

Composición taxonómica de objetos cruzadores de la órbita de Marte

M. Cañada Assandri¹ y R. Gil-Hutton^{1 2},

¹ Fac. de Cs. Exactas, Físicas y Naturales, UNSJ, San Juan, Argentina.

² Complejo Astronómico El Leoncito - CONICET, San Juan, Argentina

Diversos autores han sugerido que los asteroides cruzadores de la órbita de Marte (MC) serían una posible fuente para inyectar objetos en la región de los cruzadores de la órbita de la Tierra (EC). Por esta razón la taxonomía observada en los EC estaría influenciada por los objetos que provienen de la región de los MC; por lo tanto es importante analizar la composición superficial de los MC. Para llevar a cabo esta tarea se obtuvieron datos de fotometría multibanda del *Moving Object Catalog*, un subproducto del *Sloan Digital Sky Survey*, de 1008 objetos; pudiéndose clasificar 996 de ellos al aplicar un criterio de discriminación y catalogándolos en clases taxonómicas "amplias" debido a las limitaciones de los datos.

Para poder establecer un posible origen de los MC se obtuvo una muestra teórica de la contribución que realizaría el cinturón principal de asteroides (MB) basándose en los porcentajes de aporte de cada región (cinturón principal, Hungarias y Phocaeas) que obtienen Michel et al (2000) a través del análisis de la evolución dinámica de las diversas componentes. Esta muestra fue comparada con la distribución heliocéntrica de los grupos taxonómicos principales C, S y X que publica Mothé-Diniz et al (2002), encontrándose un buen acuerdo entre ambas. Esto permitiría reafirmar la hipótesis planteada por Michel et al (2000) de que la mayor parte de los MC provienen del MB.