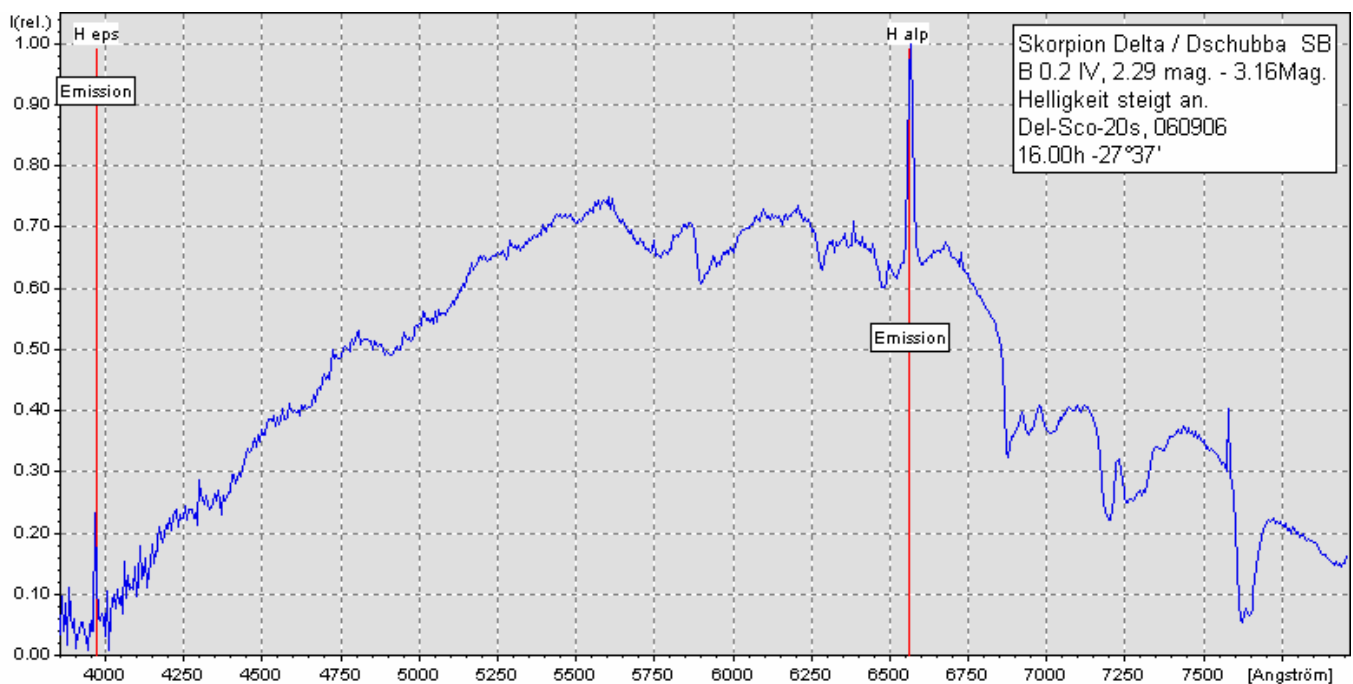


SB-Mehrfachsystem. 2.3^m , -3.16^M im Hipparcos Katalog. (B-V) -0.117
Von 1999 bis 2002 erfolgte ein Helligkeitsanstieg auf rund 1.6^m mit starker H
Alfa Emission.

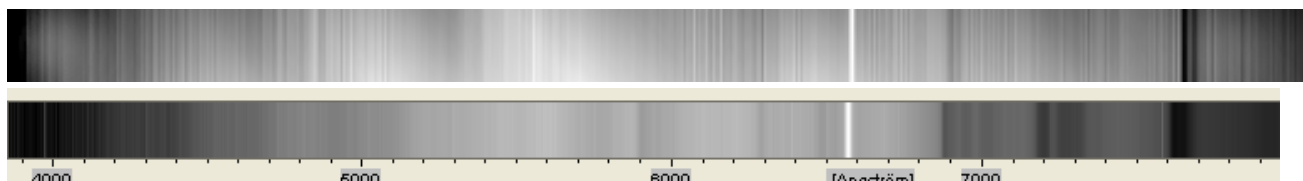
Filmspektren mit deutlich erkennbarer H Alfa Emission fertigte ich am
27.7.2002 und 21.,23.8.2003 an.

