

**WY Aquarii** ( $22^{\text{h}} 10^{\text{m}} 11^{\text{s}} + 1^{\circ} 10'.5$ ).

LITERATUR: Esch, Bb.\* [VJS 70.264]. — Max. 35 Aug 29 [bfl. Mitt.]. — P. Gaposchkin, Periode. Bem. [HA 115, 22].

**XY Aquarii** ( $23^{\text{h}} 16^{\text{m}} 7^{\text{s}} - 18^{\circ} 3'.8$ ).

Vergleichsternhelligkeiten von Beyer (Erg AN 11, 4.56).

LITERATUR: Beyer, Bb. Max. Min. Sp. (Go) [Erg AN 11, 4.56]. — P. Gaposchkin, Bb.\* halbperiodisch [HA 115, 10]. — Rosino, Sp. (Go). Bem. [ApJ 113.60].

**YZ Aquarii** ( $22^{\text{h}} 9^{\text{m}} 12^{\text{s}} - 11^{\circ} 25'.3$ ).

LITERATUR: AOLU, Bb.\* Max. Elemente. Periode [Leningrad Bull 4]. — Zessewitsch, Elemente [Tadjik Circ 2]. — Soloviev, Bb. Max. Lichtkurve [Tadjik Circ 31].

**AB Aquarii** ( $22^{\text{h}} 33^{\text{m}} 15^{\text{s}} - 14^{\circ} 33'.4$ ).

Vergleichsternhelligkeiten von Tschernow (Tadjik Circ 51.8).

LITERATUR: Tschernow, Bb. langperiodisch. Bem. [Tadjik Circ 51.8].

**AC Aquarii** ( $21^{\text{h}} 11^{\text{m}} 11^{\text{s}} - 2^{\circ} 38'.7$ ).

LITERATUR: Beyer, Bb. Max. [Erg AN 11, 4.53]. — Soloviev, halbperiodisch [Tadjik Circ 52]. — P. Gaposchkin, Bb.\* Periode. Lichtkurve. Sp. (F8) [HA 115, 22]. — Esch, Bb.\* [VJS 70.264]. — Rosino, Sp. (F8) [ApJ 113.60]. — Cannon, Sp. (F8) [HB 897].

**AD Aquarii** ( $21^{\text{h}} 12^{\text{m}} 12^{\text{s}} - 13^{\circ} 31'.8$ ) = HD 358 403 (M2).

LITERATUR: Sandig, unperiodisch [AN 278.185]. — Cannon, Sp. (M2) [HB 897].

**AE Aquarii** ( $20^{\text{h}} 35^{\text{m}} 1^{\text{s}} - 1^{\circ} 8'.9$ ).

Vergleichsternhelligkeiten von Heinze (AJ 54.89). — Bild der Lichtkurve von Heinze (AJ 54.89), S. Gaposchkin (HB 919.24), Lenouvel und Daguillon (Ann Aph 17.416) und Lenouvel und Golley (Haute Prov Publ 2, 70).

Trotz zahlreicher neuer Beobachtungen ist eine Zuordnung dieses unperiodischen und rasch wechselnden Sterns zu einer der bekannten Klassen noch nicht möglich. Der Lichtwechsel wird einmal RW Aurigae-ähnlich, ein ander Mal U Geminorum-ähnlich genannt. Das Spektrum im Minimum gleicht dem der U Geminorum-Sterne. Auffallend ist, daß es sich nach Beobachtungen von Joly um einen spektroskopischen Doppelstern handelt. Die eine Komponente ist ein kleiner heißer Stern mit hellen Linien des Wasserstoffs, des Heliums und des einfach ionisierten Calciums, die andere Komponente ist ein kühler dKo-Stern mit kräftigen Absorptionslinien und hellen scharfen Wasserstoff- und CaII-Linien. Die Periode des spektroskopischen Doppelsterns beträgt  $0^{\text{d}}701024$ . Aus einer Analyse der Radialgeschwindigkeitskurven erhält man als Minimum für die Masse des heißen Sterns 1.7 oder  $0.97 \odot$ ; für den K-Stern 1.30 oder  $0.94 \odot$  (die beiden Angaben sind durch die Unsicherheit der Beobachtungen bedingt).

LITERATUR: [HA 111]. — AAVSO, Bb. [HA 116; HQR 1-17]. — Mayall, Bb.\* [AJ 56.44; JRASC 46.202]. — Max. [HR 371.203]. — Bem. [HR 356.5; 26; 28; 371.151; 202; JRASC 46.151; 48.22]. — Lacchini, Bb. [Trieste 244]. — Ahnert, Bb. Art [Sterne 25.138]. — Zinner, Bb.\* Max. Elemente [AN 265.345]. — Wachmann, Bb.\* [VJS 70.162]. — Heinze und Alden, Bb.\* [AJ 54.209]. — Heinze, Bem. [AJ 54.89]. — Campbell, Bem. Sp. [HR 264.5; 316.10]. — S. Gaposchkin, Bb. [HB 919.24]. — rasch wechselnd [AJ 54.128]. — Lenouvel und Daguillon, l. e. Bb.\*; in 20 Nächten mit effektiv 68 Bb.-Stunden wurden 80 Aufhellungen