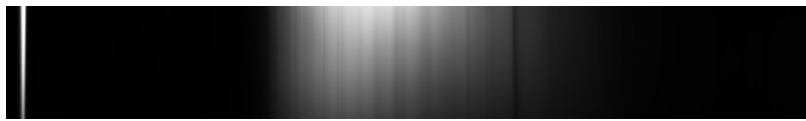
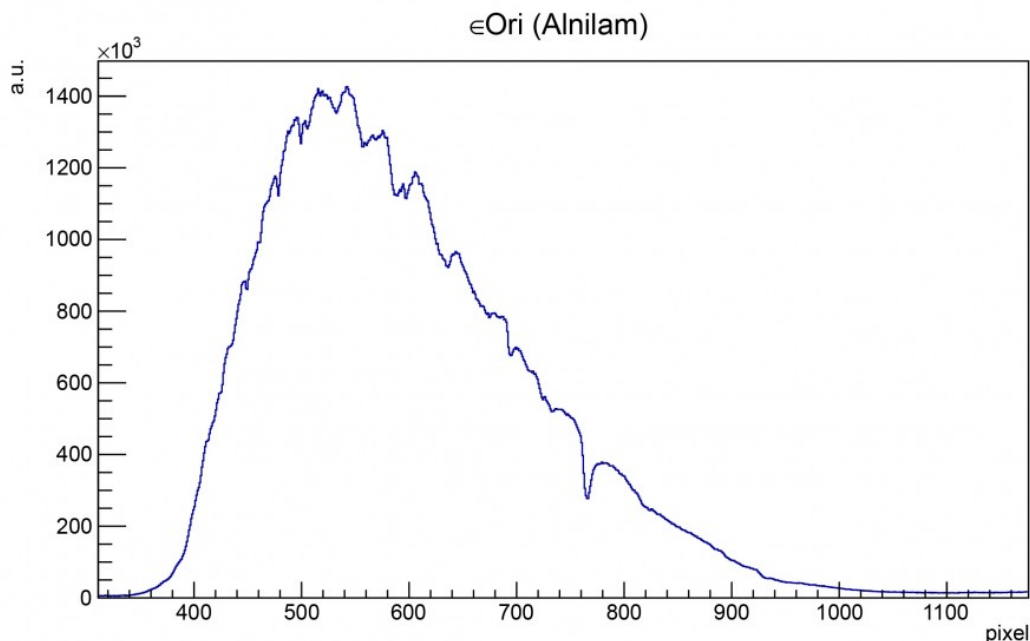


# B0-εOri (Alnilam)



La stella ε della costellazione di Orione è di tipo B0 Iab e si trova tra 1'300 e 1'600 A.L. dalla nostra stella. Questa ruota su se stessa con una velocità di circa 25.9 km/s. La stella è una supergigante blu molto calda e molto luminosa. La temperatura stimata è intorno ai 28'500 K.

L'immagine in figura rappresenta lo spettro di εOri ripreso il giorno 19 Dicembre 2012 alle ore 23.29 (TMEC) da Briosco (MB) con un telescopio Newton SkyWatcher 200mm f/4 + reticolo di diffrazione StarAnalyser 100 + camera Magzero MZ-5m. Di seguito è riportato l'istogramma della regione di interesse. L'offset ottenuto tramite fit gaussiano è 25.8346 pixel. La massima luminosità è raggiunta per lunghezze d'onda pari a 5301.6 Å. [Scarica il file di testo della misura.](#)



Spettro di assorbimento non calibrato (Visual Spec)

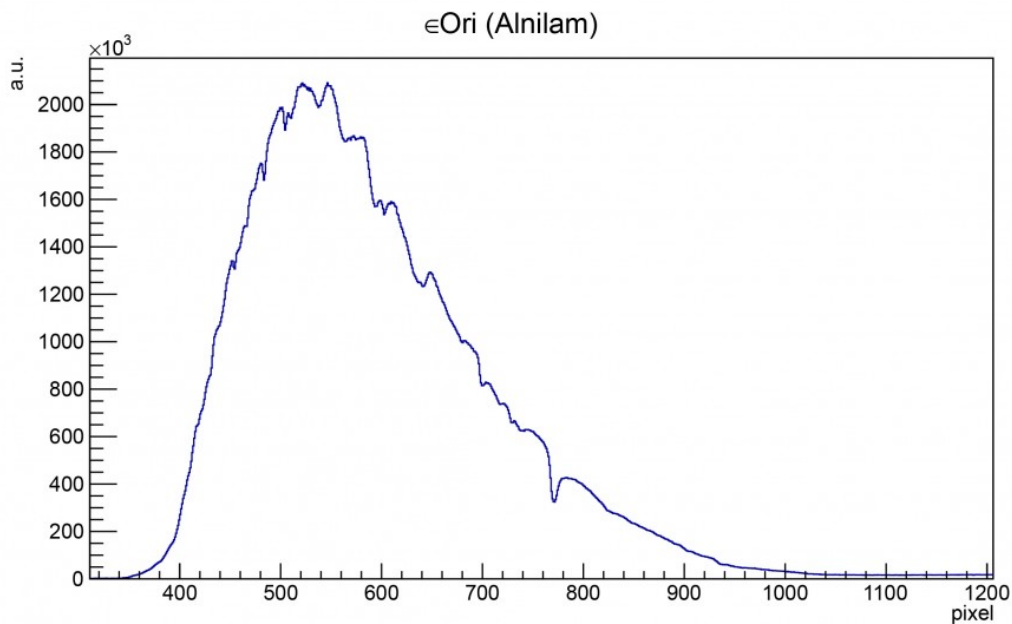
A questo punto si è proceduto alla realizzazione dello

spettro MAX-assorbimento al fine di semplificare le future operazioni di fit. Effettuando un fit gaussiano sui picchi otteniamo:

- 3969.2 Å *linea H $\epsilon$  dell'HI (3969.7 Å)*
- 4094.4 Å *linea H $\delta$  dell'HI (4101.3 Å)*
- 4347.2 Å *linea H $\gamma$  dell'HI (4340.0 Å)*
- 4470.2 Å
- 4649.8 Å
- 4864.1 Å *linea H $\beta$  dell'HI (4860.8 Å)*
- 4926.3 Å
- 5049.6 Å
- 5201.1 Å
- 5455.5 Å
- 5487.5 Å
- 5579.4 Å
- 5778.0 Å
- 5868.1 Å
- 6264.8 Å
- 6661.8 Å
- 6866.0 Å
- 7175.0 Å
- 7266.4 Å
- 7600.2 Å



La stessa stella è stata ripresa con il medesimo setup anche allre ore 23.30 (TMEC). L'offset ottenuto tramite fit gaussiano è 31.9885 pixel. La massima luminosità è raggiunta per lunghezze d'onda pari a 5279.5 Å. [Scarica il file di testo della misura.](#)



Spettro di assorbimento non calibrato (Visual Spec)

A questo punto si è proceduto alla realizzazione dello spettro MAX-assorbimento al fine di semplificare le future operazioni di fit. Effettuando un fit gaussiano sui picchi otteniamo:

- 4337.0 Å *linea H $\gamma$  dell'HI (4340.0 Å)*
- 4453.9 Å
- 4639.0 Å
- 4854.0 Å *linea H $\beta$  dell'HI (4860.8 Å)*
- 4908.6 Å
- 5196.1 Å
- 5464.6 Å
- 5775.7 Å
- 5864.3 Å
- 6223.1 Å
- 6255.8 Å
- 6654.4 Å
- 6861.1 Å
- 7166.1 Å
- 7590.6 Å