estos objetos jóvenes en sus etapas de mayor y de menor actividad.

Palabras clave / stars: formation — stars: pre-main-sequence

Contacto / luciana@mail.oac.uncor.edu