

INFLUENCIA DE LA MATERIA OSCURA EN LOS PERFILES DE DENSIDAD DE CUMULOS DE GALAXIAS

J. Navarro* y D. García Lambas**

* CONICET-OAC

** OAC

La comparación de los perfiles de velocidad radial de cúmulos de galaxias (Coma, Perseus y Virgo) con los obtenidos en simulaciones numéricas autoconsistentes permite obtener información acerca de la distribución y cantidad de material no luminoso disperso entre las galaxias. Los perfiles resultan ser poco sensibles a variaciones en la razón M_b/M_g (M_g es la masa de la componente oscura extendida y M_b es la masa en forma de galaxias), pero son altamente dependientes de sus concentraciones relativas. Concluimos que los modelos para los cuales M_b está altamente concentrada no son consistentes con las observaciones y, usando resultados previos, se encuentran cotas máximas para la razón M_b/M_g de cada cúmulo.