

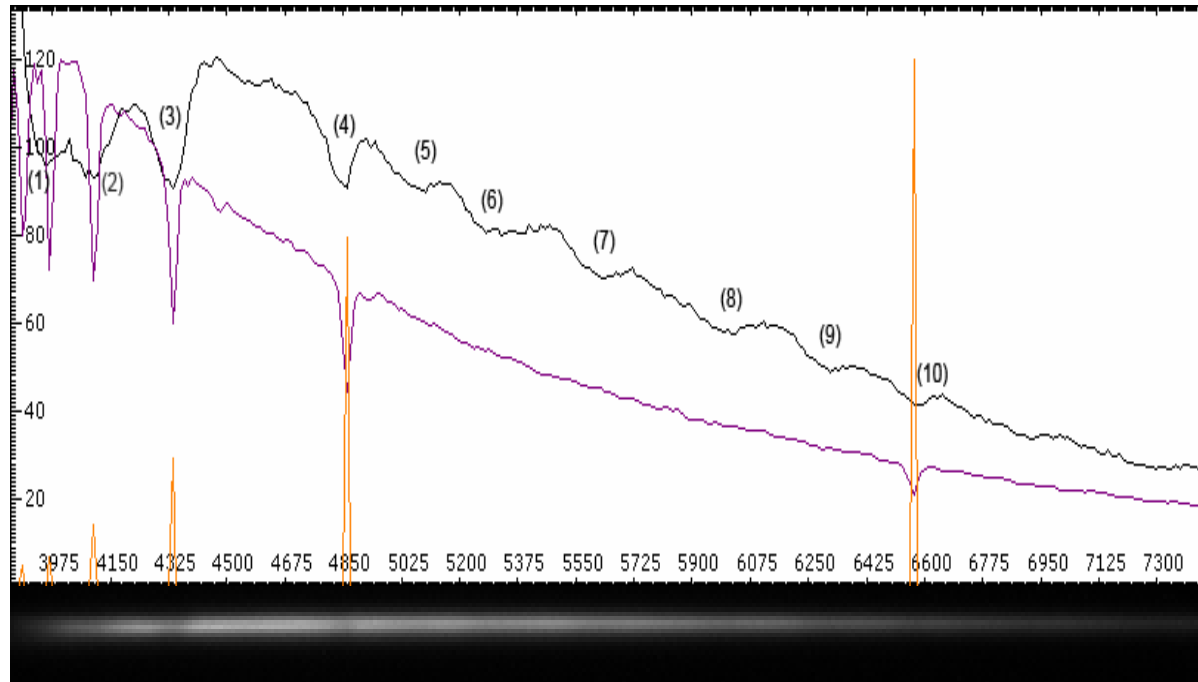
Estrella: Alpha Pegasi (Markab, SAO 108378) - **Distancia:** 140 años-luz

Clase espectral: B9IV - **Magnitud Visual:** 2,49

Fecha: 26/08/2011

Equipo: Vixen R150 a F5 + Barlow x2 + CCD Luna QHY-5 Mono + Star Analyser 100 (resolución 12 A/Píxel)

Software: QGVideo + RegiStax + Visual Spec



Línea	λ (Å)	Elemento	Comentarios
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 esto tendría que confirmarse con un equipo de más resolución.

- Espectro obtenido (ya restada de la curva de eficiencia de la cámara)
- Espectro de referencia
- Líneas del hidrógeno

(*) Espectro de referencia tomado del Centre de Donnés Stellari of Strasbourg
Líneas de absorción de los elementos tomadas del CRC Handbook of Chemistry and Physics