Dort findet sich auch ein Text zum Helligkeitsanstieg des Sterns.

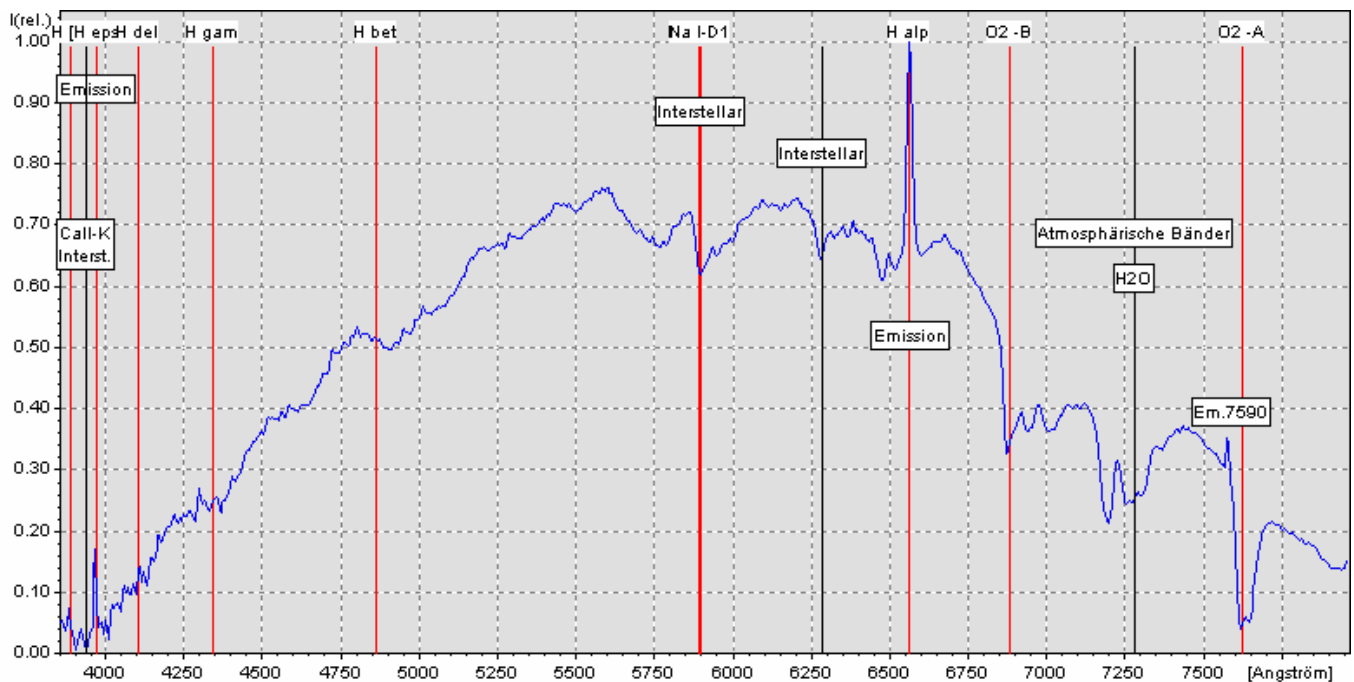
Kalibriertes und korrigiertes Spektrum:



Originales Bandspektrum und darunter synthetisches Spektrum:

