

(B-V) +0.537 Entspricht g-Spektrum. Energiezentrum 6000 A.

Dieser ist ein bedeckungsveränderlicher Mehrfachstern vom Algoltyp mit mindestens einem Riesen.

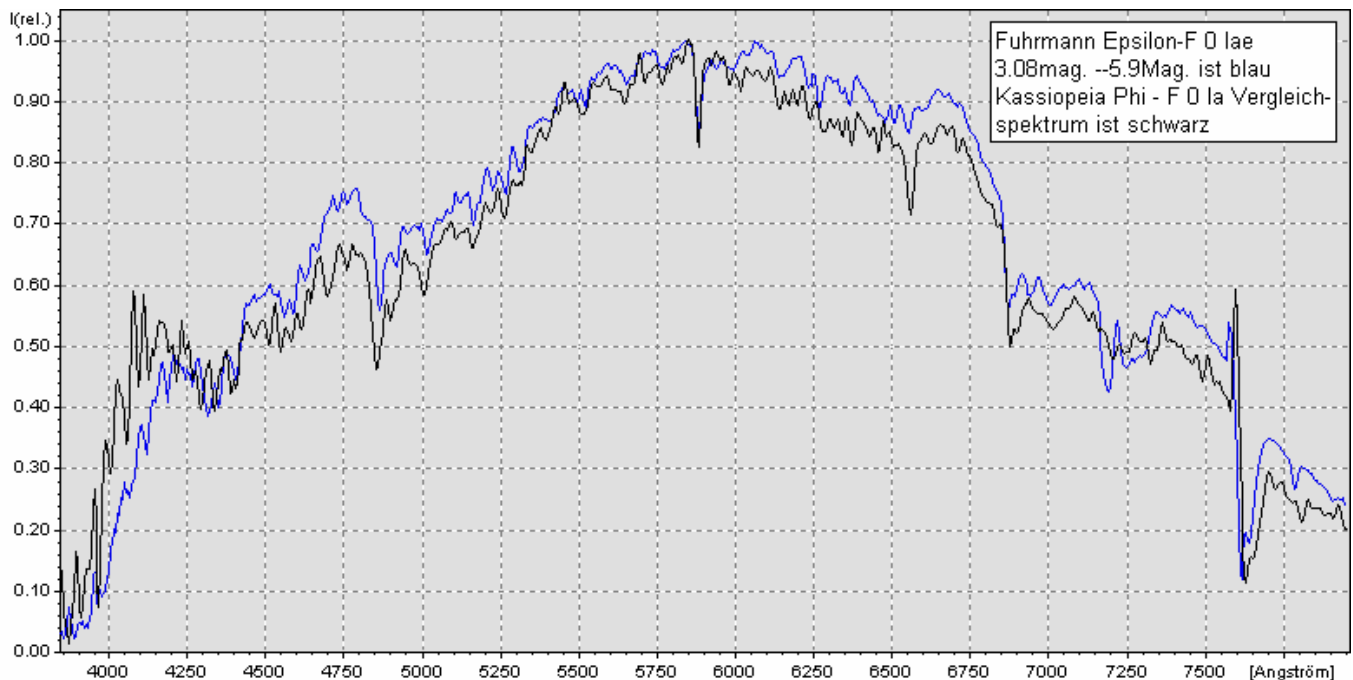
Die Umlaufzeit des Systems ist 9887 Tage.

Das aufgenommene Spektrum entspricht der Spektralklasse F 0 Ia.

Im folgenden Diagramm ist dieses blau gezeichnet.

Das Vergleichspektrum F 0 Ia des Kassiopeia Phi ist schwarz.

Die Kurven zeigen weitgehende Übereinstimmung.



