

Katalog fyzických proměnných hvězd

MEKA 2007

- pozorovací program skupiny MEDÚZA -

Vysvětlivky:

První řádek tabulky je výpis údajů z GCVS (1985). Souřadnice z GCVS 2000.
Druhý řádek představuje výsledky MEDÚZY.
Dvojtečka za údajem znamená pochybnost (nepřesnost).

1 - Označení hvězdy

2 - Body - Smyslem tohoto údaje je, aby měli pozorovatelé informaci o tom, jak jsou jednotlivé hvězdy sledované a mohli tak uzpůsobovat svůj pozorovací program ve snaze zvýšit sledovanost hvězd s vysokým počtem bodů.

Horní údaj - sledovanost proměnné hvězdy ve světě. Vycházeli jsme ze světelných křivek společností AAVSO, AFOEV, VSNET a VSOLJ.

Spodní údaj - sledovanost proměnné hvězdy v rámci skupiny MEDÚZA.

Bodování vychází z míry pokrytí světelné křivky odhady. Hvězdy s ohodnocením 5 bodů mají 0 odhadů. Hvězdy mající 1 bod jsou nejsledovanějšími hvězdami.

3,4 - Souřadnice - Rovníkové souřadnice proměnné hvězdy - rektascenze (^{h m s}) a deklinace (° ' ") pro ekvinokcium 2000,0.

5 - Hvězdná velikost proměnné hvězdy v **maximu** jasnosti (v magnitudách).

6 - Hvězdná velikost proměnné hvězdy v **minimu** jasnosti (v magnitudách).

7 - Spektrální obor, v němž jsou určeny hvězdné velikosti.

V - Johnsonův systém - 550 nm - nejbližší tomu, co vidí oko (510 nm)

B - Johnsonův systém - 440 nm - modrá

P - fotografické desky. Spektrální citlivost není známa, protože závisí na chemickém složení desek či filmu.

H_p - fotometrický systém družice Hipparcos

8 - Perioda světelných změn ve dnech. Hodnoty získané z našich pozorování byly určeny pomocí metod PDM (Phase Dispersion Minimization) a DFT (Discrete Fourier Transformation).

9 - Typ proměnnosti. V tabulce se vyskytují následující typy:

E, EA - zákrytové dvojhvězdy

HdC - uhlíkové hvězdy s nedostatkem vodíku (podobné hvězdám RCB, ale nemají hluboká minima)

INSA, INT - mladé hvězdy typu T Tauri

M - pulzující hvězdy typu Mira Ceti. Všechny miridy, které máme v programu (kromě TU And) výrazně mění periodu.

NA, NL, NR - novy a novám podobné hvězdy

RCB - hvězdy typu R Coronae Borealis

RV, RVa - hvězdy typu RV Tauri

SR, SRa, SRb, SRc, SRd - polopřavidelné pulzující proměnné hvězdy

SSS - velice měkký rentgenový zdroj
UG, UGZ, UGSS - kataklyzmické proměnné hvězdy (trpasličí novy)
X, XP, XPR - těsné dvojhvězdy, zdroje rentgenového záření
ZAND - symbiotické proměnné hvězdy typu Z Andromedae.

Bližší informace o uvedených typech naleznete na naší internetové stránce.

10 - Spektrum

11 - Barevný index (**B-V**) proměnné hvězdy z katalogů TYC, HIP a TYC-2.

12 - **Mapky** - Mapky ze souborů MEDÚZA I (1997), MEDÚZA II (1998) a MEDÚZA III (2000) jsou označeny M I, MII nebo MIII a identifikačním číslem ID, které slouží zejména k odlišení jednotlivých verzí. U ostatních budou identifikační čísla známa až po jejich vydání.

13 - Odkaz na poznámku

- (1) **General Catalogue of Variable Stars** (GCVS) 1985
- (2) MEDÚZA
- (3) **Association Francaise des Observateurs d'Etoiles Variables** (AFOEV)
- (4) **British Astronomical Association - Variable Star Section** (BAA VSS)
- (5) Munari U., Tomov T. a Rejkuba M. 1999, IBVS 4668
- (6) **Variable Star Research: An International Perspective**, J. R. Percy, J. A. Mattei, Ch. Sterken, 1990
- (7) **New Catalogue of Suspected Variable Stars** (NSV)
- (8) Žeň objevů 1997, J. Grygar
- (9) Perseus 3/1999
- (10) Kiss L. L. a kol. 1999, A&A 346, 542
- (11) Cirkulář MEDÚZA č. 3
- (12) Little S. J. a kol 1987, AJ 94, 981
- (13) Fernie J. D. 1991, PASP 103, 559
- (14) Nassau J. J. 1957, ApJ, 125, 195
- (15) Proust D., Ochsenbein F., Pettersen B. R. 1981, A&AS, 44, 179
- (16) Williams D. B. 1992, IBVS 3726.
- (17) Van den Ancker a kol. 1996, A&A 309, 809
- (18) Williams D. B. 1995, IBVS 4196
- (19) Kazarovets E. V., Samus N. N., Goranskij V. P. 1993, IBVS 3840