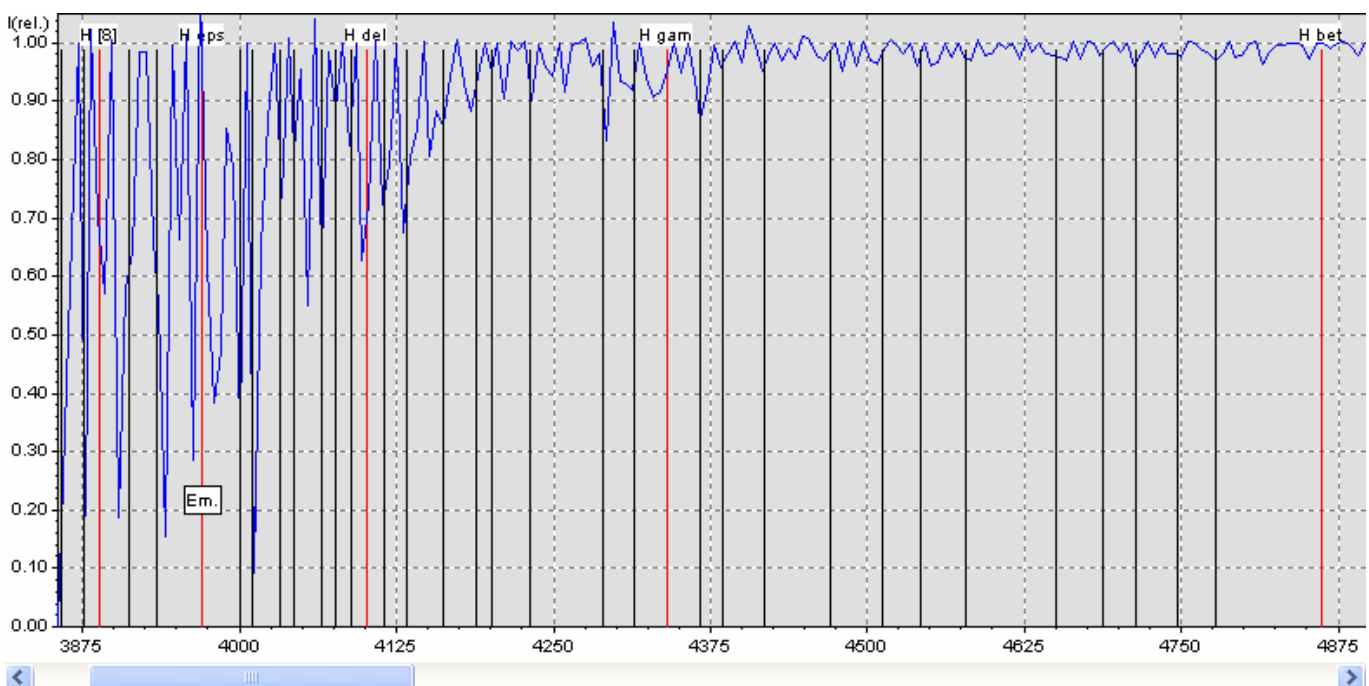


Obiges Spektrum mit typischen Linien als Übersicht:



H – Die Balmer Serie ist deutlich erkennbar. Deren Emissionen sind H Alfa und H Epsilon. (Die Emission bei 7590 Angstr. gehört nicht zum Spektrum.)
NaI und **CaII-K** sind interstellar, ebenso die Linien bei 6270-84.
 Vorwiegend HeI, HeII Linien.

