

**Aus der Sektion Bedeckungsveränderliche:  
Ein neuer Service für alle aktiven Beobachter von  
Bedeckungsveränderlichen:  
BAV-Programmsterne - Beobachtungen sehr erwünscht**

Frank Walter

Im letzten BAV-Rundbrief 53, 219 ff habe ich die Häufigkeit von Ergebnissen zu den Bedeckungsveränderlichen der BAV-Programme ST, 20, LB untersucht und auf zahlreiche vernachlässigte Sterne hingewiesen. Für die Kurzperiodischen werden kaum mehr visuell erzielte Ergebnisse eingesandt, und die CCD-Beobachter haben in den letzten Jahren Programmsterne seltener untersucht als Nichtprogrammsterne. Um diesen Trend etwas entgegenzuwirken, erstelle ich seit Dezember 2004 für jeden Monat eine Liste von Programmsternen, deren Beobachtung besonders erwünscht ist,

weil zu ihnen bisher nur wenige Ergebnisse vorliegen,

weil ihre Elemente zweifelhaft oder unbekannt sind,

weil die (B-R)-Werte groß sind oder ein auffälliges Verhalten zeigen.

Der Beobachtungsaufwurf richtet sich sowohl an visuelle als auch an CCD-Beobachter. Er will alle aktiven Beobachter anregen, sich Sternen zuzuwenden, für die erheblicher Klärungsbedarf besteht. Mit dem Aufruf versuche ich die Beobachter bei ihrer individuellen Planung zu unterstützen, indem ich für die Programmsterne die Einträge in der Lichtknecker-Datenbank überprüfe, um Beobachtungslücken sowie auffällige (B-R)-Werte festzustellen. Es sollte unser Beobachtungsziel sein, knifflige Fälle zu lösen und eine vernünftige Beobachtungsdichte einzelner Sterne zu erreichen. Die Beobachtung möglichst vieler Minima eines Bedeckungsveränderlichen ist kaum ein Erkenntnisgewinn. Die CCD Anwender sind insofern besonders gefordert, weil manche Sterne bisher ausschließlich visuell untersucht wurden. Der Helligkeitsverlauf wurde also geschätzt. Eine bestätigende Messung ist sehr erwünscht. Und sie sind aufgefordert, die BAV-Programmsterne nicht links liegen zu lassen.

Herr W. Grimm stellt am Beginn eines jeden Monats die Liste im BAV-Internet ([www.bavastro.de/ea/beob\\_aufr\\_05\\_01.html](http://www.bavastro.de/ea/beob_aufr_05_01.html)) zur Verfügung, und ich informiere das BAV-Forum per E-Mail darüber. Um die Beobachter, die keinen Zugang zum Internet haben, zu unterstützen, bin ich bereit, ihnen den monatlichen Aufruf per Briefpost zu schicken. Interessierte geben mir bitte Nachricht an die unten angegebene Adresse.

Die folgende Tabelle ist die Kopie der im BAV-Internet stehenden Liste. Sie zeigt 32 Bedeckungsveränderliche der BAV-Programme ST, 20, LB (und gelegentlich auch 82), die im Monat Februar 2005 gut sichtbar sind.

Die letzte Beobachtung entnehme ich der Lichtenknecker DB, die ich lfd. aktualisiere. Auch die neuesten Ergebnisse von Nicht-BAV-Mitgliedern sind berücksichtigt, soweit sie veröffentlicht sind (IBVS). Im Feld Bemerkungen steht etwas zum Grund der Beobachtungsaufforderung. Die Daten zu Nebenminima sind kursiv gesetzt. Weitere Angaben wie Maximal-, Minimalhellig-

keit, Dauer der Bedeckung usw. werden aus Platzgründen in dieser Tabelle nicht aufgeführt. Man entnehme sie dem aktuellen BAV-Circular.

Für Langperiodische sind mehrere Beobachtungsnächte zur Erfassung einer Lichtkurve erforderlich. Auch Lichtkurvenabschnitte sind interessant, und ich nehme sie zur Auswertung gern entgegen. Für Sterne mit unbekanntem Elementen sind möglichst in jeder sich bietenden Nacht ein bis zwei Helligkeitsschätzungen bzw. Messungen notwendig. In gemeinschaftlicher Arbeit könnten die BAV-Mitglieder die Verhältnisse klären.

Bei Perioden, die sehr nahe bei ganzen Tagen liegen, sind Hauptminima in dieser Saison von Deutschland aus u.U. nicht zu beobachten (z.B. DN Ori, WY Leo). Aber wenn die Amplitude groß genug ist, dann gelingt vielleicht die wertvolle Feststellung eines Nebenminimums.

