

Nach Himpels wenigen Beobachtungen gering veränderlich zwischen 13^m8 und 14^m3 ph. Der Stern ist rot. Spektrum M_5 ?

LITERATUR: Hoffmeister, Bb.* [Sonn Mitt 20]. — Hartwig, Bb.* [VJS 70.90]. — Zinner, Bem. [AN 260.76]. — Himpel, Bem. [AN 272.281].

88. UV Persei ($2^h 3^m 16^s + 56^\circ 42'8$).

Vergleichsternhelligkeiten von Enebo (Enebo 10), Hartwig (Bamb Veröff 1.318), Mitchell (Virg Publ 6.226) und Mitgliedern der OAA (Rep OAA 1.175).

Die weiteren Beobachtungen Hartwigs, Nijlands, Heises, Enebos und anderer haben den U Gem-Charakter des Lichtwechsels einwandfrei erwiesen. Die Maxima sind auch hier nicht immer von gleicher Länge und die Erhellungen folgen in Zwischenzeiten von 142 bis 400^d. Die Normalhelligkeit des Sterns ist 16^m9 ph., im Maximum erreicht er die 12. Größe. Über das Spektrum ist noch nichts bekannt.

LITERATUR: Hartwig, Bb. Max. [Bamb Veröff 1.509; 593]. — Max. Bem. [AN 204.11; 212.79; 217.441; VJS 50.191; 51.70; 265; 52.171; 277; 53.163; 251; 54.205; 283; 55.62; 56.75; 57.61; BZ 4.4]. — Nijland, Bb. Max. [AN 204.66; 206.223; 210.233; 212.493; 215.361; 217.9; 219.333; 221.213; 245; 224.213; 227.97; 229.345; 233.297; 235.291; 238.237; 242.23; 245.150; 249.1; 252.69; 259.69; BZ 1.16; 2.67; 4.4; 5.49; 8.77; 10.73; 14.67]. — Bb.* [VJS 51.148; 53.229; 54.269; 55.132; 56.130; 59.139; 60.146; 61.177; 62.150; 63.232; 64.272; 65.208; 66.301; 67.319; 68.277; 69.347; 70.237; 261]. — van der Bilt, Bb. [AN 215.361]. — Max. [BZ 8.73; 12.82]. — Ludendorff, Art [AN 220.155; Seel-Festschr S. 85; 91]. — Zinner, Elemente [BZ 1.12]. — Hoffmeister, Max. [BZ 1.18; 2.67; 4.6; 5.49; 8.78; 10.74; 12.82; 23.119]. — Bb.* [VJS 61.172; Sonn Mitt 20]. — Heise, Max. [BZ 5.49]. — Bb.* [VJS 58.75; 59.72; 60.57; 61.83]. — de Roy, Max. [Obs 43.434]. — Yamamoto, Bb. Bb.* [Kyoto Bull 4; 9; 285]. — Enebo, Max. [AN 231.11]. — Bb. Art [Enebo 10]. — Jacchia, Max. [BZ 11.78; 12.80; 88; 13.33]. — Bem. [Bologna Pubbl 2.186]. — Campbell, Max. [HC 367; 378; 383; 408; 418; 432; PA 44.98; 45.279; 571; 48.509; 56.444; HA 116, 2; HR 231.43; 264.13; 316.8; 327.4]. — Bem. [PA 27.684]. — Graff, Vergleichsternhelligkeiten* [VJS 63.166]. — AAVSO, Bb. [PA 42; 43; HA 104; 107; 110; 116]. — AFOEV, Bb. [Lyon Bull 10-12; BAF 1-7]. — Korr. zu BAF 7, 1.14 [BAF 7, 2.1]. — SACH, Bb. [Canton Rev 2-7]. — Gerasimovič, Bem. [AN 251.255]. — Koyama, Bb.* Max. [AN 259.249; Kyoto Bull 310]. — ASJap, Bb. [Astr Herald 30; 31]. — OAA, Bb. [Rep OAA 1.111; 175]. — Rosino, Periode [Bologna Pubbl 4, 2]. — Beyer, Bb.* [bfl. Mitt.].

90. UW Persei ($2^h 5^m 26^s + 56^\circ 37'8$).

Vergleichsternhelligkeiten von Hartwig (Bamb Veröff 1.305).

Zinner hat aus den Beobachtungen Hartwigs von 1915 bis 1922 3 Aufhellungen feststellen können: J.T. 241 0725; 2989; 242 1256 (14^m5 vis.) und vermutet daher U Gem-Art. Eine weitere Aufhellung hat Himpel J.T. 243 2209 beobachtet. Er weist auf die auffällige rote Färbung hin. Beyer hat den Stern zwischen J.T. 243 2215 und 3490 245mal nachgesehen und ihn stets unsichtbar, d. h. schwächer als 13^m5 gefunden.

LITERATUR: Hartwig, Bb. Max. [Bamb Veröff 1.230; 509; 594]. — Yamamoto, Bb.* [Kyoto Bull 285]. — Himpel, Max. Bem. [Z Natf 2a.363]. — Beyer, Bb.* [bfl. Mitt.].

91. UX Persei ($2^h 6^m 6^s + 57^\circ 36'6$).

Ort bestimmt von Kruse (AN 223.121). — Umgebungskarte von Shapley (HB 883) und Payne (HB 885). — Vergleichsternhelligkeiten von Shapley (HB 883), Kukarkin (VS 4.14; Sternbg Publ 13, 1.139), Hartwig (Bamb Veröff 1.305), Grouiller und Bloch (Lyon Bull 5.150). — Bild der Lichtkurve von Grouiller und Bloch (Lyon Bull 5.151).

Aus Hartwigs Beobachtung hat dann Zinner die verbesserten Elemente: Max. = 242 0486.47 + $4^d5663 \cdot E$ abgeleitet, die später von Kukarkin bestätigt wurden. Die neuesten Elemente stammen von Osterhoff: Max. = 242 5910.82 + $4^d56590 \cdot E$. Die Lichtkurve verläuft der Periodenlänge entsprechend glatt, der Aufstieg zum Maximum erfolgt rascher als der Abstieg zum Minimum, $\varepsilon = 0^p23$. Grenzen des Lichtwechsels: 11^m3 und 12^m3 vis.