Morfología de galaxias enanas en simulaciones numéricas

Sales L.V.¹

Harvard University

Resumen / La morfología de las galaxias enanas es claramente diferente a la de galaxias mas masivas como la Via Láctea o Andrómeda. En esta contribución voy a presentar resultados sobre posibles causas de estas diferencias estructurales; con especial atención a: i) el efecto de la eficiencia bariónica (fracción de gas y estrellas comparada con la masa virial) en galaxias de diferente masa, ii) interacción con subhalos dentro de CDM y iii) efectos de "feedback" estelar en los discos gaseosos. Los resultados estarán basados en simulaciones hidrodinámicas que son corroborados por observaciones de galaxies enanas en el volúmen local.

 $Palabras\ clave\ /\ {
m galaxies:}\ {
m dwarf\ ---}\ {
m galaxies:}\ {
m formation\ ---}\ {
m galaxies:}\ {
m structure}$

Contacto / lsales@cfa.harvard.edu