

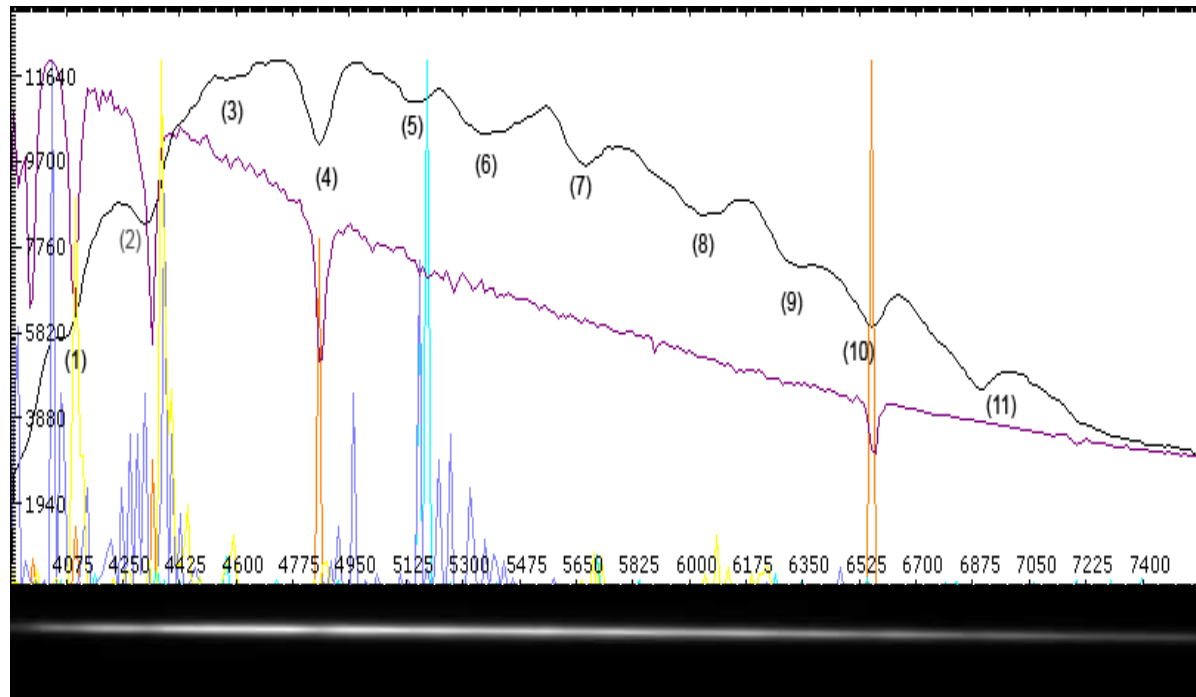
**Estrella:** Alpha Aquilae (Altair, SAO 125122) - **Distancia:** 17 años-luz

**Clase espectral:** A7V - **Magnitud:** 0,77

**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	$\lambda$ (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	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 esto tendría que confirmarse con un equipo de más resolución.

- Espectro obtenido
- Espectro de referencia
- Líneas del hidrógeno
- Líneas del Magnesio
- Líneas del Hierro
- Líneas del Vanadio

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