

Einige stark vernachlässigte Cepheiden

Wolfgang Kriebel

Die Sterne in dieser Liste gehören zu der großen Gruppe von Cepheiden, die gleichermaßen von Profis und Amateuren mehr oder weniger links liegen gelassen werden. Ergebnisse sind Mangelware - zur Beobachtung wird hiermit aufgerufen! Bei photographischen Helligkeitsangaben im GCVS wurde aus anderen Quellen die Amplitude im V-Band ermittelt. Die Lichtwechselelemente entstammen dem GCVS 1985 (ausgenommen LO Cam!); die zur sicheren Identifikation mit aufgeführte GSC-Bezeichnung - in der Schreibweise wie in Guide 8 - und die Örtler sind der Online-Ausgabe des GCVS entnommen. Hierzu sei noch angemerkt, dass auch in den neuen Online-Versionen des GCVS immer noch die Lichtwechselelemente des GCVS 1985 enthalten sind - neuere Angaben konnte ich für keinen Cepheiden vorfinden.

Eine kleine Zusammenstellung von Nicht-Programmsternen wurde von mir bereits im BAV-Rundbrief 3/2008 veröffentlicht, diese Sterne werden hier nicht mehr aufgeführt, sind aber natürlich weiterhin zur Beobachtung empfohlen. Auf Wunsch können einfache Umgebungskarten für alle Sterne bei mir angefordert werden.

Stern	Typ	GSC-ID	RA (J2000)	DEC (J2000)	Max.	Min.
LO Cam	DCEP	3730 1400	04:06:09.0	+58:48:31	11.67 B 10.6 V	12.84 B 11.4 V
Elemente	Im GCVS noch keine Lichtwechselelemente aufgeführt Max. HJD 2451505,45 + 12,639 * E (GEA [1]) ±0,03 ±0,020					
Bemerkungen	= NSV 1450, erst in der 77. Name-Liste benannt (IBVS 5422), steht nur rund 13' vom hellen Cepheiden RX Cam entfernt! Beobachtungen dringend erforderlich!					

Stern	Typ	GSC-ID	RA (J2000)	DEC (J2000)	Max.	Min.
MM Per	DCEP	3330 994	03:45:23.4	+48:05:01	12,0 p 10.5 V	13,0 p 11.1 V
Elemente	Periode: 4,118415 (GCVS 1985)					
Bemerkungen	= NSV 1260, im GCVS keine Angabe zur Ausgangsepoche Beobachtungen dringend erforderlich!					

Stern	Typ	GSC-ID	RA (J2000)	DEC (J2000)	Max.	Min.
BP Cas	DCEP	4038 98	01:15:01.1	+65:35:58	10.55 V	11.33 V
Elemente	Max. JD 2436991,353 + 6,272724 * E (GCVS 1985)					
Bemerkungen	Periode zu lang? Neue Beobachtungen nötig					

Stern	Typ	GSC-ID	RA (J2000)	DEC (J2000)	Max.	Min.
CG Cas	DCEP	4014 2442	00:00:59.2	+60:57:32	10.89 V	11.73 V
Elemente	Max. JD 2436885,566 + 4,36554 * E (GCVS 1985)					
Bemerkungen	(B-R) +0.5?; sehr selten beobachtet					

Stern	Typ	GSC-ID	RA (J2000)	DEC (J2000)	Max.	Min.
MW Cyg	DCEP	2675 527	20:12:22.8	+32:52:18	9.14 V	9.90 V
Elemente		Max. JD 2442923,839 + 5,954586 * E (GCVS 1985)				
Bemerkungen		wenig beobachtet				

Stern	Typ	GSC-ID	RA (J2000)	DEC (J2000)	Max.	Min.
KX Cyg	DCEP	3156 980	20:24:19.4	+40:33:40	13.2 p 11.3 V	15.0 p 12.4 V
Elemente		Max. JD 2429113,74 + 20,0467 * E (GCVS 1985)				
Bemerkungen		verlängerte Periode in [2]: 20,052d; Beob. dringen erforderlich!				

Stern	Typ	GSC-ID	RA (J2000)	DEC (J2000)	Max.	Min.
V396 Cyg	DCEP	3159 1240	20:16:12.7	+42:06:32	12.6 p 10.9 V	14.6 p 11.8 V
Elemente:		Max. JD 2429486,36 + 33,247 * E (GCVS 1985)				
Bemerkungen:		Beobachtungen dringend erforderlich!				

Stern	Typ	GCS-ID	RA (J2000)	DEC (J2000)	Max.	Min.
V438 Cyg	DCEP	3155 282	20:18:54.3	+40:03:52	12.0 p 10.4 V	13.5 p 11.3 V
Elemente		Max. JD 2425435,71 + 11,211058 * E (GCVS 1985)				
Bemerkungen		sehr selten beobachtet; leicht ab 4"				

Stern	Typ	GSC-ID	RA (J2000)	DEC (J2000)	Max.	Min.
V609 Cyg	DCEP	3970 1223	21:26:56.0	+54:29:29	12.2 p 10.4 V	13.6 p 11.7 V
Elemente		Max. JD 2432778,0 + 31,072 * E (GCVS 1985)				
Bemerkungen		verlängerte Periode in [2]: 31,087d; Beob. dringend erforderlich				

Noch ein Hinweis zu der unten aufgeführten Literaturquelle [2]: Der Titel "Photometry of type II Cepheids" ist etwas irreführend, denn neben vielen CWA-Objekten (Cepheiden der Population II mit Perioden von über 8d, die mit Hilfe spektroskopischer Befunde, sowie anderer Merkmale, wie etwa unterschiedlicher Lichtkurvenformen von den klassischen Cepheiden getrennt werden, und die auch in Regionen fernab der Milchstraße vorkommen - wie etwa der Namensgeber dieser Gruppe W Vir), sind auch etliche klassische DCEP-Sterne in dieser Arbeit enthalten.

Quellen:

[1] <http://www.astrogea.org/var2/nsv1450/index.htm>

[2] Schmidt et. al., Photometry of type II Cepheids, I. The long period stars
Astron. J., 128, 1748-1760 (2004)

Wolfgang Kriebel, Lindacher Str. 21, 84069 Schierling, kriebel-au@t-online.de