

[Harv Repr 95; AAS 8.18]. — **Phillips** [JBAA 28.248; 29.97]. — **Phillips und Thomson** [JBAA 29.43]. — **Evershed** [MN 79.468; Obs 47.32; 53]. — **Fowler** [JBAA 28.247]. — **Galbraith** [JBAA 28.247]. — **Raffety** [JBAA 29.81]. — **Lindemann** [Obs 42.207]. — **Moore** [Obs 43.283; ASP 32.232; 33.218]. — **Moore und Shane**, Grüne Nebelbanden [Lick Bull 322; Obs 43.446]. — **Tikhoff** [Mitteilungen Institut Leshaft 4.273]. — **Lehmann-Balanowskaja** [Pulk Bull 90]. — **Beals** [MN 91.969; 92.885; ASP 43.298]. — **Iñiguez** [Madrid Anuario 1919, S. 379; Rev SA Esp y Am 63]. — **Hansson** [Stockh Iaktt 10.9]. — **Hansen und Jelstrup** [CR 171.1376]. — **Bohlin** [Stockh Iaktt 10,8]. — 24 Spektralaufnahmen* [VJS 54.257]. — **Pickering** [HB 662; 663]. — **Parkhurst** [PA 27.167]. — **Parkhurst und Frost**, Spektralaufnahmen* [PA 26.698; 29.224]. — **Allen** [ASP 30.308]. — **Wright** [Lick Bull 322]. — **Lundmark** [ASP 34.209]. — **Menzel** [ASP 38.391]. — **Merrill** [ASP 44.238]. — **Wilson jr.**, Spektrum vor dem Maximum [ASP 44.388]. — **Elvey** [PA 35.138; 36.183]. — **Barrett und Frost** [PA 29.149]. — **Maggini** [ApJ 48.303]. — **Hubble und Duncan**, Nebelhülle und Spektrum [ApJ 66.59]. — **Shapley** [HB 781]. — **Plaskett** [JRASC 12.350; PA 27.93]. — **Perrine** [PA 27.92]. — **Strömgren** [AN 4946; 4955; 4962]. — **Grottrian**, Vorkommen der gelbgrünen Nordlichtlinie [ZAp 2.78]. — **Brück** [ZAp 4.70]. — **Curtiss** [PA 33.168; 35.93].

Schneller.

Nova Aquilae (1919) Nr. 4 ($19^h 13^m 17^s + 1^\circ 36'.2$). Nicht in BD.

Ort bestimmt von Mündler (AN 5046). — Karte der Umgebung von Wolf (AN 5046). — Helligkeiten der Vergleichsterne von Wolf (AN 5046) und Graff* (VJS 63.165).

Auf Heidelberger Platten von 1919 Juli 4 fand Wolf diesen Veränderlichen in der Helligkeit 10^m , während er auf älteren Platten nicht mit Sicherheit nachgewiesen werden konnte. Vielleicht war er 1904 Juli 6 als 16^m und 1918 Juli 7 $\leq 12^m$ zu sehen. Nach visuellen Beobachtungen von Mündler von 1919 Juli 6 bis September 25 hat der Stern an Helligkeit nicht merklich abgenommen. Auf Harvard-Platten, die Woods durchforschte, war er von 1890 August 29 bis 1917 September 13 unsichtbar. Eine Platte von letzterem Datum zeigt ihn 15^m . 1918 August 28 war er 11^m und verblieb zwischen 11 . und 12 . Größe bis September 1919. 1921 Mai 1 war seine Helligkeit auf 12^m gesunken. 1922 Juni 18 und Dezember 14 konnte ihn Esch nicht sehen, fand ihn dagegen 1923 Juli 5 und 6 11^m . Von August 8 bis September 2 dieses Jahres beobachtete Graff eine Helligkeitsabnahme von $12^m - 14^m$, aber Oktober 26 und 28 sah ihn Esch wieder hell 10^m . Den Spektraltypus fand Lundmark Ro mit Gigantencharakter. Der Stern liegt in einer kleinen Dunkelwolke. Lundmark hält den Stern für eine echte Nova, die zwischen 1917.7 und 1918.5 ihre größte Helligkeit mit etwa 6^m erreicht haben mag. Graff hält den Lichtwechsel für normal langperiodisch, während Ludendorff eine gewisse Verwandtschaft mit dem R Coronae-Typus nicht für ausgeschlossen hält. Eine Entscheidung ist wegen des sehr dürftigen Beobachtungsmaterials zur Zeit nicht möglich.

LITERATUR: **Wolf**, Anzeige der Entdeckung. 14 Beob. und 9 Beob. von Mündler [AN 5046]. — **Bailey**, Beob. von Woods [HB 753]. — **Esch**, Beob. [BZ 5.31; 45]. — **Graff**, Beob. [BZ 5.41; 49]. — **Lundmark**, Spektrum [ASP 33.314; 34.210]. — **Ludendorff**, Verwandtschaft mit R Coronae [AN 5195].

973. R Arae ($16^h 31^m 26^s - 56^\circ 47'.6$) = CoD - $56^\circ 6482$ (7^m) = HD 149730 (B9).
[* 8^m $125^\circ 3'.6$.]

LITERATUR: **Kruytbosch**, 180 Beob.* [BAN 181]. — **McLaughlin**, Dichte [AJ 892].

1095. S Arae ($17^h 51^m 27^s - 49^\circ 25'.2$).

Karte der Umgebung von Schilt (BAN 88). — Helligkeiten der Vergleichsterne von Schilt (BAN 88), Shapley (Harv Repr 67.356) und Robinson (HA 90.42). — Bild der Lichtkurve von Schilt (BAN 88), Shapley (Harv Repr 67.422) und Robinson (HA 90.56).

[Korr.: GL 2.105, Z. 15, statt Max. lies Mittelgröße.]