

Espectroscopía Gemini en el Cúmulo de galaxias de Antlia

F. Faifer^{1,2}, A. Smith Castelli^{1,2}, L. P. Bassino^{1,2}, T. Richtler³ y S. A. Cellone^{1,2}

¹ Facultad de Ciencias Astronómicas y Geofísicas, UNLP

² IALP, CCT La Plata - CONICET

³ Universidad de Concepción, Chile

Se presentan resultados preliminares del primer estudio espectroscópico a gran escala de la población de sistemas estelares del Cúmulo de galaxias de Antlia. Este cúmulo es el tercero más cercano a nosotros después de los extensamente estudiados Virgo y Fornax. A pesar de su cercanía y de ser un cúmulo ricamente poblado, se encuentra casi inexplorado. Debido a ello hemos comenzado recientemente un estudio fotométrico y espectroscópico a gran escala de la población de galaxias de este cúmulo (Smith Castelli et al. 2008a; Smith Castelli et al. 2008b). Dicho estudio se basa en el único catálogo existente de la población de galaxias de Antlia (Ferguson & Sandage, 1990), en el cual la membrecía de los objetos está dada en base a criterios puramente morfológicos dado que al momento de su confección sólo el 6% de los objetos contaban con medidas de velocidades radiales. En esta presentación mostramos datos espectroscópicos recientemente obtenidos con el telescopio de 8-mts, Gemini Sur, los cuales permitirán extender la muestra de miembros confirmados de Antlia.