Nuova variabile 44.1911 Cygni.

Osservando la Cometa 1911c (*Brooks*) il 20 Agosto, e verificando coll'atlante BD le stelle in sua vicinanza mi accorsi che la $+42^{\circ}3991\ 9^m5$ manca, oppure è identica con una x di 12^m che ha prossimamente le stesse coordinate. Queste furono da me dedotte confrontando la x con le due stelle:

$$\begin{aligned} *1 &= +42^{\circ}3987\ 9^m2 = \text{AG Bo } 15138 \\ *2 &= +42^{\circ}3988\ 8.5 = \text{AG Bo } 15145. \end{aligned}$$

Dapprima si hanno da BD le posizioni seguenti:

$$\begin{aligned} *1 & \quad 21^h4^m24.2 \quad +42^{\circ}52.8 \quad (1855.0) \\ *2 & \quad 21\ 4\ 38.7 \quad +42\ 51.2 \\ x & \quad 21\ 4\ 49.3 \quad +42\ 55.1. \end{aligned}$$

Poscia il confronto diede queste differenze:

$$\begin{aligned} 2-1 \quad \Delta\alpha &= +14.40 \quad \Delta\delta = -1'54.4 \\ x-2 & \quad +5.13 \quad +5\ 37.7 \\ x-1 & \quad +19.52 \quad +3\ 43.3. \end{aligned}$$

Pertanto calcolando le due stelle 1 e 2 dal catalogo AG Bo si ottiene per 1911.0:

R. Osservatorio di Arcetri-Firenze, 1911 Agosto 24.

) Man vergleiche auch den nachfolgenden Artikel von Herrn Prof. Küstner. Kd.

Mitteilungen über einige BD-Sterne.

Zu den Sternen BD $+16^{\circ}354$ ($= 43.1911$ Arietis) und $+16^{\circ}360$ teile ich hier noch die Original-Beobachtungen mit.

BD $+16^{\circ}354\ 9^m5\ 2^h40^m26.2\ +16^{\circ}45.4$ ist beobachtet in

SZ 509, *Kr.* 1854 Sept 4, bei Beginn der Dämmerung.
 $9^m5\ 2^h40^m25.8\ +16^{\circ}44.0$.

SZ 556, *Kr.* 1854 Okt. 27, dichter Nebel (aber wohl nur in geringerer Höhe ? *K.*)
 $9^m5\ 2^h40^m26.5\ +16^{\circ}46.7$.

Es ist in beiden Zonen alles deutlich geschrieben und richtig berechnet. Ein Fehler von $10'$ in Dekl. ist ganz ausgeschlossen; ein Skalenteil des Mikrometers hat 6.9 betragen.

BD $+16^{\circ}360\ 9^m5\ 2^h42^m42.8\ +16^{\circ}57.0$ ist beobachtet in

SZ 556, *Kr.* 1854 Okt. 27. Bemerkung wie oben.
 $9^m5\ 2^h42^m46.5\ +16^{\circ}57.9$.

Bonn, 1911 Sept. 12.

Observatoire Sétif. Auf dem neuen in der Nähe von Sétif auf dem Hochplateau von Nordafrika gelegenen unter der Leitung von Herrn *Jarry-Desloges* stehenden Observatorium, dessen Errichtung in Nr. 4519 angezeigt wurde, sind die Beobachtungen seit Ende September aufgenommen. Die Koordinaten des Observatoriums sind:

Breite $+36^{\circ}11'19''$ Länge $3^{\circ}4'21''$ östl. von Paris. Meereshöhe 1113 m.

Auf dem Hochplateau ist in der jetzigen Jahreszeit der Himmel sozusagen stets klar. Herr *Jarry-Desloges* er bietet sich etwaige von anderer Seite gemachte Beobachtungen auf der Marsoberfläche auf dem Observatorium verifizieren zu lassen. Er bittet solche Nachrichten brieflich zu senden an die Adresse: Astronome de Service à l'Observatoire *Jarry-Desloges* à Sétif, Algérie oder zu telegraphieren an: Observatoire Sétif Algérie. Es würde nach der Prüfung eine Mitteilung des Resultates erfolgen.

