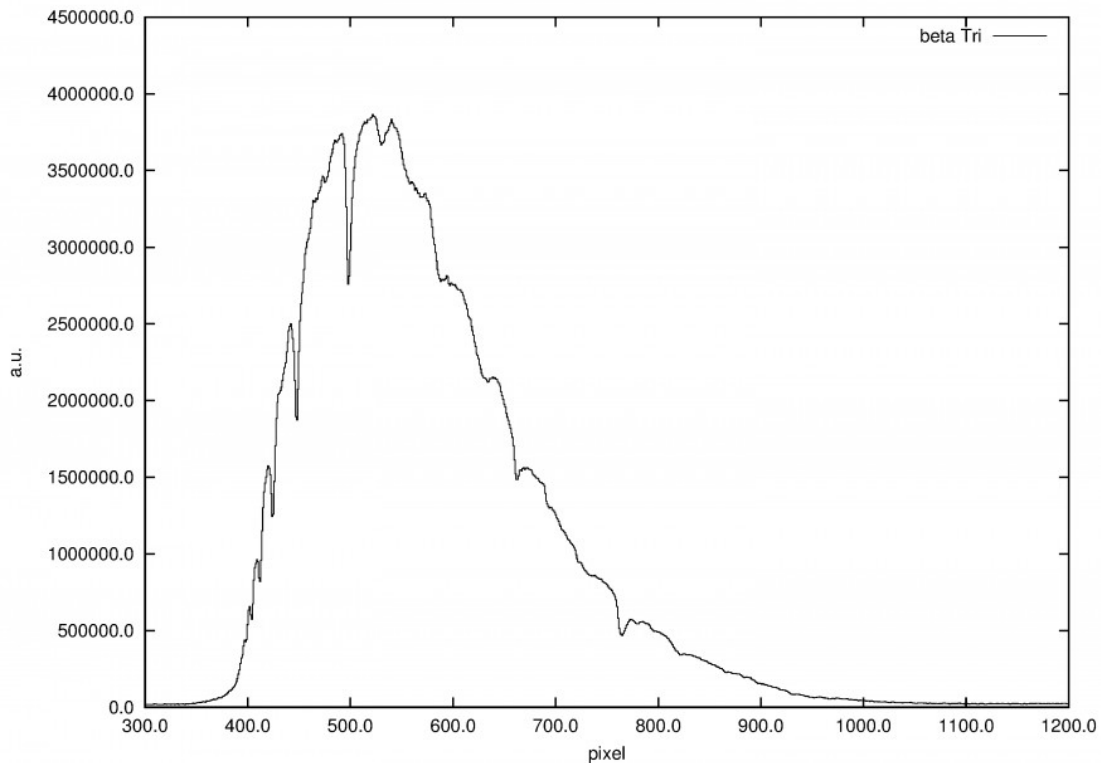


A5- β Tri



La stella β della costellazione del Triangolo è di tipo A5III e si trova a circa 127 A.L. dalla nostra stella. Questa ruota su se stessa con una velocità di circa 70 km/s. La stella è una variabile probabilmente di tipo spettroscopica ad eclisse. La temperatura stimata è intorno ai 7'220 K.

L'immagine in figura rappresenta lo spettro di β Tri ripresa il giorno 03 Dicembre 2012 alle ore 22.01 (TMEC) da Briosco (MB) con un telescopio Newton SkyWatcher 200mm f/4 + reticolo di diffrazione StarAnalyser 100 + camera Magzero MZ-5m. Una prima analisi dello spettro di assorbimento mostra in modo marcato la presenza della serie di Balmer ed in particolare le linee dalla H α alla H η . Di seguito è riportato l'istogramma della regione di interesse. L'offset ottenuto tramite fit gaussiano è 25.971 pixel. La massima luminosità è raggiunta per lunghezze d'onda pari a 5095.0 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:

- 3827.3 Å *linea H η dell'HI (3835.0 Å)*
- 3886.2 Å *linea H ζ dell'HI (3888.6 Å)*
- 3966.9 Å *linea H ϵ dell'HI (3969.7 Å)*
- 4096.9 Å *linea H δ dell'HI (4101.3 Å)*
- 4336.4 Å *linea H γ dell'HI (4340.0 Å)*
- 4626.0 Å *linea da identificare*
- 4860.0 Å *linea H β dell'HI (4860.8 Å)*
- 5191.8 Å *linea da identificare*
- 5588.5 Å *linea da identificare*
- 5795.1 Å *linea da identificare*
- 6544.8 Å *linea H α dell'HI (6562.1 Å)*
- 7593.2 Å *linea da identificare*
- 7746.4 Å *linea da identificare*
- 8181.8 Å *linea da identificare*
- 8812.7 Å *linea da identificare*