<b>Stern</b>	<b>Pr.</b>	<b>Epoche 0</b>	<b>Periode</b>	<b>Quelle</b>	<b>letzte Beob.</b>	<b>B-R letzte Beob.</b>	<b>Bemerkung</b>
EW Ori	20	50497,369	16,936842	S70	2003	0,003	selten beobachtet
EW Ori	20	50147,269	46,936842	S70	1996		Phase Min II nicht bei 0,5
FH Ori	82	25900,387	2,15116	GCVS 85	1999	-0,268	selten beobachtet
DW Cam	20						Elemente unbekannt
V536 Ori	20	26793,2750	3,163264	S57	2001	-0,003	selten beobachtet,
			keine fotoelektr. Ergebnisse,	Min II besonders interessant,			siehe BAV Rbf. 04/2004
BM Ori	20	40265,343	6,470525	S63	1974	0,003	selten beobachtet
V432 Aur	20	51571,412	33,08175	IBVS 5319			Es liegen keine Beobachtungen vor
GG Ori	20	49366,196	86,6314971	S73	1994	0,833	
GG Ori	20	49355,732	76,631489	S73	1994	0,209	selten beobachtet,
							Phase Min II nicht bei 0,5
V1031 Ori	20	42688,873	23,40570	GCVS 85	2000	-0,348	selten beobachtet,
							keine fotoelektr. Ergebnisse
Z Ori	20	41721,506	25,20327	BAV Rbf. 52,144	2003	0,261	selten beobachtet,
							keine fotoelektr. Ergebnisse
DN Ori	LB	35577,200	12,966410	S67	1995	0,097	selten beobachtet,
							keine fotoelektr. Ergebnisse
SV Gem	82	18662,488	4,0061216	GCVS 85	1997	0,261	selten beobachtet
CP Ori	20	36130,44	15,320530	S63	2003	-0,186	selten beobachtet,
							keine fotoelektr. Ergebnisse
FT Ori	20	49763,447	53,1504194	S69	2003		
FT Ori	20	49762,534	73,1503784	S69	2003		Phase Min II nicht bei 0,5
VV Mon	20	42834,114	6,050594	S68	2003	0,763	selten beobachtet,
							keine fotoelektr. Ergebnisse
SS Cam	20	51349,698	4,823170	myr	2002	-0,095	selten beobachtet,
							keine fotoelektr. Ergebnisse
V339 Gem	20						Elemente unbekannt
AT Mon	20	26607,50	2,029020	S63	1963	-0,023	Bisher nur Schätzung von Plattenschwächungen
AV Mon	20	26709,172	6,947353	S63	2003	-0,123	selten beobachtet,
							keine fotoelektr. Ergebnisse
IL Mon	20	32232,825	4,02631	S63	1973	-0,024	bisher nur Schätzung von Plattenschwächungen (Ahnert)
UX Mon	20	33346,563	5,904539	S74	2001	-0,077	selten beobachtet,
							keine fotoelektr. Ergebnisse, siehe BAV Rbf. 01/2005
UU Cnc	LB	46482,59309	6,6820	S69	2002	0,676	selten beobachtet
TY Lyn	82	26024,3250	4,3316550	GCVS85	2003	0,064	selten beobachtet
AI Hya	20	41726,3872	8,2896760	Hartha M.10	2002	-0,005	selten beobachtet,
							kaum fotoelektr. Ergebnisse auch Min II interessant
TW Cnc	LB	31854,7600	70,7600	GCVS 85	1984	0,160	selten beobachtet
VZ Hya	20	21925,8250	2,9042997	S68	1999	0,004	selten beobachtet
S Cnc	82	36985,0290	9,4845516	GCVS 85	2002	-0,099	selten beobachtet

TU Cnc 20	50487,3860	5,5614020	S74	2003	-0,013	keine fotoelektr. Ergebnisse
WY Leo 20	52703,9682	4,9858600	BAV Rbf 52,52	1962	-0,142	selten beobachtet,
						keine fotoelektr. Ergebnisse, auch Min II interessant, siehe BAV Rbf 52,52
AG Leo 20	26651,6350	3,3924980	S59	2004 2001	-0,007 0,080	selten beobachtet,
						Ergebnis 2004 ist unsicher
TV LMi 20						Elemente unbekannt
FM Leo 20						Elemente unbekannt
RS Cvn ST	48729,4300	4,7977640	S73	2002	-0,041	selten beobachtet, kaum fotoelektr. Ergebnisse

Frank Walter, Denninger Str. 217, 81927 München, 089-9 30 27 38