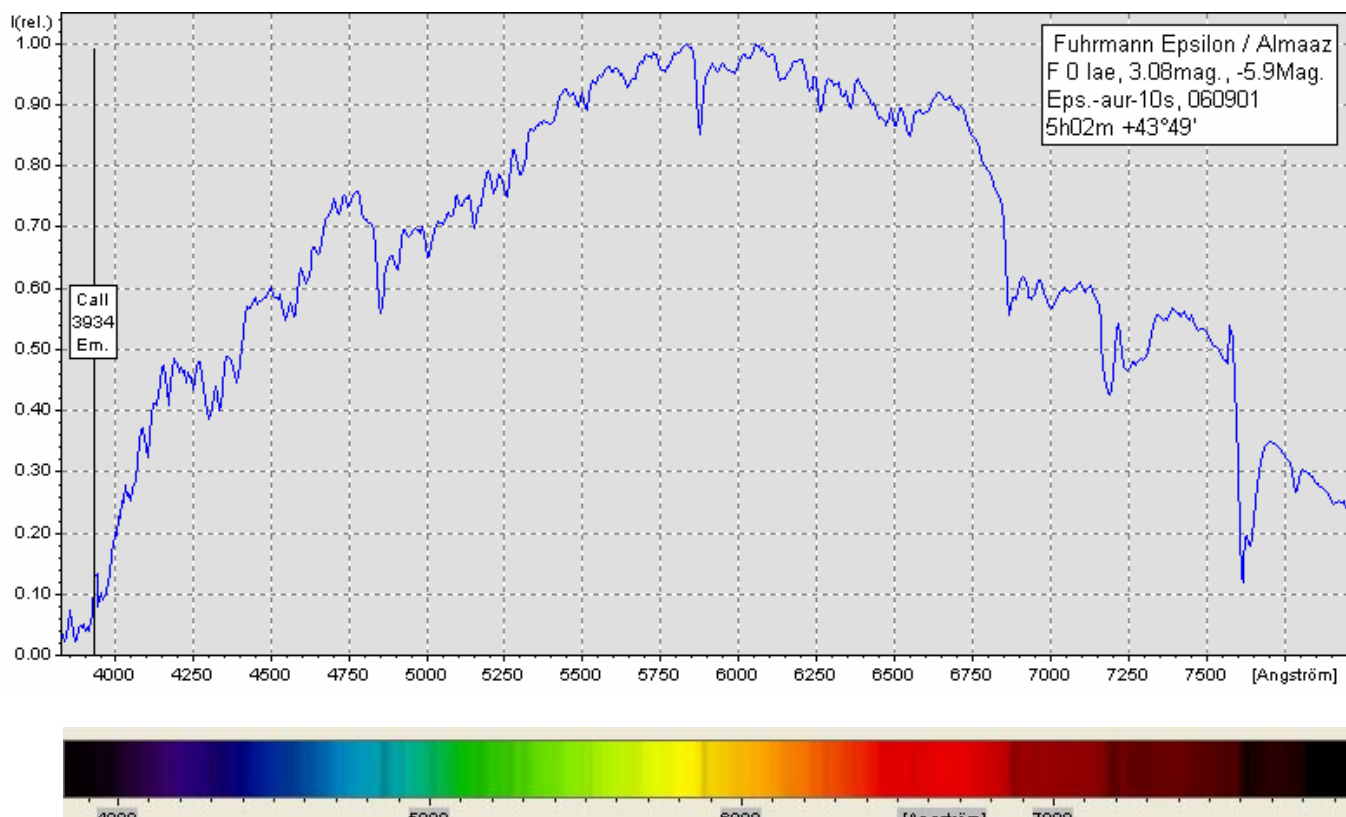
Im Guide scheinen aber auch andere Spektraltypen auf: F 5 p und Shell Star A 8 Ia + Fe 2 epla + B V.

ep bedeutet Emissionen mit Besonderheiten. A 8 Ia und F 0 Ia sind benachbarte Spektren.

Das zur Zeit vorherrschende Spektrum hängt beim Bedeckungsveränderlichen Algoltyp von der Rotationsstellung des Systems in 9887 Tagen Umlaufzeit ab. Der A 8 Ia Überriese Hüllenstern hat über der Photosphäre noch eine ausgeworfene Gashülle. In den Spektren wird auf Besonderheiten bezüglich Emissionen hingewiesen. Man sieht eine deutliche CaII 3934 Emission infolge der Gashülle.



