

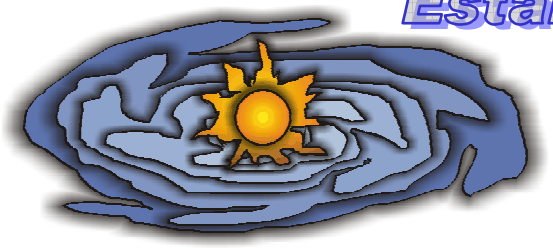
Emisores Lyman α a redshift intermedio: LAE vs. LBG

J. Miguel Mas Hesse

CAB (CSIC-INTA)

LAEFF-INTA

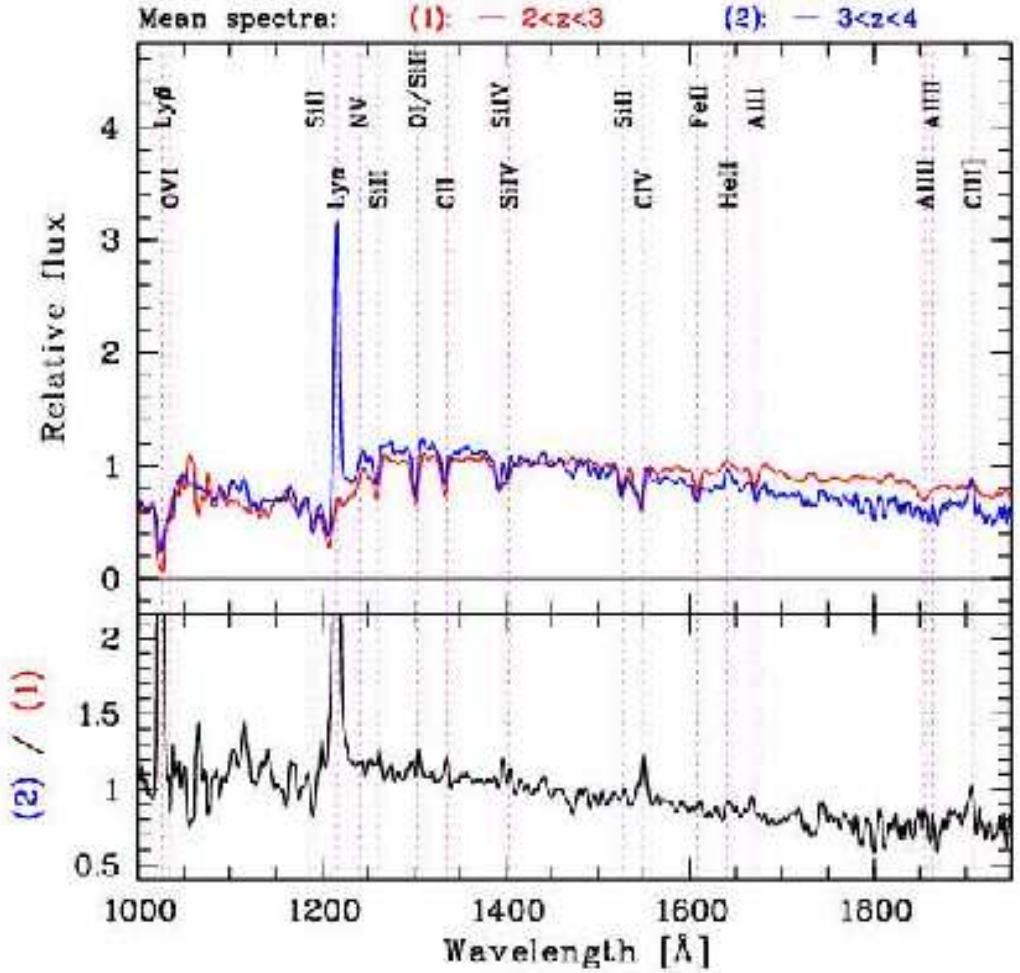
12-14 diciembre 2007



LAE-LBG

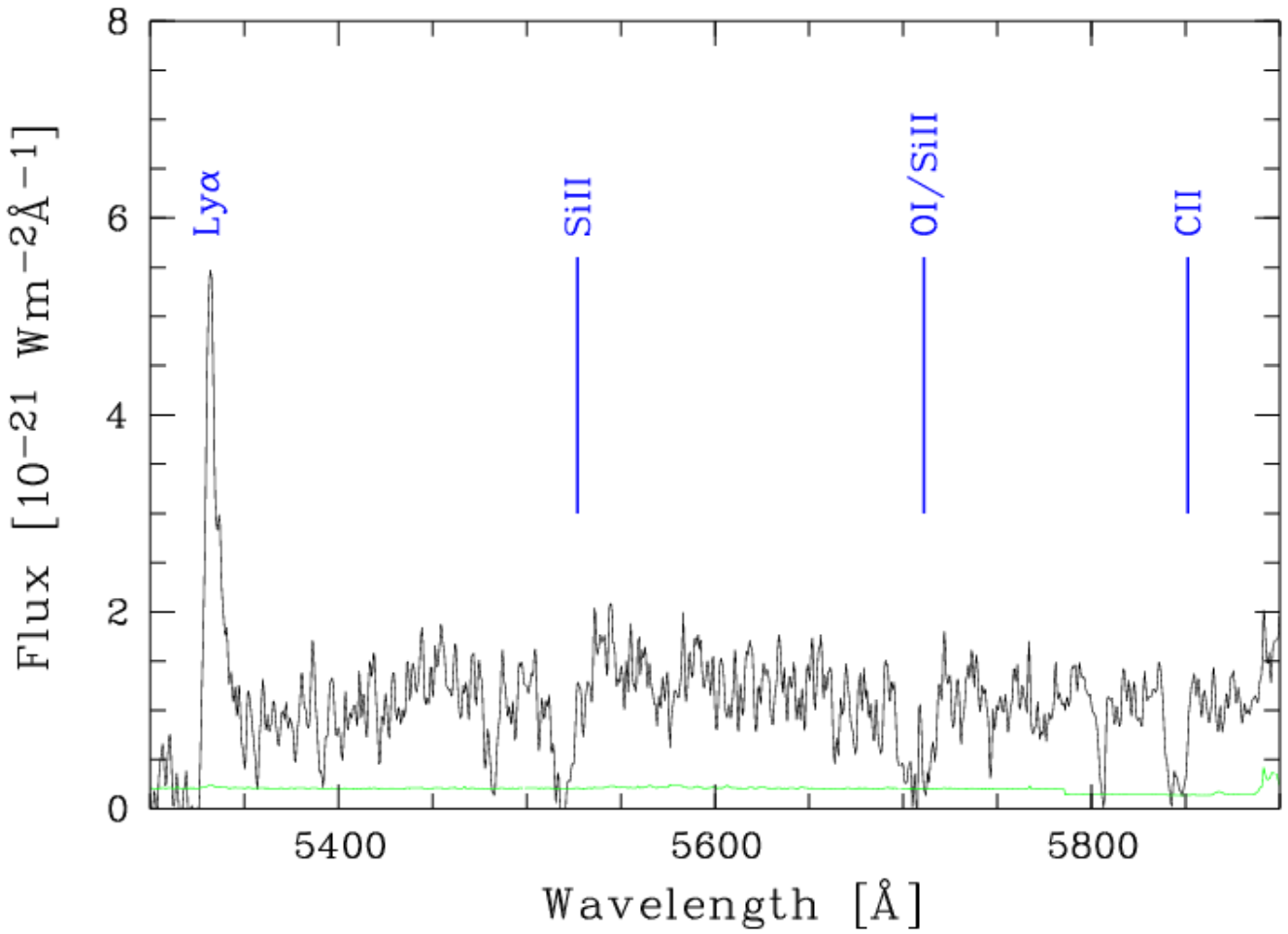
- Objetivo:
  - Estudiar la relación entre Lyman α Emitters y Lyman Break Galaxies
    - Se trata de la misma población intrínseca?
    - Las diferencias son debidas a la problemática de la emisión Lyman α.
    - O son objetos en diferentes estados evolutivos?

