

266. **UV Lyrae** ($19^{\text{h}} 6^{\text{m}} 24^{\text{s}} + 27^{\circ} 40'.8$). — Ortsbestimmung von Hartwig.

Der Entdecker D'Esterre hat aus 63 Aufnahmen 1911 bis 1914 eine Periode von 240^{d} abgeleitet. Das aus der Lichtkurve zu $17^{\text{m}}.3$ sich ergebende Minimum folgt dem Maximum nach 130^{d} . Hoffmeister beobachtete ein Maximum 1916 März 7.

LITERATUR: D'Esterre [A.N. 201, 45]; Hoffmeister [V.J.S. 51, 300; A.N. 208, 59, 243]; Hartwig [V.J.S. 53, 251].

267. **UW Lyrae** ($19^{\text{h}} 7^{\text{m}} 6 + 28^{\circ} 3'$).

D'Esterre leitete aus 62 Aufnahmen 1911 bis 1914 für den von ihm entdeckten Stern eine Periode von 270^{d} ab und fand nach der Lichtkurve das kleinste Licht zu etwa $18^{\text{m}}.5$, 150^{d} nach dem Maximum. Hoffmeister bestimmte ein Maximum für 1916 Juni 23 und eine vorläufige Periode von 236^{d} .

LITERATUR: D'Esterre [A.N. 201, 45]; Hoffmeister [V.J.S. 51, 302; A.N. 208, 59, 243].

268. **WW Aquilae** ($19^{\text{h}} 10^{\text{m}} 39^{\text{s}} - 8^{\circ} 15'.6$).

Von Wolf auf 4 Platten als veränderlich zwischen 10^{m} und $< 13^{\text{m}}$ erkannt.

LITERATUR: Wolf [A.N. 209, 192].

269. **UZ Lyrae** ($19^{\text{h}} 17^{\text{m}} 39^{\text{s}} + 37^{\circ} 45'.0$) = BD +37° 3424 ($9^{\text{m}}.3$).

Der als Vergleichstern d bei U Lyrae in H.A. 57, 259 benutzte Stern wurde von Mackie als veränderlich und wahrscheinlich von Algolart erkannt und von Leiner in Konstanz bestätigt. Dieser fand eine kurze Periode, die er schließlich zu $1^{\text{d}} 8914$ festsetzte, aber nicht als gleichbleibend erklärte. Die Dauer der Verfinsterung ist $6^{\text{h}}.8$ und die des kleinsten Lichtes 0^{h} .

LITERATUR: Mackie [Pop. Astr. 28, 62; A.N. 211, 87]; Leiner [B.Z. 1920 Nr. 29, 32 u. 45].

270. **BF Cygni** ($19^{\text{h}} 20^{\text{m}} 0 + 29^{\circ} 29'$).

Den blaßroten Stern fand D'Esterre aus 93 Aufnahmen und 3 Schätzungen unregelmäßig langsam veränderlich zwischen $9^{\text{m}}.4$ bis $11^{\text{m}}.2$, was Hoffmeister bestätigen konnte.

LITERATUR: D'Esterre [A.N. 201, 45]; Hoffmeister [A.N. 208, 57, 243].

271. **BL Sagittarii** ($19^{\text{h}} 22^{\text{m}} 42^{\text{s}} - 29^{\circ} 53'$) wie Nr. 49 aufgefunden und angezeigt.

272. **BM Sagittarii** ($19^{\text{h}} 31^{\text{m}} 53^{\text{s}} - 36^{\circ} 36'.5$) = CoD $-36^{\circ} 13638$ ($9^{\text{m}}.3$) wie Nr. 201 erkannt, bestätigt und mitgeteilt.

273. **BG Cygni** ($19^{\text{h}} 34^{\text{m}} 9 + 28^{\circ} 17'$).

Den tief rotorangefarbenen Stern fand D'Esterre aus 63 Aufnahmen und 6 Schätzungen zwischen $10^{\text{m}}.4$ und $12^{\text{m}}.1$ veränderlich mit einer Periode von 280^{d} und $M - m = 80^{\text{d}}$. Hoffmeister bestätigte mit 3 Maximumbeobachtungen die Periode. Südlich gehen 2 schwache Nachbarn voraus.

LITERATUR: D'Esterre [A.N. 201, 45]; Hoffmeister [A.N. 208, 59, 243].

274. **RZ Vulpeculae** ($19^{\text{h}} 42^{\text{m}} 49^{\text{s}} + 19^{\circ} 14'.5$). — Kärtchen der Umgebung (A.N. 170, 361).

Auf Platten der Gegend um γ Sagittae aus den Jahren 1900 bis 1905 wurde der Stern mit 54 anderen von Wolf als veränderlich aufgefunden.

LITERATUR: Wolf [A.N. 170, 361].

275. **VV Aquilae** ($19^{\text{h}} 42^{\text{m}} 57^{\text{s}} - 6^{\circ} 41'.4$).

Dieser von Palisa am 29. Juni 1916 in der Größe $11^{\text{m}}.0$ geschätzte weiße Stern wurde bis zu seiner Unsichtbarkeit im November verfolgt und wieder vom 16. Juni bis 30. Sept. 1918 von ihm beobachtet mit Festlegung eines Maximums für 1918 Aug. 15. Ein rascher Aufstieg von 13^{m} zu 12^{m} oder heller wurde von Palisa im Sept. 1920 bemerkt. Zinner hat die vorläufigen Elemente aus diesen und eigenen Beobachtungen abgeleitet: Max. = $2421821 + 770^{\text{d}}$ E, wobei die Periode 770^{d} vielleicht das Dreifache der wahren ist, während die Hälfte durch die Unsichtbarkeit 1919 Sept. 12 ausgeschlossen ist.

LITERATUR: Palisa [A.N. 204, 267; 209, 178; B.Z. 1920 Nr. 38]; Zinner [B.Z. 1921 Nr. 8].

276. **WX Aquilae** ($19^{\text{h}} 43^{\text{m}} 7 + 3^{\circ} 27'$).

Bei der Auswahl von Spektrum-Platten für den Henry Draper-Katalog von Cannon gefunden und auf 12 Aufnahmen 1892 bis 1902 als veränderlich bestätigt.

LITERATUR: Cannon [Harv. Circ. 221; A.N. 211, 191].