

Ficha técnica espectro visible

Autor: Ramón Delgado

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

Objeto: Estrella	Nombre: Alpha Pegasi	Nombre histórico: Markab	
SAO: 108378	Magnitud: 2,49	Clase espectral: B9IV	Constelación: Pegasus
Lugar: Albalate de Zorita (GU)	Coordenadas: 40,300N - 2,833W	Fecha: 26/08/2011	
Hora (TU): 02:59	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:	Nº fps:	Codecs: Sin compresión	
Compresión video(Kbps):	Ganancia (%): 60	Exposición (ms): 275	
Espera (ms): 0	tiempo grabación (s):	Nº darks: 0	Nº total fotogramas:
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 3970.07 H epsilon Serie de Balmer (n=2 a n=7)
- 2 4101.74 H delta Serie de Balmer (n=2 a n=6)
- 3 4340.47 H gamma Serie de Balmer (n=2 a n=5)
- 4 4861.33 H beta Serie de Balmer (n=2 a n=4)
- 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 (n=2 a n=3)

Comentarios al espectro:

Merkab es una estrella de clase espectral tipo B9, lo que significa que su temperatura superficial es de alrededor de 11000 °C.

Esta estrella está realmente más cerca de las de tipo A, que de las calientes estrellas B0 de su misma familia espectral, con temperaturas estas últimas cercanas a 28000 °C. Su espectro es por lo tanto muy similar a las estrellas de clase A, caracterizado por unas líneas de la Serie de Balmer del hidrógeno muy bien definidas, siendo imposible, por su menor temperatura, observar las líneas del helio características de sus compañeras espectrales más calientes. 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 éste tendría que confirmarse con un equipo de más resolución.