LBGs



Noll et al. 2004

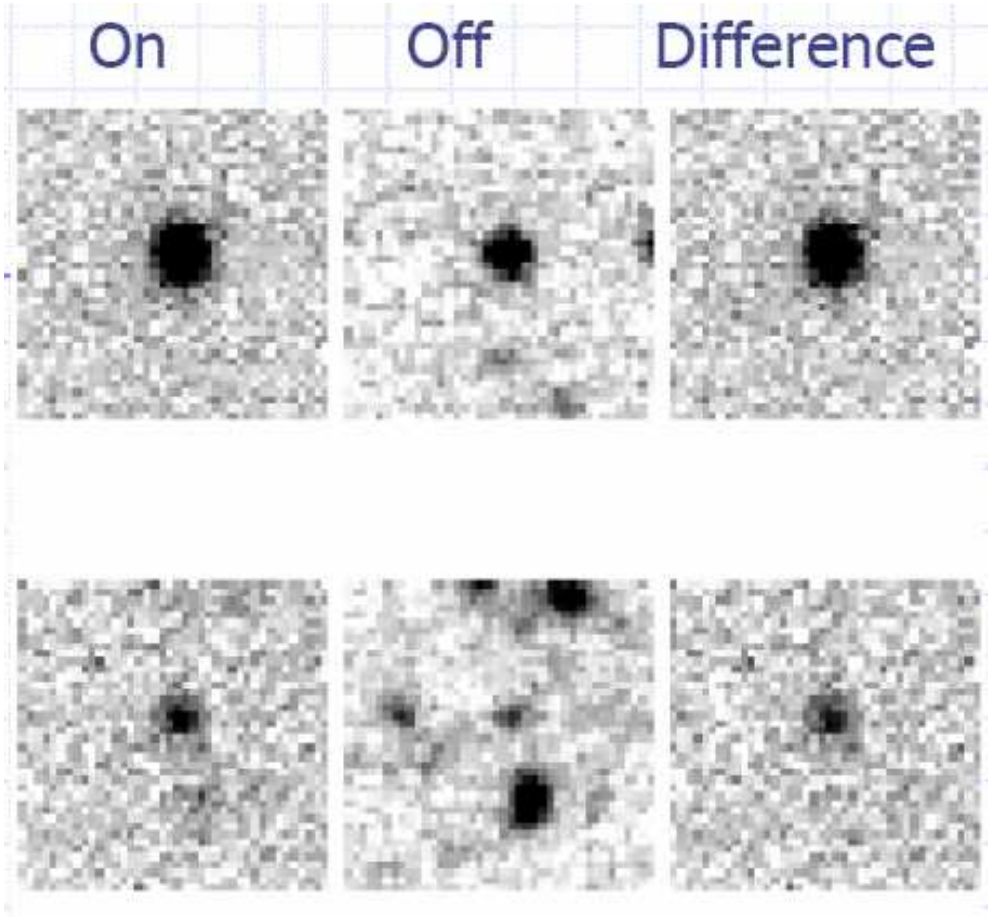
LBGs



6.5 hr exposure with VLT-FORS2 (1400V)

