

1224. **UX Sagittarii** ($18^h 49^m 8^s - 16^\circ 39'.0$) = HD 175 188 (Mb).

Ort bestimmt von R. E. Wilson (AJ 1105) und B a c (Lyon Publ 1, 11).

Auch die Beobachtungen von P a r e n a g o und Z i n n e r konnten die Veränderlichkeit des Sterns nicht mit Bestimmtheit bestätigen. Wenn UX Sagittarii überhaupt veränderlich ist, dann unperiodisch mit kleiner Amplitude. Die Grenzen des Lichtwechsels sind $7^m.6$ und $8^m.4$ vis.

LITERATUR: P a r e n a g o, Bb.* [VS 2.47; 3.11; 52]. — Bb. Bem. [Sternbg Publ 12, 1.59; 117]. — Z i n n e r, Bb.* [Erg AN 4, 3]. — H o f f m e i s t e r, Bb.* [Sonn Mitt 20]. — H a r t w i g, Bb.* [VJS 70.90]. — R. E. W i l s o n, EB. [AJ 832; 1105; ApJ 96.374].

Spektrum [HA 56.205; HC 158].

1081. **UY Sagittarii** ($17^h 46^m 3^s - 22^\circ 35'.3$).

Nach S w o p e ist UY Sagittarii ein Mira-Stern mit den Elementen: Max. = $242 9120 + 266^d.3 \cdot E$. Die Grenzen des photographischen Lichtwechsels sind $14^m.0$ und $[17^m.0$.

LITERATUR: S w o p e, Art. Elemente [HA 109, 1].

1082. **UZ Sagittarii** ($17^h 47^m 8^s - 21^\circ 44'.6$).

S a y e r glaubte, daß die Periode früher $153^d.2$ und später $155^d.2$ betragen habe. S w o p e konnte nachweisen, daß S a y e r s Angaben nicht zutreffend sind und leitete die Elemente für diesen Mira-Stern ab: Max. = $242 9430 + 222^d \cdot E$. Grenzen des Lichtwechsels $12^m.5$ und $[17^m.0$ ph.

LITERATUR: S a y e r, Elemente [HB 861]. — S w o p e, Elemente. Art. Bb.* [HA 109, 1].

1093. **VV Sagittarii** ($17^h 51^m 9^s - 19^\circ 19'.4$).

Ort und Umgebungskarte von H o f f m e i s t e r (Sonn Mitt 10).

LITERATUR: H o f f m e i s t e r, Bb.* [Sonn Mitt 20].

1100. **VW Sagittarii** ($17^h 54^m 22^s - 21^\circ 7'.7$).

Vergleichsternhelligkeiten von P a r e n a g o (VS 3.117).

Der Stern wurde in der Folgezeit nur noch von P a r e n a g o auf 60 Platten nachgesehen und von ihm stets $13^m.2$ bis $13^m.6$ gefunden. Nur 6 mal ist er wenig schwächer als $13^m.6$ gewesen.

LITERATUR: P a r e n a g o, Bb.* Min. [VS 3.117]. — H o f f m e i s t e r, Bb.* [Sonn Mitt 20].

1116. **VX Sagittarii** ($18^h 2^m 2^s - 22^\circ 14'.1$) = HD 165 674 (Ma).

Umgebungskarte und Vergleichsternhelligkeiten von H a g e n, S t e i n (ASV 8).

Nach den Beobachtungen von Z i n n e r, L o r e t a, C a l d w e l l und C a m p b e l l handelt es sich um einen Mira-Stern mit einer sehr langen Periode, für die Z i n n e r 700^d und 900^d , C a l d w e l l 731^d , L o r e t a 837^d und C a m p b e l l 700^d angibt. Grenzen des Lichtwechsels $8^m.3$ und $11^m.8$ vis.

LITERATUR: Z i n n e r, Elemente [VJS 51.296]. — Elemente. Bb.* Farbe [Erg AN 4, 3]. — C a l d w e l l, Elemente [HB 861]. — H a r t w i g, Elemente [VJS 51.260]. — L u d e n d o r f f, Bem. [AN 219.5]. — S e v e r n y, Bb.* [VS 3.12]. — J a c c h i a, Max. [BZ 13.16]. — Berichtigung: lies M ($8^m.3$) 1930 Sept 21 statt M ($8^m.3$) Jan 28 [BZ 13.31]. — A A V S O, Bb. [PA 43; HA 104; 107; 110; 116]. — A S J a p, Bb. [Astr Herald 30]. — G r a f f, Bem. [AN 266.283]. — C a m p b e l l, Max. Min. [HC 426; 432; 435]. — Art. Periode. Min. [HA 116, 3]. — Bem. [PA 47.569]. — L o r e t a, Max. Min. [BZ 22.23; 43; 23.106; 24.101]. — Periode [BZ 24.102]. — S t e i n, Bb. [Spec Vat Ric 1.326].

Spektrum [HA 79.178].

1130. **VY Sagittarii** ($18^h 6^m 7^s - 20^\circ 43'.4$).

Vergleichsternhelligkeiten und Bild der Lichtkurve von P a r e n a g o (VS 3.107; 108).