

Ficha técnica espectro visible

Autor: Ramón Delgado

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

Objeto: Estrella	Nombre: Alpha Aquilae	Nombre histórico: Altair	
SAO:	Magnitud: 0,77	Clase espectral: A7V	Constelación: Aquila
Lugar: Albalate de Zorita (GU)	Coordenadas: 40,300N - 2,833W	Fecha: 26/08/2011	
Hora (TU): 02:18	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: Muy buena			

Vídeo

Programa de captura: QGVideo	Formato vídeo: AVI		
Tamaño de captura: 1280x196	Nº fps: 20	Codecs: Sin compresión	
Compresión video(Kbps):	Ganancia (%): 50	Exposición (ms): 278	
Espera (ms): 0	tiempo grabación (s):	Nº darks: 0	Nº total fotogramas: 400
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:

Líneas detectadas:

- 1 4101.74 H delta Serie de Balmer
- 2 4340.47 H gamma Serie de Balmer
- 3 4481.00 Mg II Posible
- 4 4861.33 H beta Serie de Balmer
- 5 5160-83 Mg I Probable
- 6 5276.00 Fe II Probable
- 7 5698.52 V I Posible
- 8 6090.22 V I Posible
- 9 6280.00 O2 Oxígeno telúrico (probable)
- 10 6562.82 H alfa Serie de Balmer
- 11 6884.00 O2 Oxígeno telúrico (probable)

Comentarios al espectro:

Altair es una estrella de clase espectral 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 típicas también las líneas de absorción de Mg II, Si II, Fe II, Ti II y Ca II. En el espectro obtenido se observan las líneas del Hidrógeno y del Oxígeno atmosférico, y muy probablemente del Magnesio y del Hierro. Se observan también líneas que podrán ser del Vanadio, aunque ésto tendría que confirmarse con un equipo de más resolución.