

Ort bestimmt von *Bac* (Lyon Publ 1, 11). — Umgebungskarte von *Krug* (Sterne 16.204). — Vergleichsternhelligkeiten von *Koyama* (Kyoto Bull 285), *Zverev* (Sternbg Publ 8, 1. 109; 169), *Krug* (AN 259.15; Sterne 16.204) und *Nielsen* (AN 270.295).

Die Veränderlichkeit des Sterns wurde zuerst von *Pickering* angezeigt, und von *Müller* und *Kempf* bei den Messungen zur Potsdamer Photometrie bestätigt. Ebenso stellte *Hornig* einen Lichtwechsel fest, der den Elementen: $\text{Max.} = 241\ 9106 + 257 \cdot E$ ($5^m 2 - 6^m 3$ vis.) folgen sollte. Später hat dann *Parentago* die gänzlich davon abweichenden Elemente: $\text{Max.} = 242\ 3888 + 176 \cdot E$ ($5^m 08$ bis $5^m 83$ vis.) veröffentlicht. Ferner glaubte *Zinner* aus Stufenschätzungen und *W. Krug* aus visuellen Photometermessungen die Veränderlichkeit nachweisen zu können. Im Gegensatz zu diesen Beobachtern fanden *Güssow* (1928) und *Guthnick* und *Harting* (1943) auf Grund lichtelektrischer Messungen keine Veränderlichkeit. Auch *Kukarkin*, *Kanamori*, *Zverev*, *Nielsen* und *Ashbrook* bezeichnen den Stern als konstant. Im Draperkatalog wird das Spektrum mit A2 bezeichnet. Es besteht daher die Möglichkeit, daß SY Ursae Maioris zu den weißen Unperiodischen mit intermittierendem Lichtwechsel gehört. Den Entscheid könnte wahrscheinlich eine Untersuchung des Spektrums, die noch aussteht, erbringen.

LITERATUR: *Pickering*, Entdeckungsanzeige [HA 45.135]. — *Müller* und *Kempf*, Entdeckungsanzeige [Potsdam Publ 17.118; 289]. — *Hornig*, Entdeckungsanzeige [AN 200.5]. — Elemente [VAP 24.132]. — *Guthnick*, konstant [VJS 59.80]. — Bem. [Seel-Festschr S. 396]. — *Guthnick* und *Harting*, konstant [MVS 40]. — *Güssow*, konstant [AN 233.1; VJS 63.117]. — *Parentago*, Elemente [Bull Obs Corp 7]. — Elemente. Bb. [Sternbg Publ 12, 1. 61; 119]. — *Kukarkin*, konstant. Bb.* [VS 1, 6]. — *Leiner*, Bb.* [VJS 63.190]. — *van Schewick*, Bb.* [AN 245.391]. — *Kanamori*, konstant [Kyoto Bull 247]. — *Koyama*, Bb. [Kyoto Bull 285]. — *Zverev*, Bb. [Sternbg Publ 8, 1. 109; 169]. — *W. Krug*, Bb. Max. [AN 259.15; BZ 18.17; 24; 45; Sterne 16.204]. — *FPANN*, Bb.* [VS 1, 12; 3.10]. — *Zinner*, Bb.* [AN 267.64]. — *Hertzsprung*, Bb.* [BAN 320]. — *Nielsen*, konstant [AN 270.295]. — *Kühlborn* und *Hachenberg*, Bb.* [VJS 70.105]. — *AAVSO*, Bb. [PA 43]. — *NAS*, Bb.* [NAT 18.113]. — *Menze*, Bb.* [AN 261.305]. — *Ashbrook*, Bb.* konstant [AJ 1167]. — *Wolf*, Sp.* [VJS 63.181].

SZ Ursae Maioris ($11^h 14^m 50^s + 66^\circ 23'1'' = \text{BD} + 66^\circ 717$ ($9^m 0$)).

Entdeckt von *Leland* als veränderlich zwischen $10^m 6$ und $11^m 1$ ph. Nach den Beobachtungen von *Böhme* und *Zverev* ist jedoch die Helligkeit des Sterns konstant. Spektrum dM1. Vielleicht handelt es sich um einen Flackerstern.

LITERATUR: *Shapley*, Entdeckungsanzeige [HB 772]. — *Haas*, Bb. [AN 242.120]. — *Leiner*, Bb.* [VJS 61.141; 62.110; 63.189; 64.224; 65.155; 66.201]. — *Schneller*, Bb.* [VJS 66.122]. — *Esch*, Bb.* [VJS 70.269]. — *Böhme*, Bb.* konstant [AN 264.272]. — *Zverev*, Bb.* konstant [VS 5.108]. — *Adams* und *Joy*, Sp. [ApJ 57.162].

TT Ursae Maioris ($8^h 57^m 21^s + 60^\circ 40'5'' = \text{BD} + 60^\circ 1169$ ($8^m 9$) = AG Hels 5798 ($9^m 0$)).

Ort bestimmt von *Palmér* (Lund Medd II, 103.162). — Vergleichsternhelligkeiten von *Beyer* (AN 263.54).

Entdeckt von *Ceraski* als veränderlich zwischen 9^m und 10^m ph. *Beyer*, der den Stern näher untersucht hat, findet geringen, unperiodischen Lichtwechsel nach Art der μ Cephei-Sterne; Grenzen des visuellen Lichtwechsels $8^m 9$ und $9^m 5$ vis. Spektrum und Leuchtkraft nach *Keenan* M6 III.

LITERATUR: *Blažko*, Entdeckungsanzeige [AN 232.15]. — *Walter*, Bb.* [VJS 64.223; 65.153]. — *Leiner*, Bb.* [VJS 64.224; 65.155]. — *Selivanov*, Bb.* [VS 1, 12]. — *Rügemer*, Bb.* [AN 247.326; VJS 68.106; 69.165]. — *Lassovsky*, Bb.* [VJS 68.169]. — *Beyer*, Bb. Max. Min. Art [AN 263.53]. — *Bigay*, gering veränderlich [VS 5.224]. — *Detre* und *Lassovsky*, Bb.* [Budapest Mitt 9]. — *Palmér*, EB. [Lund Medd II, 103.162]. — *R. E. Wilson*, EB. [ApJ 96.373]. — *Keenan*, Sp. Leuchtkraft [ApJ 95.462].

TU Ursae Maioris ($11^h 24^m 31^s + 30^\circ 37'2'' = \text{BD} + 30^\circ 2162$ ($8^m 7$) = AG Lu 4448).

Umgebungskarte von *Prager* (KVBB 6). — Vergleichsternhelligkeiten von *Prager* (KVBB 6), *Kukarkin* (VS 5.296), *Jacchia* (AN 241.389), *Mustel* (VS 4.277), *Robinson* (HA 90.39), *Dombrovsky* (Tadjik Circ 14) und *Solovjev* (VS 4.383; Tadjik Ann 1, 1.6). — Bild der Lichtkurve von *Prager* (KVBB 6), *Jacchia* (AN 241.389), *Mustel* (VS 4.277), *Robinson* (HA 90.56) und *Solovjev* (VS 5.77).