

Ficha técnica espectro visible

Autor: Ramón Delgado

www.ramon-astronomia.es - radelfer@hotmail.com

Objeto: Estrella	Nombre: Alpha Lyrae	Nombre histórico: Vega	
SAO: 67174	Magnitud: 0.1	Clase espectral: A0Va	Constelación: Lyra
Lugar: Hueva (GU)	Coordenadas: 40,450N - 2,950W		Fecha: 02/07/2011
Hora (TU): 21:00	Espectrómetro: SA 100	R (líneas/mm): 100	
Técnica: Foco primario	Cámara: Luna-QHY 5 Mono	Objetivo: 750 cm/f5	
Distancia espectrómetro-sensor (mm): 43.5		Dispersión (A/píxel): 12.0	
Atmósfera: Regular			

Vídeo

Programa de captura: QGVideo **Formato vídeo:** AVI
Tamaño de captura: 1280x1024 **Nº fps:** 30 **Codecs:** DivX 5.0
Compresión video(Kbps): 819 **Ganancia (%):** 90 **Exposición (ms):** 170
Espera (ms): 0 **tiempo grabación (s):** **Nº darks:** 0 **Nº total fotogramas:** 600
Vídeo procesado con: RegiStax 5

Foto

tiempo (s): **Nº tomas:** **1/f:** **ASA:** **Formato foto:**
Foto procesada con:

Espectro procesado con: Visual Spec 3.8.8

Observaciones: Nubes altas

Líneas detectadas:

1 4101.74 H delta Serie de Balmer
2 4340.47 H gamma Serie de Balmer
3 4481.00 Mg II Dudosa
4 4861.33 H beta Serie de Balmer
5 5160-83 Mg I
6 6280.00 O2 Oxígeno telúrico (dudosa)
7 6562.82 H alfa Serie de Balmer

Comentarios al espectro:

Vega es una estrella tipo A, lo que significa que su temperatura superficial es de alrededor de 9500 °C. Estas estrellas son de color blanco-azulado, con un espectro que se caracteriza por unas líneas de la Serie de Balmer del hidrógeno muy bien definidas, alcanzando una intensidad máxima. Son observadas también las líneas de Mg II, Si II, Fe II, Ti II y Ca II en aumento. En el espectro obtenido se observan las líneas del hidrógeno y del oxígeno atmosférico, y muy probablemente del magnesio.