Inhalt zu Nr. 4531. *A. Kühl.* Zur Erhöhung der Einstellungsgenauigkeit auf überexponierte Sternbilder durch Benutzung von Beugungslamellen. 329. — *V. Ventosa.* Nouvelle méthode pour déterminer le diamètre et l'aplatissement de la planète Vénus. 333. — *F. Gonnissiat.* Observations de la Comète 1910 b (*Metcalf*). 335. — Mars. 337. — *E. Guerrieri.* Cometa di *Faye* 1910 e. 339. — *H. Knox Shaw.* Observations of *Borrelly's* Comet 1905 II = 1911 e. 339. — *H. E. Wood.* Observations of Comets. 341. — *R. T. A. Innes.* Comparison of the above places of *Encke's* Comet. 341. — *A. Abetti.* Nuova variabile 44.1911 Cygni. 343. — *F. Küstner.* Mitteilungen über einige BD-Sterne. 343. — Observatoire Sétif. 343.

$$\begin{aligned} *1 & \quad 21^h6^m28.81 \quad +43^{\circ}6'7.5 \\ *2 & \quad 21\ 6\ 43.08 \quad +43\ 4\ 12.8 \\ \text{da cui le differenze} & \quad +14.27 \quad -1\ 54.7 \end{aligned}$$

le quali tornano bene colle differenze $2-1$ osservate. Ora si ottiene per la x il risultato finale seguente:

$$\begin{aligned} x(1911.0) & \left\{ \begin{array}{l} 21^h6^m48.21 \quad +43^{\circ}9'50.5 \\ \quad \quad \quad 48.33 \quad \quad \quad 50.8 \end{array} \right. \\ x(1855.0) & \left\{ \begin{array}{l} 21^h4^m44.35 \quad +42^{\circ}56'16.6 \\ \quad \quad \quad 44.47 \quad \quad \quad 16.9 \end{array} \right. \end{aligned}$$

La regione fu riveduta con lo stesso risultato anche nella sera del 22 Agosto.

Pertanto la BD $+42^{\circ}3991$ è senza dubbio una variabile. E ciò, sia che abbia esattamente la posizione BD, vicinissima ad x , dove non fu vista perchè sarà ora inferiore al limite (12^m5) di visibilità dell'Amici, sia che la posizione BD, entro i limiti della sua esattezza, corrisponda alla posizione da me fatta per la x . In quest'ultimo caso la variabile sarebbe attualmente di 12^m*).

A. Abetti.

SZ 609, *Sch.* 1855 Jan. 19. Luft recht gut.
 $9^m5\ 2^h42^m40.7\ +16^{\circ}56.0$.

Auch hier ist alles deutlich geschrieben und richtig berechnet.

Der von *A. Abetti* vermißte Stern 44.1911 Cygni = BD $+42^{\circ}3991\ 9^m5\ 21^h4^m49.3\ +42^{\circ}55.1$ ist in den Originalen der BD wie folgt beobachtet:

SZ 1054, *Sch.* 1856 Okt. 20. Sehr klare Luft.
 $9^m5\ 21^h4^m47.6\ +42^{\circ}54.8$.

SZ 1073, *Kr.* 1856 Okt. 25. Luft sehr gut.
 $9^m5\ 21^h4^m51.0\ +42^{\circ}55.4$.

In beiden Zonen ist alles deutlich geschrieben und richtig berechnet. — Der Stern fehlt in der Rev.-Zone am Fünffüßer, *Sch.* 1859 Juli 15, die bei ziemlich klarer Luft, aber hellem Mondschein angestellt ist; es drängten sich jedoch hier die Sterne in Rektaszension.

F. Küstner.