

**Título:** LA TASA DE FORMACIÓN ESTELAR DEL UNIVERSO A  $Z=0.24$  Y  $Z=0.4$  A PARTIR DE H ALFA

**Nombre:** PASCUAL RAMÍREZ, SERGIO

**Universidad:** Universidad Complutense de Madrid

**Departamento:** FISICA DE LA TIERRA, ASTRONOMIA Y ASTROFISICA II (ASTROFISICA Y CIENCIAS DE LA ATMOSFERA)

**Fecha de lectura:** 09/07/2004

**Programa de doctorado:** ASTROFÍSICA Y CIENCIAS DE LA ATMÓSFERA

**Dirección:**

- > **Director:** JESÚS GALLEGO MAESTRO
- > **Codirector:** JAIME ZAMORANO CALVO

**Tribunal:**

- > **presidente:** MANUEL REGO FERNÁNDEZ
- > **secretario:** JAVIER GORGAS GARCIA
- > **vocal:** ALVARO GUSTAVO VITORES GONZALEZ
- > **vocal:** THIERRY CONTINI
- > **vocal:** JORDI CEPA NOGUE

**Descriptores:**

**El fichero de tesis** no ha sido incorporado al sistema.

**Localización:** UNIVERSIDAD COMPLUTENSE DE MADRID ARCHIVO GENERAL PABELLON DE GOBIERNO ISAAC PERAL, S/N 28040 - MADRID

**Resumen:** El trabajo de la tesis se centra en la búsqueda de galaxias con línea de emisión H alfa a desplazamientos hacia el rojo  $z=0.24$  y  $z=0.4$ . A esos desplazamientos hacia el rojo la línea de emisión se encuentra en las longitudes de onda de 820 nm y 920 nm, donde las bandas de OH de la atmósfera representan un mínimo local. Eso permite utilizar filtros estrechos centrados en esas longitudes de onda para seleccionar candidatos por su exceso de emisión en esos filtros se compara con un filtro ancho.

A partir de los objetos seleccionados se construye una muestra y se estudia la tasa de formación estelar del Universo a esos desplazamientos al rojo.

La tasa de formación estelar encontrada es compatible con una fuerte evolución entre  $z=0$  y  $z=1$ .