- (20) Cadmus a kol. 1991, AJ 101, 1043
- (21) Greaves J. a Howarth J. J. 2000, JBAA 110, 2
- (22) Kolotilov a kol. 1996, Azh 73, 894
- (23) Munari U., osobní sdělení
- (24) Henden A. a Munari U. 2000, 143, 343
- (25) Pejcha O., nepublikováno
- (26) Dahlmark L. 1994, JAAVSO 23, 34
- (27) Marconi M. a kol. 2000: v tisku

14 - Označení hvězdy

15 - Podskupina hvězd :

V ... vhodná i pro vizuální pozorovatele,
C ... vhodná jen pro CCD pozorovatele.

www.meduza.info



©

připravil:
Libor Šindelář
z podkladů
Ondřeje Pejchy a
Petra Sobotky
10.06.2007, Brno

1	2	3	4	5	6	7	8	9	10	11	12	13	14	15
ST And	2 5	23 38 45	+35 46 21	7,7 8,6	11,8 12,1	V V	328,34 329	SRa SRa	C4,3e-C6,4e(R3e)	2,10	ID: 004, M I		ST And	V
TU And	2 5	00 32 23	+26 01 46	7,8 7,8	13,1 13,5	V V	316,77 318	M M	M5e	1,50	ID: 005, M I		TU And	C
TV And	2 4	22 58 03	+42 44 12	8,3 9,0	11,5 11,2	V V	113,8 114	SRa SRa	M4e-M5e	1,58	ID: 006, M I		TV And	V
TY And	2 4	23 14 44	+40 47 41	8,8 9,1	10,5 11,1	V V	260: 141	SRb SRb	M5e-M6e	1,36	ID: 007, M I	*	TY And	C
WY And	2 4	23 41 30	+47 35 45	9,5 8,8	10,9 9,8	P V	108 107	SRd SR	G2e-K2(M3)	1,69	ID: 115, M III		WY And	C
DZ And	3 5	00 32 36	+26 01 22	9,6 9,7	<14,0 10,3	V V		RCB:	K0III	1,12	ID: 005, M I	*	DZ And	V
EK And	3 4	01 16 13	+41 44 22	10,3 10,9	11,4 11,4	V V	185 114:	SRa SRa	M2	1,12	ID: 008, M I		EK And	V
QR And	3 4	01 19 50	+21 56 52	12,16 11,0	12,69 12,6	V V		NL SSS			ID: 122, M III	*	QR And	C
KN Aql	4 5	20 30 15	+01 52 36	8,52 8,5	9,35 9,9	V V	70 150; 82:	SRb SR	M5e	1,40	ID: 132, M III		KN Aql	V
V1330 Aql	5 5	20 34 01	+02 20 15	10 9,7	11 10,6	P V		SR SR	M6	1,19	ID: 132, M III	*	V1330 Aql	V
Z Aur	2 3	06 01 45	+53 18 19	9,2 9,3	11,7 11,6	V V	112	SRd SRd	G0e-G6e	1,37	ID: 009, M I	*	Z Aur	C
RW Aur	2 4	05 07 50	+30 23 59	9,6 10,4	13,6 12,0	P V		INT INT	G5Ve(T)	0,46	ID: 010, M I	*	RW Aur	V
SZ Aur	2 4	05 41 56	+38 55 56	10,2 9,7	14,8 <14,5	P V	454,04	M	M8e		ID: 057, M II		SZ Aur	C
VW Aur	4 4	06 17 14	+33 12 22	9,9 8,7	11,5 9,4	P V	220 327	SRb SR	M6	1,57	ID: 150, M III		VW Aur	V
VX Aur	2 4	07 28 31	+40 58 13	9,6 8,5	<12,5 <13,4	P V	322,25 307	M M	M4e-M6	1,01	ID: 059, M II		VX Aur	C
AG Aur	3 3	06 27 35	+47 01 56	10,0 9,1	13,1 11,3	P V	96,0 93	SRd SRd	G0elb-K0ep	1,52	ID: 011, M I		AG Aur	C
BB Aur	5 4	06 03 25	+31 38 40	11,0 9,6	12,4 10,3	P V	704 804:	SRb SR	M3-M4S	1,88	ID: 152, M III		BB Aur	V
GS Aur	4 5	05 19 07	+30 25 10	11,8	14,0	P		SR SR		2,18	ID: 158, M III		GS Aur	V
KT Aur	5 3	06 27 44	+53 41 50	11,1 10,3	12,6 11,7	P V	131 268:	SRa SR	M5	1,33	ID: 149, M III		KT Aur	C