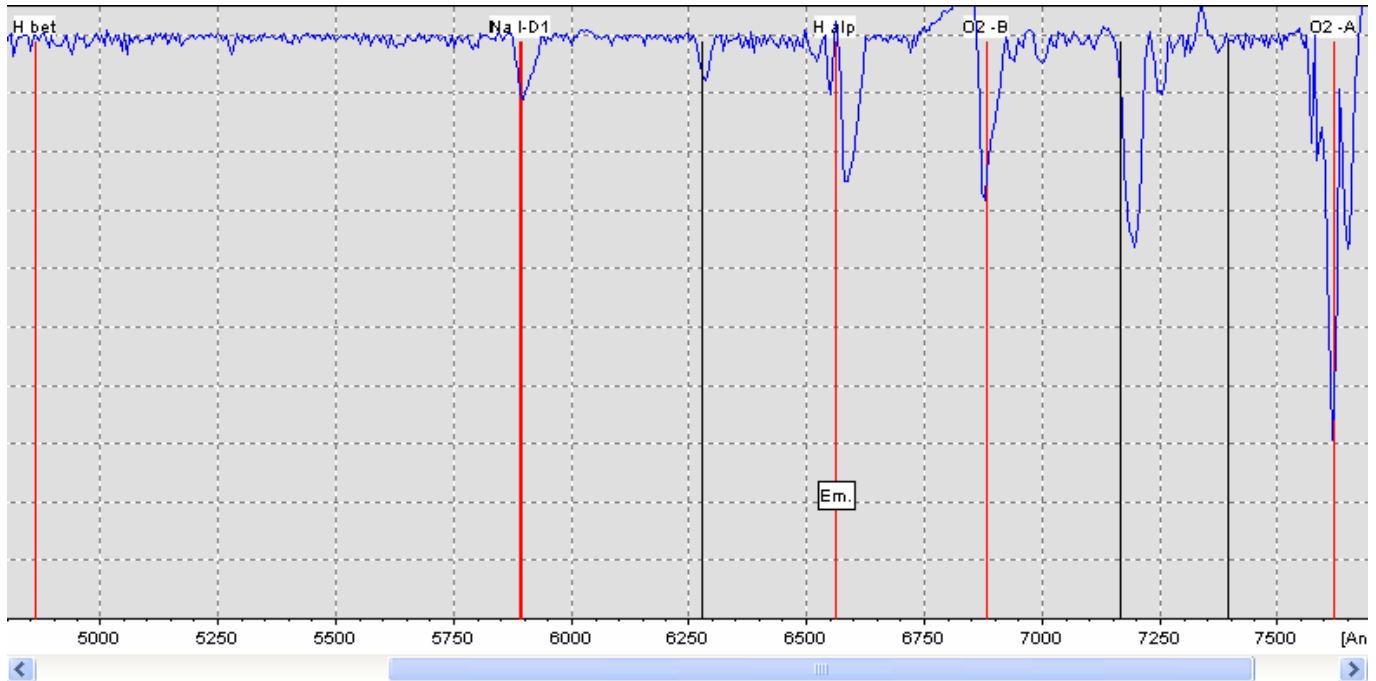
Dieser Teil des Spektrums ist 4 fach gedehnt:



Referenzlinien eingeben: H + Na und einzeln O2B, O2A !

OII 3856	HeI 4026	HeI 4169	OII 4367	CIII,OII,SiIV	Interstellar
CII 3876	NII 4041	CIII,OII	HeI 4388	4647-54	6270-84
H 8 3889	CIII 4068	4187-90	OII 4415-7	HeII 4686	H Alfa 6563 Emission !
OII 3912	OII 4076	HeII 4200	HeI 4471	HeI 4713	atm. O ₂ B-Band 6867-6944
HeI 3926	SiIV 4089	FeII 4233	N III 4511-5	OII 4747	atm. H ₂ O a-Band 7168-7394
H Eps. 3970Em.	H Delta 4102	OII 4286	HeII 4542	N II 4779	atm. O ₂ A-Band 7594-7684.
NII 3995	Si IV 4116	OII 4317-20	SiIII 4575	HBeta 4861	
HeI 4009	SiIII 4128-31	H Gam.4340		NaI interstellar	
				5890-6	

Dieser Teil des Spektrums ist 1.5 fach gedehnt:



Aufnahme der Spektren: Mag. Franz Klauser, Puchenstuben, NÖ, 900m
SBIG-Spektrograph am 15"-Newton, f/4,5

Kalibrierung und Ausarbeitung: Dr. Herbert Fiala, St. Pölten
Software SKYSPEC 2.0