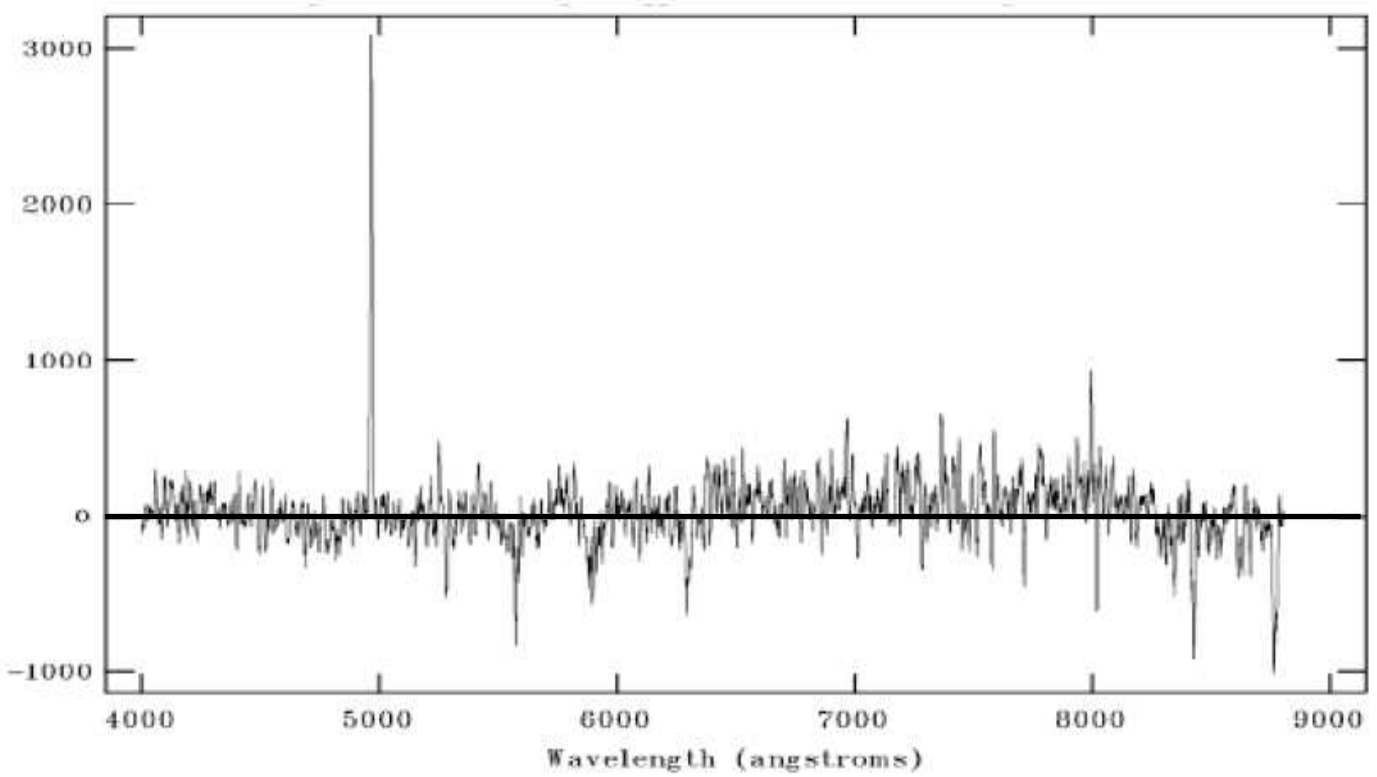
Tapken et al. 2007

LAEs



Gronwall et al. 2007

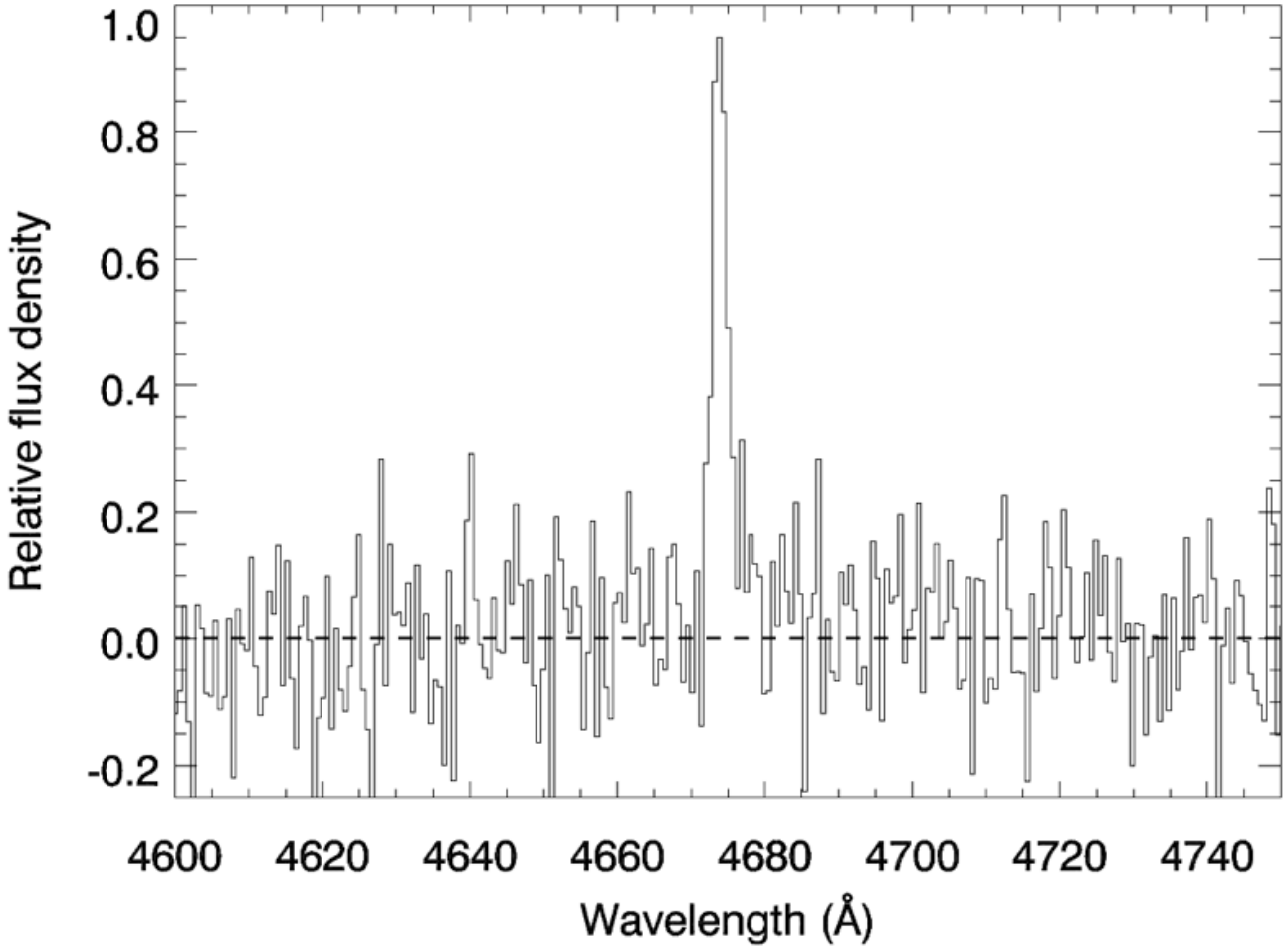
LAEs



6 hr exposure with Magellan+IMACS, R=25, z=3.085

Gawiser et al. 2007

LAEs

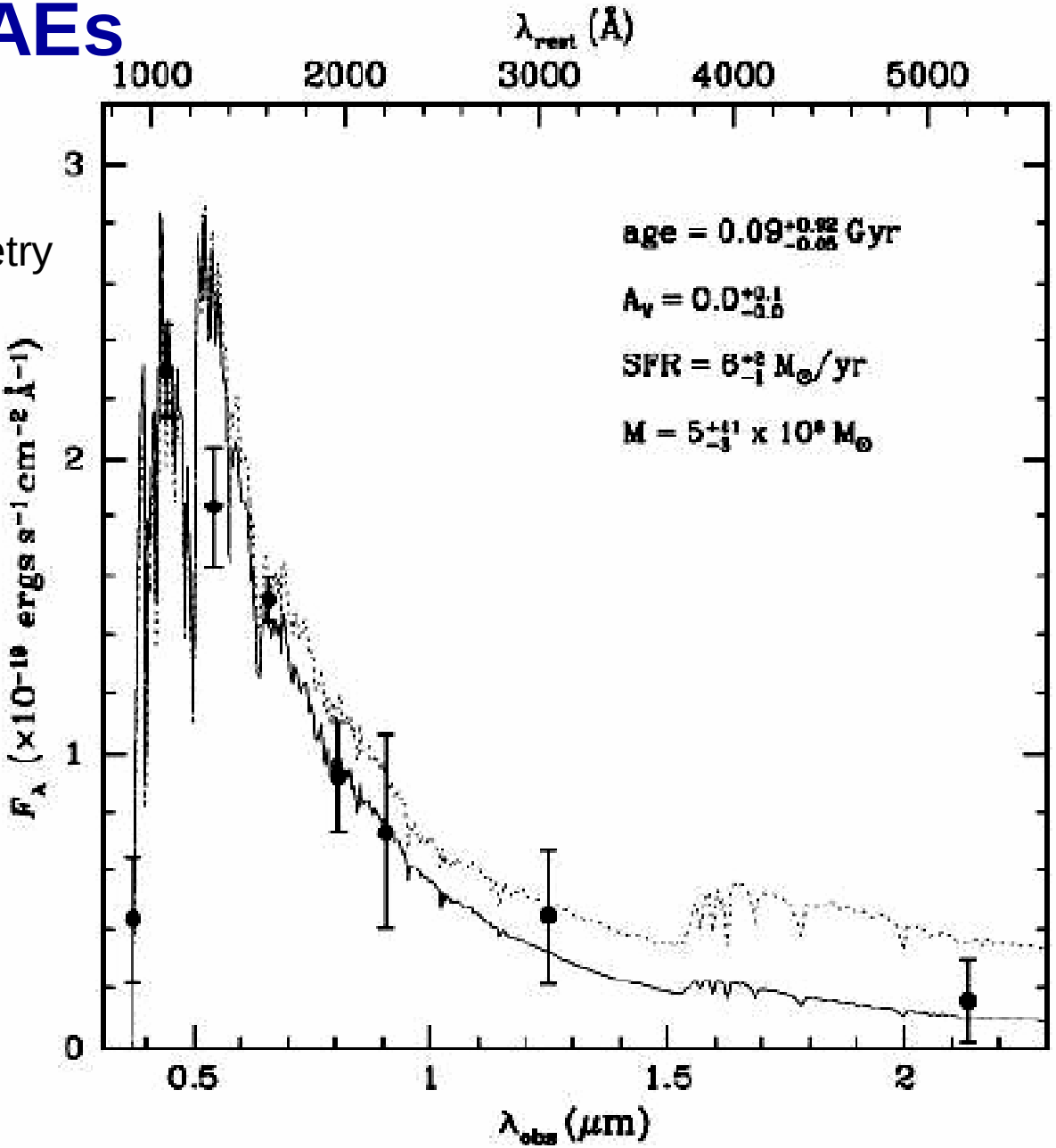


Venemans et al. 2007

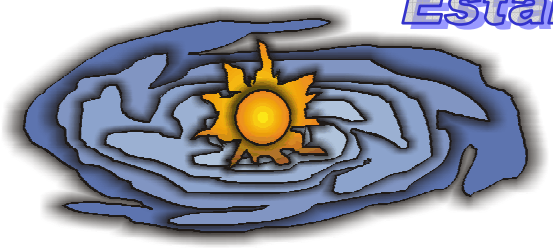
LAEs