1	2	3	4	5	6	7	8	9	10	11	12	13	14	15
RR Cam	3 3	05 35 27	+72 27 54	9,5 9,9	11,3 11,1	V V	123,88 387:	SRa SR	M6	1,33	ID: 016, M I		RR Cam	C
RV Cam	4 5	04 30 42	+57 24 41	9,3	10,6	P	101	SRa	M4II-III-M6	1,44	M IV		RV Cam	V
UW Cam	2 5	04 48 29	+73 34 50	11,5 9,9	12,9 11,5	P V	544 485	SR SR	M1	1,60	ID: 061, M II		UW Cam	C
WZ Cam	5 4	07 30 30	+75 03 47	11,7	13,1	P		SR	M4	0,90	ID: 159, M III		WZ Cam	C
XX Cam	2 5	04 08 39	+53 21 39	8,09 6,9	9,8 7,7	B V		RCB: HdC:	G1I(C0-2,0)	0,82	ID: 017, M I	*	XX Cam	V
AU Cam	2 4	05 45 56	+68 54 01	10,0 9,5	10,7 10,8	V V	366 184:	SRa SRb:		1,48	ID: 014, M I		AU Cam	C
TX CVn	2 4	12 44 42	+36 45 50	9,2 9,4	11,8 10,5	P V		ZAND ZAND	B1-B9Veq+K0III-M4	0,63	ID: 018, M I		TX CVn	C
UX CMi	4 5	07 45 34	+05 12 40	10,2 9,4	11,6 10,2	P V	150,5 102:	SRa	M5	1,69	ID: 155, M III		UX CMi	V
ST Cas	4 3	00 17 32	+50 17 16	11,6 9,0	12,4 10,1	P V	118	SR SRb	C4,4(N3)	2,63	ID: 063, M II	*	ST Cas	V
UY Cas	4 4	23 02 01	+57 38 21	9,8 10,0	12,0 11,2	V	102,85 103	SRa	M3e-M4e	1,39	ID: 139, M III		UY Cas	V
VY Cas	4 4	00 51 26	+62 55 16	10,5 9,4	12,0 10,3	P V	100 170:	SRb SR	M6-M7	1,31	ID: 137, M III		VY Cas	V
VZ Cas	2 3	01 16 28	+56 23 43	9,3 8,4	15,0 <14,4	V V	169,24 172	M M	M0e-M3e		ID: 064, M II		VZ Cas	C
BX Cas	5 4	01 47 12	+62 34 04	11,4 9,4	12,3 10,7	P V	91:	SR SRa	M5	1,82	ID: 065, M II		BX Cas	V
EQ Cas	2 3	23 52 53	+55 00 48	9,3 11,2	13,4 12,8	V V	58,34 58	RVa RVa	FP(R)		ID: 020, M I	*	EQ Cas	C
KS Cas	4 3	00 57 04	+48 42 13	11,0 9,3	12,5 10,4	P V	454 341:	SRa SR	M5	1,42	ID: 136, M III		KS Cas	C
PZ Cas	3 4	23 44 03	+61 47 21	11,16 9,0	12,9 10,0	B V	925 779:	SRc SRc	M2-4Ia	2,60	ID: 066, M II		PZ Cas	V
V365 Cas	3 4	01 00 53	+56 36 46	10,2 8,8	12,0 9,8	P V	136 179	SRb SR	M5S(S7,2)	1,91	ID: 116, M III		V365 Cas	V
V615 Cas	3 4	02 40 32	+61 13 46	11,2 10,6	11,9 11,0	B V		?	B1eIB:	0,63	ID: 021, M I	*	V615 Cas	C
V627 Cas	4 3	22 57 42	+58 49 16	12,4 12,7	13,24 13,5	V V		SR: ZAND:+SR:	M2eII-III	2,60	ID: 133, M III	*	V627 Cas	C

