

VW Ursae Maioris ($10^{\text{h}} 52^{\text{m}} 11^{\text{s}} + 70^{\circ} 31'5$) = BD + $70^{\circ} 641$ ($7^{\text{m}}1$) = HD 94 902 (Ma).

Vergleichsternhelligkeiten von Nijland (Proc Amsterdam 35.1230, 1932).

Von Nijland als veränderlich entdeckt; nach Loreta vermutlich RV Tauri-Stern. Ahnert kann dies nicht bestätigen. Er gibt unperiodischen Lichtwechsel in langen Wellen an, μ Cephei-Stern. Später ist von Loreta der Lichtwechsel als halbperiodisch mit der Periode von 125 Tagen angegeben worden. Helligkeitsgrenzen $8^{\text{m}}4$ und $9^{\text{m}}1$ ph. Spektrum M5.

LITERATUR: Nijland, Entdeckungsanzeige. Bb.* [VJS 71.236 (1935); AN 259.76 (1936)]. — Loreta, Art. Max. Periode [BZ 23.132 (1941)]. — Max. Min. [BZ 24.26; 102 (1941); AN 275.189 (1944)]. — Art. Max. Min. Periode [BZ 24.118 (1942)]. — Ahnert, Art. Bem. [AN 272.291 (1942)]. — Semakin, Bb. [VS 10.54 (1953)].

VX Ursae Maioris ($10^{\text{h}} 48^{\text{m}} 18^{\text{s}} + 72^{\circ} 25'$).

Veränderlichkeit von Vyssotsky entdeckt. Nach Parenago Mira-Lichtwechsel in den Grenzen $11^{\text{m}}7$ und $14^{\text{m}}5$ ph. Die Elemente lauten: $t_{\text{max}} - \text{J.T. } 241 \text{ } 9122 + 214^{\text{d}}6 \cdot n$. Spektrum M8e.

LITERATUR: Vyssotsky, Entdeckungsanzeige. Sp. [ASP 55.198 (1943)]. — Parenago, Art. Elemente. Bem. [VS 6.22 (1943)].

VY Ursae Maioris ($10^{\text{h}} 38^{\text{m}} 7^{\text{s}} + 67^{\circ} 56'1$) = BD + $68^{\circ} 617$ ($6^{\text{m}}2$) = HD 92 839 (Na) = GC 14761.

Als veränderlich entdeckt von Franks und unabhängig neu gefunden von Dunér. Es handelt sich um einen roten Stern. Sanford und Dunér geben das Spektrum N. Weiter befaßten sich mit dem Spektrum Swings u. a., Kanamori, McKellar, Vandervort und Mannino. Nach letzterem ist das Spektrum No(C6₃). Loreta, der den Stern am längsten beobachtet hat, stellt langsamen Lichtwechsel fest, wahrscheinlich μ Cephei-Art zwischen $5^{\text{m}}8$ und $6^{\text{m}}5$ vis.

LITERATUR: Gore, Entdeckungsanzeige von Franks [Suspected Variables 324.355; 415 (1878)]. — Dunér, Entdeckungsanzeige. Sp. [ApJ 9.119 (1899)]. — Sp. [HA 56.215 (1912)]. — Wendell, Bb. Bem. [HA 55.93 (1907); 69.118 (1913)]. — Krüger, Bb. Farbe. Bem. [Mitt VAP 24.64 (1914); Spec Vat 7.128 (1914)]. — Franks, Farbe [MN 85.90 (1924)]. — Zinner, Sp. [Erg AN 8.1.20 (1929)]. — Bb. [Erg AN 8.1.62 (1929)]. — Kanamori, Bb. Art. Bem. Sp. [Kyoto Bull 247 (1933)]. — Sanford, Sp. RG. [ApJ 82.209 (1935); 99.145 (1944)]. — Loreta, Bem. [BZ 23.112 (1941)]. — Swings u. a., Sp. [IAU Trans 8.834 (1952); MN 113.571 (1953)]. — Semakin, Bb. [VS 10.54 (1953)]. — McKellar, Sp. [ASP 66.312 (1954)]. — Mannino, Sp. [Asiago Contr 88 (1958); SAI 29, 1 (1958)]. — Intensität der Carbon-Banden [Padova Com 7 (1958)]. — Vandervort, FI. Helligkeit. Sp. RG. EB. [AJ 63.477 (1958)]. — Rudnicki, EB. [AA 11.13 (1961)].

VZ Ursae Maioris ($11^{\text{h}} 12^{\text{m}} 4^{\text{s}} + 30^{\circ} 13'1$).

Als veränderlich von Hanley und Shapley entdeckt; RR Lyrae-Lichtwechsel in den Grenzen $13^{\text{m}}7$ und $15^{\text{m}}0$ ph.

LITERATUR: Hanley und Shapley, Art. Bem. [HB 913 (1940)].

WW Ursae Maioris ($11^{\text{h}} 41^{\text{m}} 40^{\text{s}} + 58^{\circ} 47'6$) = BD + $59^{\circ} 1401$ ($9^{\text{m}}3$) = DO 33 813 (M7).

Umgebungskarte und Vergleichsternhelligkeiten von Tschernowa (VS 7.140, 1949).

Veränderlichkeit von Espin entdeckt und von Milburn bestätigt. Tschernowa stellt unperiodischen Lichtwechsel fest. Helligkeitsgrenzen $10^{\text{m}}4$ und $11^{\text{m}}7$ ph. Spektrum M7.

LITERATUR: Espin, Entdeckungsanzeige. Bem. [AN 137.369 (1895); 209.48 (1919); MN 79.512 (1919)]. — Bb. Bem. [Erg AN 8.63 (1929)]. — Krüger, Bem. [AN 138.263 (1895); Spec Vat 7.55 (1914)]. — Böhme, Bb.* [AN 266.173 (1938); VJS 73.78 (1938)]. — Tschernowa, Art [BL 44 (1948)]. — Bem. [VS 7.140 (1949)].

WX Ursae Maioris ($11^{\text{h}} 0^{\text{m}} 12^{\text{s}} + 44^{\circ} 2'9$).

Ort bestimmt von Roques (DOB 4 Bull 10 Fasc. 3, 1951). — Umgebungskarte von van Maanen (ApJ 91.503, 1940) und von Roques (DOB 4 Bull 10 Fasc. 3, 1951).