

LITERATUR: Schäberle, Anzeige der Entdeckung [Astr. and Astroph. 1, 751]. — Pickering, 9 Größen nach photographischen Aufnahmen 90 Okt. 31—92 Jan. 5 [A.N. 3124 u. Astr. and Astroph. 1, 752]; photometrische Messungen an 10 Tagen 94 Nov. 22—95 Dez. 14 [Harv. Ann. 46, 235]. — Hartwig, Schätzungen an 92 Tagen in den Jahren 1892—1912. Daraus 11 Max. 92 Nov. 4 (7^m7), 93 Nov. 9 (8^m5), 94 Okt. 25 (7^m1), 95 Nov. 7 (8^m5), 96 Nov. 12 (7^m8), 97 Nov. 21 (9^m1), 98 Nov. 16: (7^m6), 99 Dez. 2: (8^m8), 01 Dez. 15: (7^m1), 02 Dez. 30 (8^m0), 06 Jan. 7 (7^m5) und 8 Min. 93 Juni 1 (13^m2), 95 Juni 10 (12^m6), 97 Juli 29 (13^m2), 99 Aug. 3 (13^m1), 02 Aug. 18 (13^m2), 05 Aug. 12 (13^m2), 06 Aug. 17 (12^m9), 07 Aug. 18 (13^m0) [Bamb. Veröff. II, Bd. 1, 169. — Siehe auch V.J.S. 28, 298; 29, 241; 30, 261; 33, 349]. — v. Glasenapp, 21 Beobachtungen 92 Dez. 22—93 April 2, daraus Max. (offenbar zu spät) 93 Jan. 1. Bild der Lichtkurve [Astr. and Astroph. 2, 503]. — Gruss und Laska, 2 Max. 93 Nov. 9± (8^m6), 95 Nov. 1± (7^m0) aus 28 Beobachtungen [A.J. 348]. — J. A. Parkhurst, Max. 93 Nov. 16 (9^m) [A.J. 310]. — H. M. Parkhurst, Max. 93 Nov. 23 (8^m5) [A.J. 314]; Max. 94 Nov. 2 aus Beobachtungen an 10 Tagen Sept. 25—Nov. 20 [A.J. 346]; Max. 95 Nov. 3 aus 11 Beobachtungen 95 Sept. 23—96 Febr. 2 [A.J. 377]; Max. 96 Nov. 22 aus Beobachtungen an 9 Tagen 96 Okt. 9—97 Jan. 5 [A.J. 403]; Max. 97 Dez. 1 aus Beobachtungen an 10 Tagen 97 Sept. 25—98 Jan. 5 [A.J. 438]; Max. 98 Nov. 18 aus Beobachtungen an 10 Tagen 98 Okt. 12—99 Jan. 14 [A.J. 468]; Max. 99 Nov. 1: aus Beobachtungen an 6 Tagen 99 Okt. 10—00 Febr. 14 [A.J. 487]; Max. 00 Dez. 17 aus Beobachtungen an 6 Tagen 00 Nov. 16—01 Febr. 7 [A.J. 498]; Max. 03 Jan. 8: (7^m7) aus Beobachtungen an 3 Tagen Jan. 1—Jan. 30 [A.J. 540/541]. — Cannon, Mitteilung von 7 Max. aus Harvard-Beobachtungen 94 Okt. 27 (6^m7), 01 Dez. 13 (7^m3), 05 Jan. 2 (8^m8), 06 Jan. 6 (7^m8), 07 Jan. 17 (8^m8), 08 Jan. 23 (7^m6), 09 Febr. 2 (8^m0) [Harv. Ann. 55, 127 u. 255]. — Yendell, Max. 96 Nov. 12 (8^m2) aus 13 Beobachtungen 96 Okt. 6 (9^m3)—97 Jan. 23 (9^m9) [A.J. 394]. — Esch, 2 Max. 99 Dez. 25 (8^m7), 01 Dez. 16 (7^m) [A.N. 3835]. — Schwab, Max. 02 Dez. 31 (8^m14) aus Beobachtungen an 9 Tagen 02 Nov. 21—03 Febr. 19 [A.N. 3878]. — Baranow, 2 Größenschätzungen 04 Jan. 29 (8^m2) und 06 Okt. 19 (<12^m5) [Engelh. Publ. 2, 49]. — L. Campbell, Zusammenstellung von 88 Größenbestimmungen verschiedener Beobachter 04 Aug. 18—10 Dez. 2. Spektrum Md 6 [Harv. Ann. 63, 21]. — Furness, Vergleichungen und abgeleitete Größen an 4 Tagen 04 Dez. 16—06 Dez. 18 [Vass. Obs. Publ. 3, 44]; Max. 13 Febr. 17 (7^m8) [A.J. 678]. — Whiteside, Max. 06 Jan. 5± (7^m5) aus 13 Beobachtungen 05 Nov. 25—06 März 31 [A.J. 589]; Max. 07 Jan. 7 (8^m55) aus 10 Beobachtungen 06 Nov. 14—07 März 20 [A.J. 598]; Max. 08 Jan. 31 (7^m43) aus 13 Beobachtungen 07 Nov. 9—08 März 21 [A.J. 602]. — Olcott, Zusammenstellung von Größenangaben verschiedener Mitglieder der Am. Ass. Var. 1911—1915 [Pop. Astr., Bd. 20 bis 23]. — Bancroft, Max. 14 März 5 (8^m5) aus 16 Beobachtungen [Pop. Astr. 23, 378]. Boe.