1	2	3	4	5	6	7	8	9	10	11	12	13	14	15
TZ Cep	2 4	00 25 15	+73 54 13	9,0 8,7	11,0 10,5	V V	83,0 82	SRd SRd	G6-K2e(M2)	1,74	ID: 068, M II		TZ Cep	C
AN Cep	2 4	23 18 08	+83 00 39	9,6 8,8	12,2 10,9	P V	127 125; 257	SR SRb	M8e	1,47	ID: 069, M II	*	AN Cep	C
SY Com	4 4	12 10 21	+19 30 12	10,6 10,5	11,68 11,5	B V	175,5	SR	M4	1,34	ID: 160, M III		SY Com	V
TX CrB	4 4	15 46 34	+31 41 03	10,8 9,8	11,6 10,7	P V	100:	SR: SRb	M3	1,34	ID: 070, M II		TX CrB	V
VV CrB	4 4	15 50 59	+31 30 04	10,9 10,0	12,6 10,5	P V	183:	SRb SRb		1,36	ID: 123, M III		VV CrB	V
GY Cyg	3 4	22 01 53	+48 43 36	10,6 10,15	12,5 11,3	P V	300: 151	SRb SR	M7p	1,12	ID: 029, M I	*	GY Cyg	V
V441 Cyg	3 5	20 27 08	+36 33 09	10,0 9,1	12,5 10,9	P V	375 148	SRa SRa	M4(S4,6)	1,97	ID: 127, M III		V441 Cyg	V
V482 Cyg	2 4	19 59 43	+33 58 16	11,8 10,9	<15,5 12,0	P V		RCB			ID: 074, M II	*	V482 Cyg	C
V539 Cyg	3 3	21 39 33	+45 10 59	10,1 8,7	11,9 10,2	P V	160 86:	SRb SR	M6	1,38	ID: 128, M III		V539 Cyg	V
V927 Cyg	3 5	19 37 31	+48 47 33	10,5 9,4	12,0 11,5	P V	229 72; 669:	SRa SRb	M6	1,30	ID: 121, M III		V927 Cyg	V
V1070 Cyg	3 5	21 22 49	+40 55 59	6,5 7,0	8,5 7,7	V V	73,5 60:	SRb SR	M7III	1,17	ID: 135, M III		V1070 Cyg	V
V1353 Cyg	5 5	19 46 41	+37 25 44	11,6 10,3	12,8 11,0	P V	70	SRb SR:		1,34	ID: 107, M III		V1353 Cyg	V
V1742 Cyg	5 5	19 26 51	+27 52 43	10,9 10,2	12,3 11,0	P V		SR SR		1,11	ID: 108, M III		V1742 Cyg	C
V1805 Cyg	4 4	21 07 57	+35 41 22	12,3 9,9	14,0 11,2	P V	104	SR: SRb:		1,19	ID: 109, M III		V1805 Cyg	C
V1964 Cyg	4 4	19 30 06	+31 24 21	12,0 11,7	12,8 12,5	P V		SRd:			ID: 075, M II	*	V1964 Cyg	V
V1970 Cyg	2 5	20 15 50	+46 54 27	11,4 9,6	12,3 11,0	P V	449	SR		1,52	ID: 076, M II	*	V1970 Cyg	C
V1981 Cyg	5 4	21 02 24	+44 47 28	7,5 5,9	8,1 6,7	B V	34	SRb SRb	M4IIIaS	1,58	ID: 110, M III	*	V1981 Cyg	V
V2037 Cyg	4 4	20 37 40	+48 56 30	10,9 11,0	12,1 12,3	V V		SRb SRb		>3,5	ID: 111, M III	*	V2037 Cyg	C
AO Dra	2 4	17 36 37	+54 51 58	11,0 10,2	12,5 12,3	P V	103 151	SRa SR	M3e	1,72	ID: 129, M III		AO Dra	C

