

M/L y bias en los entornos a grupos de galaxias

L. Ceccarelli¹, C. Valotto¹, N. Padilla² y D. García Lambas¹

¹ IATE, Córdoba, Argentina

² Departamento de Astronomía y Astrofísica, PUC, Santiago, Chile

Se presentan resultados de análisis estadísticos de la relación masa luminosidad entorno a grupos de galaxias en el Universo cercano. Este estudio permite la obtención de estimas de masas a partir de velocidades peculiares de galaxias utilizando la compilación de velocidades peculiares de Giovanelli & Haynes (2005) y el catálogo de galaxias Updated Zwicky Catalog (UZC) (Falco, 1999). Se emplean conjuntamente catálogos sintéticos derivados de estos, y se determina la amplitud media del infall a partir de velocidades peculiares proyectadas en la línea de la visual. Se aplicaron diversos modelos de infall para estimar sobredensidades de masa derivadas de la amplitud del campo de velocidades peculiares asumiendo un modelo de universo LambdaCDM. Además, se investigaron las características del sesgo en la distribución de galaxias y masa en los entornos a sistemas de galaxias. Se utilizaron datos provenientes de simulaciones numéricas pobladas con galaxias semianalíticas con el propósito de chequear y sustentar los resultados obtenidos.