142. TW Persei (3^h 13^m 43^s + 32° 46′.9). Nicht in der BD enthalten.

Ort bestimmt von Hartwig (V.J.S. 46, 230).

[Zwei schwache Sternchen 12^m und 12^m.5 stehen etwa 1′ und 2′ vom Veränderlichen entfernt.]

Entdeckt 1911 von Frau Ceraski auf den Moskauer Himmelsaufnahmen. Blažko hat auf 25 Platten aus den Jahren 1904—1911 Helligkeiten zwischen 10^m und <12^m.5 geschätzt und daraus die vorläufigen Elemente abgeleitet: Max. = 1909 Jan. 1 + 338^d E. In dem Potsdamer Photographischen Himmelskarten-Katalog fehlt der Stern auf zwei Platten 94 Jan. 12 und 99 Jan. 31, während er auf einer Platte 99 Okt. 15 als 9^m.3 enthalten ist. Dies ist in Übereinstimmung mit den Blažkoschen Elementen. Zwei Maximumbestimmungen von Enebo 1912 und 1913 passen ebenfalls ziemlich gut zu diesen Elementen.

LITERATUR: Ceraski, Anzeige der Entdeckung. Mitteilung vorläufiger Elemente von Blažko aus Aufnahmen 1904—1911 [A.N. 4489. — Enebo, 2 Max. 12 Sept. 23 (10^m0), 13 Aug. 27 (9^m8) [A.N. 4727]. M.

143. UZ Persei (3^h 13^m 56^s + 31° 39′.5) = BD +31° 580 (8^m9) = AG Lei 1254 (73 Febr. 1 = 8^m0, 73 Dez. 18 = 8^m6).

Entdeckt von Frau Ceraski auf den Moskauer Himmelsaufnahmen. 26 Platten aus den Jahren 1904 bis 1911 ließen Schwankungen von 8¹/₂^m bis 9¹/₂^m erkennen, ohne Aufschluß über die Art des Lichtwechsels geben zu können. Eine Potsdamer Aufnahme von 94 Jan. 12 zeigt den Stern in 9^m.7, eine andere von 99 Jan. 31 in 9^m.3. Luizet hat den Stern in den Jahren 1911—1915 beobachtet und gibt an, daß die Schätzungen schwierig sind, weil passende Vergleichsterne in der Nähe fehlen. Er hielt anfangs eine Periode von etwa 2¹/₂ Jahren für möglich, mit langsamerer Lichtzunahme als Abnahme, später aber bezeichnet er den Stern als wahrscheinlich unregelmässig.

LITERATUR: W. Ceraski, Anzeige der Entdeckung durch Frau Ceraski und Angabe der photographischen Helligkeitsgrenzen [A.N. 4500]. — Luizet, Bestätigung der Veränderlichkeit. Max. 12 Nov. 15± (8^m2), Min. 13 gegen Ende September (9^m1). Helligkeit unverändert nahe 8^m.5 von Oktober 1914 bis März 1915 [A.N. 4761 und Bull. Astr. 32, 113]. L.

144. X Ceti (3^h 14^m 21^s - 1° 25′.8) = BD -1° 475 (var).

Ort bestimmt von Wolf (A.N. 4228), Graff (A.N. 4289) und Baranow (Engelh. Publ. 2, 62).

Karte der Umgebung von Hagen (Serie VI). — Helligkeiten der Vergleichsterne von Hagen, Hartwig (Bamb. Veröff. II, Bd. 1, 173), L. Campbell (Harv. Ann. 57, 228) und (photographisch) von Fleming (Harv. Ann. 47, 10).

[*9^m.3 voran 34^s, 3′ nördl. — *9^m.5 voran 22^s, 7′ nördl. — *9^m.5 folg. 54^s, 11′ nördl.]