1	2	3	4	5	6	7	8	9	10	11	12	13	14	15
EQ Dra	3 4	19 25 16	+57 13 48	10,3 10,8	11,6 12,5	V V	155:	SRb		1,60	ID: 162, M III	*	EQ Dra	V
DI Gem	4 4	06 41 37	+21 51 17	10,8 9,4	12,0 10,7	P	88	SRb SR	M5	1,10	ID: 147, M III		DI Gem	C
DL Gem	5 5	07 30 36	+15 34 16	11,2 9,9	13,0 12,1	B	104,3 101	SRa SR		1,10	ID: 156, M III		DL Gem	C
DY Gem	4 4	06 35 57	+14 12 48	11,2 9,3	12,6 10,9	P	1145 103	SRa SR	S8,5(M5)	1,86	ID: 145, M III		DY Gem	C
GS Gem	5 5	06 26 29	+18 41 23	11,3 10,9	12,4 11,7	P	148 >1000	SR	M7	0,71	ID: 154, M III		GS Gem	C
IK Gem	5 4	06 37 39	+27 36 23	10,2 10,2	13,0 12,3	P	150 915:	SRb	M4	1,46	ID: 148, M III		IK Gem	V
PP Gem	4 5	06 56 33	+14 18 55	11,1 10,1	12,2 11,2	P	108	SR		1,52	ID: 146, M III		PP Gem	C
AY Her	5 5	16 23 14	+44 08 30	10,5 10,5	12,8 13,8	V V	129,75 128	SRa M	Me	0,83:	ID: 131, M III		AY Her	C
HZ Her	2 4	16 57 50	+35 20 34	12,8	15,2	B	1,700175	XPR+E	B0Ve-F5e		ID: 103, M III		HZ Her	C
V818 Her	4 4	17 18 41	+43 36 33	9,8 8,2	11,2 8,9	B V	57:	SRb SR		1,25	ID: 124, M III		V818 Her	V
V939 Her	2 3	17 10 19	+40 41 24	7,243 7,6	8,019 8,7	Hp V		SR	M	1,25	ID: 125, M III	*	V939 Her	V
EY Hya	5 5	08 46 21	+01 37 55	9,6	12,0	P	182,7	SRa	M7	1,38	M IV		EY Hya	?
FZ Hya	5 5	08 21 33	+04 57 30	9,5	10,5	P		Lb	M6	1,22	M IV		FZ Hya	?
SX Lac	3 5	22 56 00	+35 11 44	9,0 7,8	10,0 9,0	P V	190,0 200:	SRd SR	K2	1,54	ID: 081, M II		SX Lac	V
CX Lac	5 5	22 07 46	+40 06 26	9,5	10,6	P	133	SRd	K5	1,70	ID: 134, M III		CX Lac	V
RY Leo	2 4	10 04 16	+13 58 56	9,0 9,2	11,8 11,5	V V	155 163	SRb SRa	M2e	1,71	ID: 034, M I	*	RY Leo	C
AB Leo	2 4	09 33 21	+19 51 52	10,7 9,2	13,2 11,2	P V	130,2 103	SRd SRd:	F6e-G6ep	1,51	ID: 119, M III	*	AB Leo	C
AF Leo	3 4	11 27 53	+15 09 28	9,5 9,2	11,0 10,3	P V	107	SRb	M5	1,21	ID: 163, M III		AF Leo	V
W LMi	3 4	10 44 40	+26 02 13	10,5 10,3	13,5 12,1	V	117,2 91:	SRd	G2e-K2e(M3)	1,60	ID: 167, M III		W LMi	V

1	2	3	4	5	6	7	8	9	10	11	12	13	14	15
KP Lyr	4 4	18 30 52	+38 38 25	10,3 8,5	11,3 10,0	P V	146 149	SR SRb	M9III	1,36	ID: 112, M III	*	KP Lyr	V
V491 Lyr	3 4	18 39 59	+40 19 52	9,2 8,0	10,5 9,3	B V	68	SRb SRb		1,32	ID: 113, M III	*	V491 Lyr	V
SW Mon	3 5	06 27 01	+05 22 44	9,05 8,8	10,9 11,0	V V	112 320	SRb SR	M4III-M6	1,77	ID: 035, M I		SW Mon	V
QR Mon	5 5	06 54 07	+00 47 23	10,6 9,0	12,3 11,5	P V	114:	SRb	M5III-M7	1,31	ID: 157, M III	*	QR Mon	V
TT Oph	3 5	16 49 36	+03 37 58	9,45 9,0	10,84 11,1	V V	61,08 61	RVa RVa	G2e-K0	0,94	ID: 036, M I		TT Oph	V
XX Oph	3 5	17 43 56	-06 16 18	8,59 8,4	10,2 9,5	V V			Bpeq+M5	0,87	ID: 037, M I	*	XX Oph	V
EV Ori	5 5	05 15 31	+09 23 49	9,3	11,1	V	243	SRd	K0	1,52	ID: 143, M III		EV Ori	V
FX Ori	3 5	05 41 55	+14 50 03	7,7 8,5	10,4 10,6	V V	720 715	SRb SR	M3	1,60	ID: 038, M I		FX Ori	C
GT Ori	3 4	05 43 30	+00 04 60	11,1 11,0	12,9 12,2	P V	86:	SRd SRd:	F0	0,57	ID: 039, M I		GT Ori	C
V351 Ori	3 4	05 44 19	+00 08 38	8,3 8,8	11,6 9,6	P V		INSA	A7III	0,38	ID: 039, M I	*	V351 Ori	V
V430 Ori	4 5	05 06 36	+00 32 51	9,4	10,8	P	104,5 97	SRb	M6	1,41	ID: 140, M III		V430 Ori	C
UW Peg	5 5	22 18 11	+02 43 50	8,7	9,9	V	106	SRb	M5-M7	1,32	M IV		UW Peg	V
DN Peg	4 5	21 59 38	+06 08 48	10,1 10,3	11,8 11,4	V V	66,68 67	SRd SRd	K	1,35	ID: 090, M II	*	DN Peg	V
T Per	2 5	02 19 22	+58 57 41	8,34 8,4	9,7 9,7	V V	2430 203; 2017	SRc SRc	M2lab	2,28	ID: 040, M I	*	T Per	C
W Per	2 5	02 50 38	+56 59 01	8,7 8,7	11,8 10,9	V V	485 481	SRc SRc	M3Ia-lab-M7	2,50	ID: 041, M I		W Per	C
Y Per	1 4	03 27 42	+44 10 36	8,1 9,0	11,3 10,45	V V	248,6 130; 240	M SRb	C4,3e(R4e)	2,51	ID: 042, M I	*	Y Per	C
RU Per	2 4	03 30 30	+39 39 32	10,0 10,0	12,0 11,8	V V	170: 281	SRb SRc	M4e	1,30	ID: 043, M I	*	RU Per	C
SY Per	2 3	04 16 34	+50 37 43	8,7 9,7	11,7 13,0	V V	474 491	SRa SRa	C6,4e(N3e)	2,45	ID: 044, M I		SY Per	C
TV Per	3 5	02 43 48	+36 15 05	10,3	13,5	P	358:	SRd	K0	3,70	ID: 153, M III	*	TV Per	V

