

245. **U Doradus** ( $5^h 9^m 35^s - 64^\circ 26'5$ ). Nicht in der CPD enthalten.

Ort nur genähert auf den Harvard-Aufnahmen bestimmt.

Von Leavitt 1907 bei der Prüfung von Harvard-Photogrammen entdeckt mit einer Schwankung zwischen  $9^m.1$  und  $<11^m.5$ . Der Stern gehört wahrscheinlich zu den langperiodischen Veränderlichen. Näheres über den Lichtwechsel ist noch nicht bekannt.

LITERATUR: Pickering, Anzeige der Entdeckung. Grenzen der beobachteten photographischen Helligkeiten [Harv. Circ. 130, A. N. 4196. — Siehe auch Benennungsliste in A. N. 4579]. M.

246. **RY Aurigae** ( $5^h 11^m 34^s + 38^\circ 13'8$ ). Nicht in der BD enthalten.

Ort bestimmt von Baranow (Engelh. Publ. 7, 8 u. 18) und von Graff (A. N. 4809). — Karte der Umgebung von Ceraski (Mosc. Ann. (2) 5, Kartenserie 3). — Helligkeiten der Vergleichsterne von Enebo (Enebo VII, 8) und L. Campbell (Harv. Ann. 63, 157).

Die Helligkeit des im Jahre 1907 von Frau Ceraski entdeckten Sternes wurde auf 17 Moskauer Himmelsaufnahmen nahe gleich (etwa  $10^m.4 - 10^m.7$ ), dagegen auf 2 Platten von 99 Dez. 28 und 06 Jan. 22 nicht unbedeutend schwächer ( $11^m.2$  bzw.  $12^m.0$ ) geschätzt. Beobachtungen von Blažko bestätigten die Veränderlichkeit mindestens zwischen den Grenzen  $10^m.7$  und  $11^m.7$  und ließen Algoltypus vermuten, der dann bei weiterer Verfolgung des Sternes durch Blažko, Enebo und Luizet sicher festgestellt wurde. Bisher sind die folgenden Elementensysteme abgeleitet worden:

Blažko	Min. = 1907 Okt. 5	$13^h 30^m + 2^d 17^h 24^m 17^s$	E	= 2417854.56	+ 2 <sup>d</sup> 7252 E
Enebo I	1907 Nov. 7	5 43 + 2 17 28	E	= 2417887.24	+ 2.728 E
Enebo II	1909 Dez. 20	7 0.5 + 2 17 24 35.77	E	= 2418661.292	+ 2.725414 E
Luizet	1907 Mai 11	9 1 + 2 17 24 51	E	= 2417707.38	+ 2.7256 E.

Von diesen Elementen verdienen wohl die neueren Enebos den Vorzug, weil ihnen die größte Anzahl Beobachtungen zugrunde liegt. Die Dauer der ganzen Lichtänderung beträgt nach Blažko und Enebo ungefähr  $8^h$ , nach Luizet  $6^h 40^m$ . Die Lichtkurve ist um das Minimum herum symmetrisch, die Helligkeitsschwankung nach Enebo  $10^m.7 - <12^m.3$ . Spektrum A.

