

1476. **AQ Cygni** ($20^{\text{h}} 52^{\text{m}} 5^{\text{s}} + 33^{\circ} 19'1$).

Karte der Umgebung von Hagen (ASV 4 bei Y Cygni; vgl. Spec Vat 11.64).

1477. **AR Cygni** ($20^{\text{h}} 52^{\text{m}} 6^{\text{s}} + 32^{\circ} 23'2$).

1479. **AS Cygni** ($20^{\text{h}} 52^{\text{m}} 59^{\text{s}} + 30^{\circ} 56'8$).

1480. **AT Cygni** ($20^{\text{h}} 53^{\text{m}} 8^{\text{s}} + 32^{\circ} 49'6$).

Karte der Umgebung von Hagen (ASV 4 bei Y Cygni; vgl. Spec Vat 11.64).

1419. **AU Cygni** ($20^{\text{h}} 14^{\text{m}} 40^{\text{s}} + 34^{\circ} 4'6$) = HD 193345 (Md).

Ort bestimmt von Kruse (AN 5336) und Palmér (Lund Medd II, 66). — Helligkeiten der Vergleichsterne von Hartwig (Bamb Veröff 1.273).

Aus den wenigen, bisher bekannt gewordenen Maximumepochen wurden die mittleren Elemente neu abgeleitet: Max. = $2412787 + 435^{\text{d}}6 \cdot E$ (6). Spektrum M6e-7e nach HA 79,3. Form der Lichtkurve nach Ludendorff α_2 ?

LITERATUR: De Roy, 1 Max.: 2425868 [Briefl. Mitt.]. — Esch, 12 Beob.* [VJS 70.265]. — 3 Max.: 2426727, 7147, 8005 [Briefl. Mitt.]. — Hartwig, 6 Beob. [Bamb Veröff 1.441]. — Hoffmeister, 23 Beob.* [Sonn Mitt 20].

1310. **AV Cygni** ($19^{\text{h}} 16^{\text{m}} 45^{\text{s}} + 29^{\circ} 19'1$).

Ort bestimmt von Kruse (AN 5336). — Karte der Umgebung von Hagen-Stein (ASV 8) und Payne (HB 883). — Helligkeiten der Vergleichsterne von Hagen-Stein (ASV 8), Payne (HB 883) und Enebo (Enebo 10.42; der Vergleichstern BD + $29^{\circ} 35'63$ (9^m5), $1^{\text{s}} f 3'0 n$, wurde von Enebo der Veränderlichkeit verdächtigt).

Der Lichtwechsel ist von Enebo weiter verfolgt und außerdem von Zinner, Jacchia und Mitarbeitern der russischen Gesellschaft Mirovedenie beobachtet worden. Die Beobachtungen bestätigen die Zugehörigkeit zum RV Tauri-Typus. Die Ausgleichung aller bisher bekannten Maximumepochen ergibt folgende Elemente: Max. = $2423070 + 87^{\text{d}}52 \cdot E$, $M - m = 39^{\text{d}}$. Die Grenzwerte der visuellen Helligkeit sind 10^m1 - 11^m6. Spektrum nach Cannon und Walton K5.

LITERATUR: Enebo, Beob. 21 Max. Elemente [Enebo 10.42; AN 5206, 5521]. — Zinner, 18 Beob.* [ErgAN 4.3, Nr. 295]. — Mirovedenie, 170 Beob. [Mirov Bull 13-15, 17-20, 22]. — Dobronrawin, Sekundäre Schwankungen [Mirov Bull 20]. — Jacchia, 1 Max. 1 Min. [BZ 13.30]. — Blažko, 41 Beob.* [Briefl. Mitt.]. — Beyer, 162 Beob.* [Briefl. Mitt.]. — Cannon und Walton, Spektrum [HB 874].

Kukarkin.

1323. **AW Cygni** ($19^{\text{h}} 25^{\text{m}} 48^{\text{s}} + 45^{\circ} 50'2$).

Helligkeiten der Vergleichsterne von Doberck (AN 5299), Beyer (ErgAN 8.C67), Graff* (VJS 63.166).

Nach Doberck nahm die Helligkeit in den Jahren 1921-23 von 8^m bis 9^m ab. Nielsen fand 1925-26 Schwankungen im Betrage von 0^m5 um 9^m. Nach Beyer, der von 1923-29 den Stern 280mal beobachtet hat, besteht die Lichtkurve aus sehr langgestreckten und unregelmäßig geformten Wellen, die von zahllosen sekundären Schwankungen kurzer Dauer überlagert sind. Die Realität der letzteren ist nicht sicher. Infolge der starken Färbung 8:2 zeigt der Stern im Fernrohr einen stechenden Glanz, der die Beobachtungen beeinträchtigt. Sanford hat das Spektrum zu N3 bestimmt.