1	2	3	4	5	6	7	8	9	10	11	12	13	14	15
XX Per	3 4	02 03 09	+55 13 57	8,2 8,2	10,2 9,8	P V	415 249:	SRc	M4Ib+B	2,02	ID: 092, M II		XX Per	V
V402 Per	5 4	02 08 40	+51 48 00	11,3 9,1	12,1 10,5	P V		SR:	M7	1,62	ID: 094, M II		V402 Per	V
V411 Per	5 3	03 15 12	+54 53 18	9,24 9,2	10,07 10,8	V V	467 163	SRc	M3,4Ia	1,47	ID: 095, M II		V411 Per	V
V466 Per	5 4	03 41 29	+51 30 12	10,9 8,7	12,7 9,4	P V		SR	C5,5(N5)	3,87	ID: 151, M III		V466 Per	V
V500 Per	5 4	03 48 39	+50 50 42	9,8 8,5	10,7 9,9	P V		SR		1,66	ID: 151, M III	*	V500 Per	V
FG Sge	3 5	20 11 56	+20 20 08	9,45 9,5	13,6 <14,9	B V			B4Ieq-K2Ib	1,94	M IV	*	FG Sge	C
V335 Sge	4 5	20 14 21	+17 00 55	9,8 8,7	11,2 10,0	P V	167	SRb SRb		1,74	ID: 097, M II	*	V335 Sge	V
WW Tau	4 5	04 01 42	+30 15 18	9,0 9,2	12,9 11,4	P V	116,4 122	SRd	G2e-K2(M3)	1,45	ID: 144, M III	*	WW Tau	V
BG Tau	5 4	03 31 11	+28 42 35	11,8	13,2	P		SR	M6	1,64	ID: 142, M III		BG Tau	V
BL Tau	4 5	03 53 02	+20 12 30	10,0 8,2	12,0 9,7	P		SR:	M4-M5	1,44	ID: 138, M III	*	BL Tau	V
EP Tau	4 5	03 29 59	+28 06 09	11,0	<13,	P		SRd:	G2		ID: 161, M III		EP Tau	V
V1060 Tau	4 5	04 50 37	+15 47 49	10,3 9,4	11,8 10,7	P	527, 1163	Lb: SRb	C4II	2,53	ID: 141, M III	*	V1060 Tau	V
SV UMa	3 4	10 46 33	+55 02 11	9,1 9,3	10,6 10,3	V V	76	SRd SRd:	G1Ibe-K3Iap	1,10	ID: 099, M II		SV UMa	V
AZ UMa	4 5	11 47 14	+43 28 16	9,3	10,6	P		Lb	M6III	1,29	M IV		AZ UMa	V
CK Vir	4 4	12 35 46	+09 05 23	10,19: 9,8	11,04 10,8	V V	93: 93:	SRd SRd:	G	1,36	ID: 101, M II		CK Vir	V
V335 Vul	3 2	19 23 14	+24 27 40	10,1 11,3	12 14,3	P V	330	SR SRa + ZAND:		5,13	ID: 118, M III	*	V335 Vul	C
V336 Vul	3 5	19 34 42	+23 53 22	7,7 8,0	9,6 9,5	V V	108	SRb: SRb	M0	2,48	ID: 102, M II	*	V336 Vul	V

TY And

Skutečná perioda je vůči GCVS přibližně poloviční (2).

