

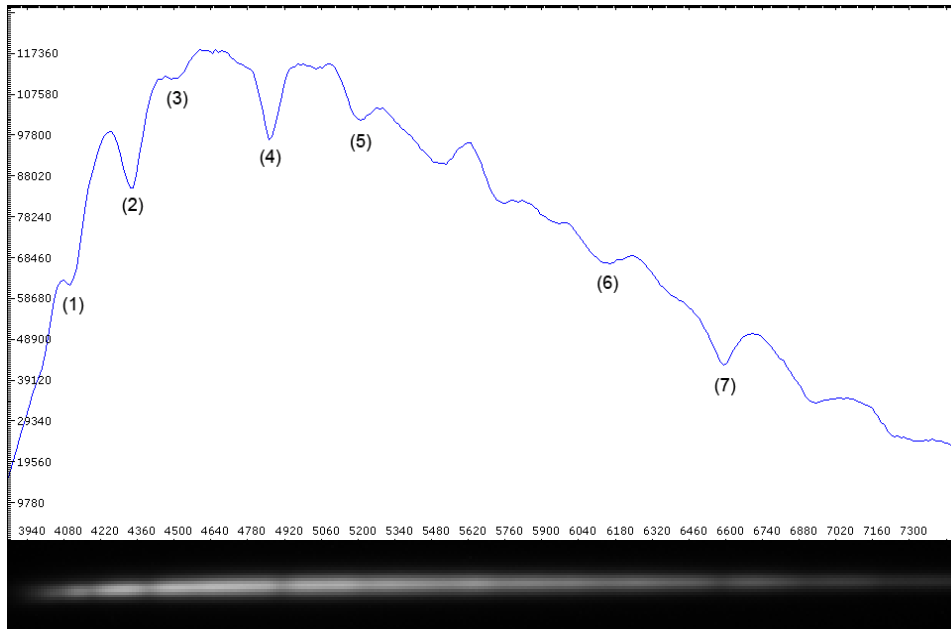
Estrella: Alpha Lyrae (Vega) - **Distancia:** 25 años-luz

Clase espectral: A0Va - **Magnitud:** 0,03

Fecha: 02/07/2011

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	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	Posible
6	6280.00	O2	Oxígeno telúrico (probable)
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.

(*) 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