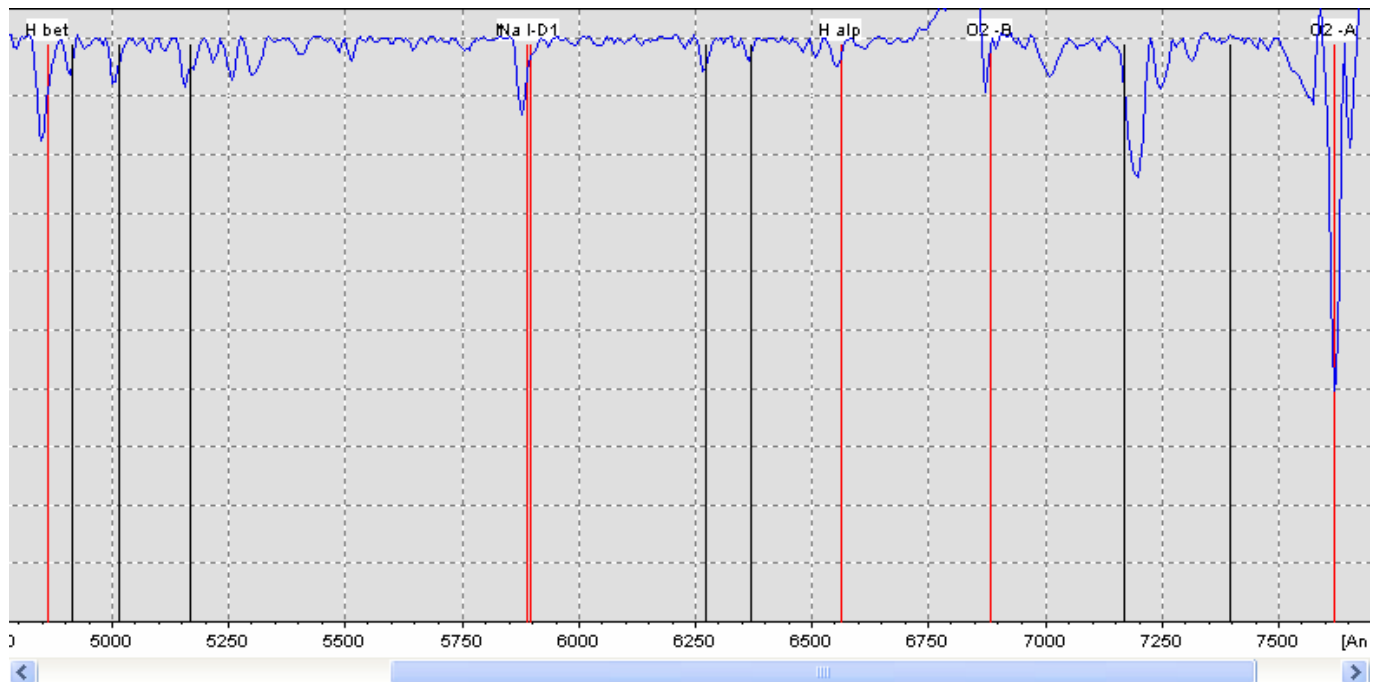
Kalibriertes und korrigiertes Spektrum:



Referenzlinien eingeben: H + Na und einzeln O2B, O2A 1

H 9 3835	FeI 4005	ScII 4247	ScII,TiII 4400	NaI 5890-6
SiII,FeI 3854-79	ZrII 4024	G-Band	TiII 4550	interstellar
H 8 3889	FeI 4046	(FeI,TiI,TiII,CH)	TiII 4572	6270-84
TiI 3900	FeI 4064	4299-4308	entspr.G2,G5	SiII 6371
TiII 3914	H Delta 4102		entspr. G2,G5	CrII 4618
H Alfa 6563				
FeI 3922-3	SiII,FeII	H Gam. 4340		FeII,ScII 4666-70
atm. O₂B-Band 6867-6944				
CaII 3934 Em.	4128-31	ScII,YII 4374-5		H Beta 4861
atm. H ₂ O a-Band 7168-7394				
(H Eps.) CaII		TiII,FeII 4172-3	FeI,FeII,ScII	FeII 4924
atm.O₂A-Band 7594-7684				
3968	CaI 4227	4383-5	MgI 5167-71	

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