DZ And

Údaj amplitudy v tabulce odpovídá jen změnám jasnosti v maximu (2). Na mapce AAVSO je udáno spektrum R?. Od roku 1961 se hvězda nachází stále v maximu jasnosti (1).

QR And

Ojedinelý objekt, na který jsme na přelomu let 1998/1999 vyhlásili ve spolupráci s Astronomickým ústavem Ondřejov mezinárodní pozorovací kampaň. Proměnná není v GCVS 1985.

V1330 Aql

Proměnná není v GCVS 1985. V roce 2007 je v GCVS uvedena.

Z Aur

V poznámkách GCVS 1985 jsou udány periody 110,76; 113,35 a 135,55 dnů v různých obdobích. V roce 1970 měla hvězda období nepravidelných změn jasnosti (1).

RW Aur

Průvodce mívá pravděpodobně vzplanutí s amplitudou 0,5 až 0,7 mag (1).

XX Cam

Údaj amplitudy se týká jen chování hvězdy v maximu. Perioda těchto změn je asi 35 dnů (2). Minimum nastalo na přelomu let 1939 a 1940 a trvalo 94 dnů (1). Bylo jen 1,7 mag hluboké. XX Cam vykazuje variace s malou amplitudou, ale nemá IR zjasnění, a tak ji můžeme zařadit mezi hvězdy typu HdC (7).

ST Cas

Dle pozorování družice Hipparcos má kratší perioda hodnotu 103 dnů a je namodulována na delší o přibližné délce 2800 dnů. (2).

EQ Cas

V sekundárním minimu dosahuje hvězdné velikosti 12,0 mag (2).

V615 Cas

Proměnný zdroj radiového záření (10,5 GHz); možný zdroj rentgenového a gama záření (1).

V627 Cas

Unikátní typ symbiotické proměnné, jejíž jedna složka je hvězdou po završení AGB stádia (22). Proměnná vykazuje flickering s amplitudou 0,5 mag v oboru U, 0,05 mag v oboru B a neviditelný ve vizuální oblasti (23). Hvězda je velmi červená (24).

AN Cep

Od roku 1927 se na světelné křivce objevily primární a sekundární maxima a minima s periodou 254 dnů (1), která trvají až do současné doby (2)

GY Cyg

Na světelné křivce se vyskytují období nepravidelných změn jasnosti (3). Takové období jsme zachytili pravděpodobně i my (2). Podle dlouhodobé světelné křivky se hvězda mění s periodou 143 dnů (10).

V482 Cyg

Až na jednu možnou výjimku jsou hvězdy typu RCB hvězdami osamělými. Jen V482 Cyg zřejmě patří do čtyřnásobného systému (7).

V1964 Cyg

Hvězda není v GCVS 1985. Údaje v tabulce podle (19). V roce 2007 je v GCVS uvedena. Opraveny souřadnice. Údaje v tabulce odpovídají údajům v GCVS.

V1970 Cyg

Není v GCVS 1985. Údaje v tabulce podle (19). V roce 2007 je v GCVS uvedena. Opraveny souřadnice. Údaje v tabulce odpovídají údajům v GCVS.

V1981 Cyg

Proměnná není v GCVS 1985. Hvězda se zvýšeným obsahem Tc. Jako jedna z mála takovýchto hvězd má malou amplitudu světelných změn (12). Tvar světelné křivky je proměnný. Perioda pravděpodobně není dlouhodobě stabilní. Naměřená

hodnota v roce 1990 byla 34,33 d (13). Podle pozorování skupiny MEDÚZA má délku 35 dnů. V roce 2007 je v GCVS uvedena. Údaje v tabulce odpovídají údajům v GCVS.

V2037 Cyg

Tato uhlíková hvězda (14) není v GCVS 1985. V roce 2007 je v GCVS uvedena. Údaje v tabulce odpovídají údajům v GCVS.

