

Die von M ü n c h vermutete Periode von 8 bis 9 Tagen konnte nicht bestätigt werden. Nach Loretas Beobachtungen überlagern sich im Lichtwechsel zwei Perioden: eine kurze von 81^d und eine lange von fast 600^d . Andere Beobachter wie Applegate, Tschernow und Beyer bezeichnen den Lichtwechsel als unperiodisch. Grenzen des Lichtwechsels $6^m.4$ und $7^m.1$ vis. Spektrum und Leuchtkraft nach Keenan sind M_4 III.

LITERATUR: Applegate, Art [HB 844]. — Tschernow, Bb.* Art. Farbenindex + $1^m.25$ [VS 1, 10]. — Bb. [Tadjik Ann 1, 2.51]. — Mündler, Bb. [AN 209.43]. — AFOEV, Bb. [Lyon Bull 10-13; BAF 2-7]. — AAVSO, Bb. [PA 43; HA 107; 110]. — Finkelnburg, Art [BZ 8.78]. — Leiner, Bb.* [VJS 63.190]. — Beyer, Bb. Art [Erg AN 8, 3.69; 11, 4.6]. — Loreta, Bb. Art. Max. Min. [BAF 1.11]. — Art [AN 267.400]. — Max. Min. [BZ 15.71; 16.45; 79; 17.27; 48; 57; 18.2; 8; 17; 26; 31; 43; 70; 19.7; 21.83; 95; 22.23; 36; 23.42; 24.53; 64; 80; 101; 118; 130; 25.28; 43; 75; AN 264.214; 275.189]. — FPANN, Bb.* [VS 1, 12; 3.10]. — Miczaika, Max. [BZ 15.42]. — Kanamori, Bb.* Art [Kyoto Bull 247]. — SACH, Bb. [Canton Rev 4-6]. — Campbell, Bem. [HC 383; 408]. — Zverev, Bb. Max. [Sternbg Publ 8, 1.109; 169]. — Parenago, Bb. [Sternbg Publ 12, 1.119]. — Model, Max. Min. [BZ 24.119]. — Plakidis, Bb. [Athen Ann 10.8; 12.3]. — Palmér, Art [Lund Medd II, 103.30]. — EB. [Lund Medd II, 103.162]. — Franks, Farbe [Spec Vat 15]. — R. E. Wilson, EB. Parallaxe [AJ 832; AJ 1105; ApJ 96.373]. — Judkina, EB. [VS 6.280]. — Joy, R.G. Sp. abs. Helligkeit [ApJ 96.358]. — Keenan, Sp. Leuchtkraft [ApJ 95.462].

Spektrum [HA 56.193].

475. SU Ursae Maioris ($8^h 3^m 40^s + 62^\circ 54.2'$).

Ort bestimmt von Hoffmeister (Sonn Mitt 6.22). — Umgebungskarte von Jacchia (Bologna Pubbl 2.11), Hoffmeister (Sonn Mitt 6) und Rosino (Bologna Pubbl 4, 2). — Vergleichsternhelligkeiten von Jacchia (Bologna Pubbl 2.11), Hoffmeister (Sonn Mitt 6.20), Rosino (Bologna Pubbl 4, 2) und OAA (Rep OAA 1.180). — Bild der Lichtkurve von Jacchia (Bologna Pubbl 2.9).

Hoffmeister erkennt als erster den typischen U Geminorum-Charakter des Sterns. Die Aufhellungen erfolgen häufig, die Zwischenzeiten betragen 10 bis 20^d . Neben kurzen Maxima von 2^d Länge, treten auch lange auf, die bis zu 5^d währen. Elvey und Babcock haben das Spektrum im Maximum zu B₅ bestimmt und H α in Emission beobachtet; im Minimum sind mehrere H-Emissionslinien mittlerer Intensität anwesend. Joy und R. E. Wilson machen auf das Vorhandensein von Ca⁺ in Emission aufmerksam. Im Minimum dürfte das Spektrum dem G-Typus entsprechen. Grenzen des Lichtwechsels: $11^m.1$ und $14^m.5$ vis.

LITERATUR: Hoffmeister, Art. Max. [BZ 6.36; 68; 10.22]. — Bb.* [Sonn Mitt 20]. — de Roy, Bem. [Obs 48.51]. — Jacchia, Max. [BZ 11.16; 30; 43; 50; 78; 98; 12.16; 35; 55; 64; 72; 80; 102; 13.2; 31; 46; 55; 18.43]. — Bb. Max. [Bologna Pubbl 2.10]. — Bearb. [Bologna Pubbl 2.186]. — Nijland, Max. [BZ 12.35; 44; 13.6; 11; 27; 74; 14.76]. — Bb. Bb.* Max. [AN 242.23; 245.150; 249.1; 252.69; 259.69]. — Bb.* [VJS 66.301; 67.320; 69.347; 70.261; 71.237]. — Koyama, Bb.* Max. [AN 259.251]. — Koyama u. a., Bb.* Max.* [Kyoto Bull 310]. — Gerasimovič, Max. [AN 251.255]. — SACH, Bb. [Canton Rev 5]. — NAS, Bb.* [NAT 16.103]. — OAA, Bb. [Kyoto Bull 290; Rep OAA 1.111]. — AAVSO, Bb. [PA 43; HA 104; 107; 110; 116]. — Campbell, Art. Bem. Max. [PA 44.98; 45.279; 48.509; HR 231.43; 264.14; HC 418; HA 116, 2; 3]. — ASJap, Bb. Max. [Astr Herald 30; 31]. — Rosino, Bb. Art. Max. [Bologna Pubbl 4, 2]. — Hinderer, Bb.* Max.* [VJS 73.91; 74.64]. — Bigay, Max. [VS 5.223]. — Shapley, photovisuelle Vergleichsternhelligkeiten* [UAI Trans 6.243]. — S. Gaposchkin, photovisuelle Vergleichsternhelligkeiten* [HA 108.1]. — Adams, Sp. [ASP 50.325]. — Joy, Sp. [ASP 52.324]. — Struve, Sp.* [AAS 10.105]. — Elvey und Babcock, Sp. [AAS 10.51; ApJ 97.412]. — Joy und R. E. Wilson, Sp. [ApJ 109.231].

610. SV Ursae Maioris ($10^h 40^m 22^s + 55^\circ 33.7'$) = HD 237 929 (G5).

Ort bestimmt von Dolberg (Bgd₂₅), Gyllenberg (Lund Medd II, 53), Ambolt (Lund Medd II, 47a), Bac (Lyon Publ 1, 11) und R. E. Wilson (AJ 1105). — Vergleichsternhelligkeiten von Enebo (Enebo 10; 11), Mündler (AN 209.42) und Beyer (ErgAN 8, 3.53). — Bild der Lichtkurve von Jacchia (Bologna Pubbl 2.231).

Auf Grund weiterer Beobachtungen ließ Enebo die Möglichkeit eines RV Tauri-Lichtwechsels zu. Die eingehende Bearbeitung eines größeren Beobachtungsmaterials durch Gerasimovič ergab jedoch einen halbperiodischen Lichtwechsel mit einer Periode von 78^d . Aus seinen zahlreichen eigenen Beobachtungen leitet Beyer die mittlere Periode $75^d.3$ ab; auch er bezeichnet den Lichtwechsel als