Stacked UBVRIzJK photometry of 72 LAEs

→ population is blue,
no dust, low stellar mass



Gawiser et al. 2006

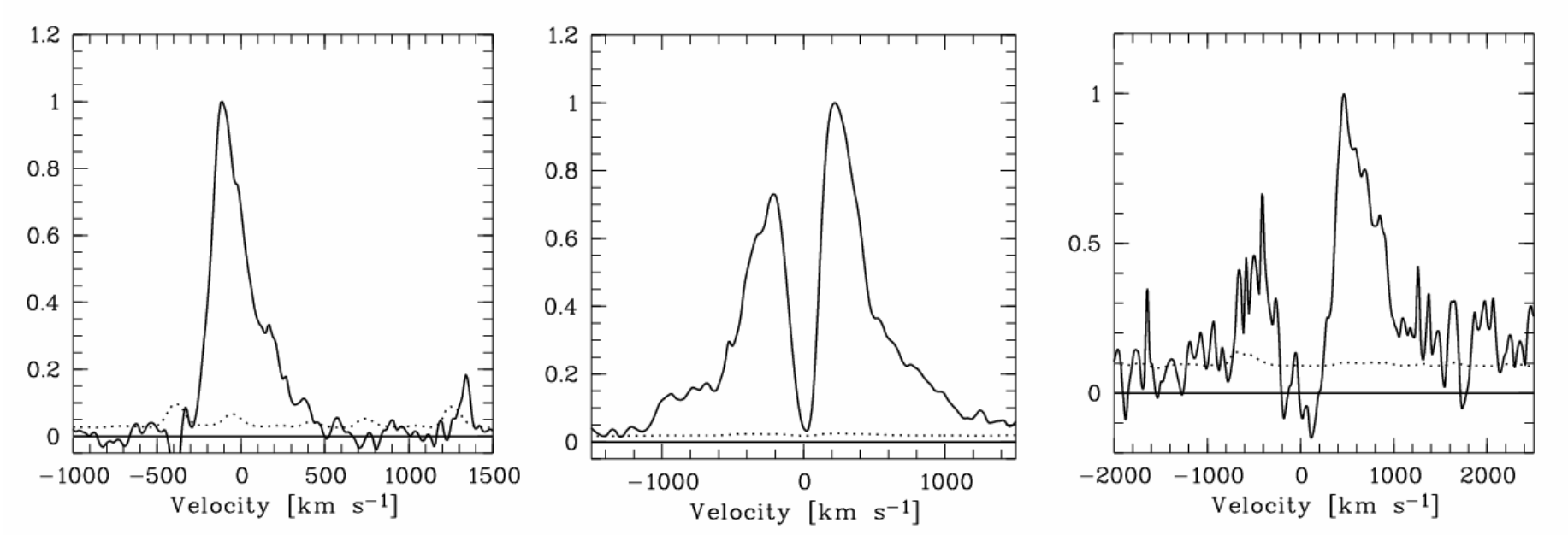


LAE-LBG

- Estrategia:
  - Estudiar el continuo UV (800-2000 Å) en detalle.
    - OSIRIS con dispersión baja.
  - Comparar las propiedades de la población estelar (edad, enrojecimiento,…) entre ambas muestras.
  - Estudiar las propiedades cinemáticas de los perfiles en ambas muestras a la búsqueda de diferencias sistemáticas, en su caso.
    - OSIRIS con dispersión 2500 (120 km/s)

  - Tiempo requerido:
    - 0.5 noches por LBG (continuo) + 1 noche (Lyman α)
    - >1(?) noche por LAE (continuo) + 1 noche (Lyman α)

LBGs



Tapken et al. 2007