EQ Dra

Proměnná není v GCVS 1985. Údaje v tabulce podle (19). V roce 2007 je v GCVS uvedena. Opraveny souřadnice. Údaje v tabulce odpovídají údajům v GCVS.

V939 Her

Proměnná není v GCVS 1985. Objevená družicí Hipparcos. V roce 2007 je v GCVS uvedena. Údaje v tabulce odpovídají údajům v GCVS.

RY Leo

Hvězda vykazuje dlouhodobé změny amplitudy způsobené interferencí primární periody s periodou 145 dnů (10), která však nebyla v datech MEDÚZY nalezena.

AB Leo

Další periody se pohybují v rozmezí 75 až 125 dnů (1).

KP Lyr

Proměnná je složkou vícenásobné soustavy. Těsná dvojhvězda (druhá složka 13 mag, úhlová vzdálenost 14''). Vzdálenější složka (úhlová vzdálenost 77'' - srovnávací hvězda D na mapce ze souboru MEDÚZA III) má průvodce (úhlová vzdálenost 14'', jasnost 10 mag). Sekundární 1500 denní oscilace (15).

V491 Lyr

Na světelné křivce pozorováno období proměnnosti s periodou asi 500 d; jinak se mění s periodou 68,3: (16).

QR Mon

Hloubka minim se mění s periodou okolo 2000 dnů a amplitudou 0,9 mag. Perioda světelný změn se pohybuje v rozmezí 290 až 400 dnů (1).

XX Oph

Světelná křivka je charakteristická občasnými poklesy do minima. Dochází k tomu řádově v desítkách let (1).

V351 Ori

U hvězdy od JD 2446000 vymizely změny s velkou amplitudou (17). Proměnná vykazuje pulzace typu δ Scuti s amplitudou 0,02 mag (27). Souřadnice uvedené na mapce souboru MEDÚZA I jsou špatné.

DN Peg

Střední jasnost se mění s periodou 800 až 1400 dnů a amplitudou 0,2 mag až 0,4 mag (1).

T Per

Světelná křivka je velice složitá (2).

Y Per

Byly zaznamenány také následující periody: 254,74; 246,25 a 253,62 dnů (1). Z našeho pozorování vyplývá, že hvězda má sekundární změny jasnosti s periodou 130 dnů (2). Kolem JD 2447000 se hvězda přestala měnit s periodou 253 dnů, ale ve dvou periodách 245 a 127 dnů. Jedná se pravděpodobně o přechod z proměnnosti typu Mira na typ SRb (10).

RU Per

Hvězda vykazuje dlouhodobé změny amplitudy a částečně i střední jasnosti, zřejmě neperiodického a náhodného charakteru (25).

TV Per

Byla zaznamenána sekundární perioda o délce 1080 dnů (1).

V500 Per

Není v GCVS 1985. Perioda je pravděpodobně velmi krátká - několik týdnů (2). V roce 2007 je v GCVS uvedena. Údaje v tabulce odpovídají údajům v GCVS.

FG Sge

Jde o centrální hvězdu planetární mlhoviny staré 6000 let. Hvězda je ojedinělým příkladem hvězdné proměnnosti (1).

V335 Sge

Hvězda není v GCVS 1985. Údaje v tabulce podle (19). Spektrum S5, označení: NSV 12930 (8). V roce 2007 je v GCVS uvedena. Opraveny souřadnice. Údaje v tabulce odpovídají údajům v GCVS.

WW Tau

Perioda je proměnná. Byly zaznamenány tyto periody: 114,8; 124,4; 114; 139; 114; 131 a 109 dnů (1).

BL Tau

Hvězda je ve vizuální oblasti alespoň o 1 mag jasnější (2).

V1060 Tau

Proměnná není v GCVS 1985. Údaje v katalogu pocházejí z (18). V roce 2007 je v GCVS uvedena. Opraveny souřadnice a typ proměnnosti. Údaje v tabulce odpovídají údajům v GCVS.

V335 Vul

Není v GCVS 1985. Údaje v tabulce podle (19). Pravděpodobně uhlíková symbiotická proměnná, což by byl v naší Galaxii unikát (5). Perioda světelných změn typu Mira je 342 dnů (26). Proměnná je velice červená (24). V roce 2007 je v GCVS uvedena. Opraveny souřadnice. Údaje v tabulce odpovídají údajům v GCVS.

V336 Vul

Hvězda není v GCVS 1985. Údaje v tabulce podle (19). Spektrum M0, typ Lb, označení: NSV 12178 (8). V roce 2007 je v GCVS uvedena. Opraveny souřadnice. Údaje v tabulce odpovídají údajům v GCVS.