LITERATUR: Ceraski, Anzeige der Entdeckung. Bestätigung durch Blažko [A. N. 4170]. — Blažko, 4 Bestimmungen der Lichtzunahme 07 März 15, April 3, Sept. 8, Sept. 30. Nahe dem Min. 06 Jan. 22 und 07 Okt. 15. 2 Bestimmungen der Lichtabnahme 07 Okt. 16 und Nov. 26. Mitteilung von Elementen [A. N. 4231]. — Enebo, Mitteilung von 4 Min. 07 Nov. 7  $6^h 0^m - 8^h 28^m$ , 07 Dez. 7  $4^h 25^m - 4^h 50^m$ , 07 Dez. 26  $4^h 0^m - 7^h 4^m$ , 08 Jan. 6  $8^h 5^m - 9^h 30^m$ . Elemente [A. N. 4232]; 191 Stufenschätzungen und abgeleitete Größen 07 Okt. 20 — 13 Jan. 27. Helligkeiten der Vergleichsterne. Reduktion auf die Sonne. Zusammenstellung der anderweitig beobachteten Minima. Neue Elemente [Enebo VII, 8]. — Luizet, Aus 124 Beobachtungen 07 April 23 — 09 Mai 19 sind 8 Min. abgeleitet 07 Mai 11.38, 08 März 14.36, April 2.45, April 13.37, Mai 2.44, Sept. 18.42, Nov. 17.37, 09 März 17.33. Elemente [A. N. 4351]. — Baranow, Ortsbestimmung und 4 Größenschätzungen 08 Jan. 31 — 11 Jan. 27 [Engelh. Publ. 7, 8 u. 18]. — Zinner, Dichtigkeit [A. N. 4476]. — Stein, Grenze der Dichtigkeit [M. N. 65, 450]. M.

247. **T Pictoris** ( $5^h 12^m 19^s - 47^\circ 1'8$ ) = CoD  $-47^\circ 17'50$  ( $8^m.9$ ) = CPD  $-47^\circ 55'1$  ( $8^m.8$ ) = GZ  $5^h 41'8$  ( $8^m.1/2$ ). Helligkeiten der Vergleichsterne von Fleming (Harv. Ann. 47, 14) und von L. Campbell (Harv. Ann. 63, 157).

In einer Liste von Sternen mit besonderem Spektrum ist der Stern, der zur III. Klasse mit hellen Wasserstofflinien gehört (Md 5), im Jahre 1898 von Fleming als veränderlich angezeigt worden, ohne nähere Angaben über die Größe und Art der Lichtänderungen. In dem 2. Harvard-Katalog der veränderlichen Sterne sind als Grenzen der photographischen Helligkeit die Werte  $8^m.4$  und  $12^m.4$  angeführt und die Elemente mitgeteilt: Max. =  $2410004 + 200^d$  E, welche auf Harvard-Aufnahmen 89 Okt. 8 bis 01 Dez. 20 beruhen. Der Stern ist auch von Thome verdächtigt worden, und zwar auf Grund von 5 Cordoba-Schätzungen, die Größen zwischen  $8^m.9$  und  $9^m.7$  gaben. Neuere Mitteilungen über den Stern sind nicht bekannt geworden.

LITERATUR: Pickering, Entdeckungsanzeige [Harv. Circ. 32, A. N. 3519]; Mitteilung der photographischen Helligkeitsschwankung [Harv. Ann. 48, 98]. Genäherte Elemente [Harv. Ann. 53, 146]. — Fleming, Zusammenstellung von 117 photographischen Schätzungen und abgeleiteten Größen 89 Okt. 8 — 05 Nov. 28 [Harv. Ann. 47, 146]. — Cannon, Mitteilung von 5 Max. aus den Harvard-Aufnahmen 93 Nov. 30 ( $8^m.9$ ), 96 Aug. 28 ( $8^m.9$ ), 97 Okt. 9 ( $9^m.3$ ), 99 Dez. 24, 01 Jan. 16 ( $8^m.9$ ) [Harv. Ann. 55, 134]. — Thome, 5 Größenschätzungen 1894—1898. Verdacht der Veränderlichkeit [Cord. Res. 18, XXXII]. M.

248. **UV Aurigae** ( $5^h 15^m 18^s + 32^\circ 24'7$ ) = BD  $+32^\circ 9'57$  ( $9^m.3$ ) = W<sub>2</sub>  $5^h 33'9$  ( $9^m$ ) = AG Lei 2009 ( $9^m.3$ ) = Du<sub>4</sub>  $56^a$  (75 Nov. 7 =  $9^m.8$ , 78 Nov. 28 =  $9^m.3$ , 78 Dez. 5 =  $9^m.3$ , 80 Febr. 14 =  $9^m.5$ ) = Kü 2324 ( $9^m.56$ ) = Birm Esp 130 = Krüger 464.

Helligkeiten der Vergleichsterne von Luizet (A. N. 4703).