

Auszug aus einem Schreiben des Herrn Prof. *Secchi*, Dir. der Sternwarte des Coll. Rom., an den Herausgeber.

A l'aide de l'éphéméride j'ai pu trouver immédiatement la comète de *Schweizer* qui par sa faiblesse ne se voyait déjà plus dans le champ du chercheur de l'équatorial: dans la grande lunette elle se montrait comme une faible nebuleuse ovale et supportait assez bien une petite lumière des fils du micromètre. J'en ai fait trois observations, dont pour le

moment je ne puis que vous transmettre celle du milieu, c. à d. du 18 Mai que je crois la meilleure et assez sure, car le ciel était assez beau et l'étoile bien déterminée. Elle est la moyenne de 5 comparaisons très bien d'accord, et quoique faites entre 5^m d'intervalle elles montraient le mouvement de l'astre avec une surprenante régularité.

$$\begin{array}{ccc} \text{T. m. Rome.} & \Delta \alpha. & \Delta \delta. \\ 1855 \text{ Mai } 18 & \overbrace{10^h 5^m 59^s 11} & \overbrace{\text{AR. } \mathcal{C} = * + 2^m 27^s 31} \quad \overbrace{\delta. \mathcal{C} = * - 4' 15'' 49} \end{array}$$

L'étoile * de comparaison est la 3837 B. A. C., et la 940 du 12 Years Cat. de Greenw.

L'observation n'est pas corrigée de la refraction, et pour cela voici les éléments:

Therm. extér. 9°5 R.; Bar. = 28^p 0^l 1; Therm. attaché 12°0 R.

Le peu de temps que je puis employer à observer, j'ai dédié aux étoiles doubles dont j'ai déjà remesuré toutes les principales et les plus intéressantes. La lunette de *Merz* me sert excellemment pour cela et j'ai pu attaquer les objets même les plus difficiles; je ne trouve autre obstacle aux observations des étoiles les plus serrées que l'état de l'atmosphère. Depuis que j'ai l'équatorial j'aurais pu employer le grossissement le plus fort tout au plus une vingtaine de soirées: la saison a été toujours mauvaise. L'étoile γ de la couronne se voit déjà comme la chiffre 8 et quoique non séparée par un trait noir peut se mesurer bien. Je vous ai dit déjà que la petite troisième de γ Andromedae pouvait même se mesurer. Les deux autres qui accompagnent les quatre du trapèze de θ Orion peuvent aussi toutes bien se mesurer. La magnifique nebuleuse spirale de l'ours (51 Messier) peut se suivre dans les convolutions les plus remarquables. Le mouvement d'horlogerie fonctionne à merveille, et avec un silence absolu ce qui ne trouble point l'observateur. Ce sont au-

tant de bonnes qualités qui font ressortir le prix du magnifique instrument que nous a envoyé M. *Merz*, et il ne manque qu'un personnel assez nombreux pour le faire convenablement servir aux progrès de la science: un seul individu peut mal accomplir cela.

En étudiant de comparer mes observations à celles de M. *Struve* j'ai trouvé quelque difficulté par rapport aux couleurs que je trouve souvent assez différentes, et ce qui me paraît plus remarquable, ils paraissent varier avec les grossissements. Ainsi pour vous dire un exemple assez frappant Venus qui avec des médiocres grossissements est blanche, avec les forts paraît jaune. Est-ce que cela est dû simplement à la diminution de l'intensité de la lumière? L'anneau nebuleux de Saturne a présenté des choses assez singulières. J'essayai un soir de faire en couleur une esquisse de la planète en choisissant les nuances qui ressemblaient d'avantage à celles que je voyais dans la lunette: quelle fut ma surprise en trouvant le jour après que l'anneau nebuleux avait été peint en vert le soir précédent. Nous avons donc dans les lunettes des illusions curieuses sur les couleurs.

Rome, le 24 Mai 1855.

A. Secchi,

Directeur de l'Obs. du Coll. Rom.

Fernere Beobachtungen des Cometen I. 1855.

Auf der Hamburger Sternwarte, von Herrn Director *Rümker*:

$$\begin{array}{ccccccc} \text{Hamb. m. Zt.} & \text{AR. } \mathcal{C} & \text{Decl. } \mathcal{C} & \text{Vergl.} & \text{Scheinb. Ort des vergl. Sterns } \sigma \text{ Leonis.} \\ 1855 \text{ Mai } 13 & \overbrace{10^h 35^m 1^s 0} & \overbrace{168^{\circ} 23' 36'' 2} & \overbrace{+6^{\circ} 36' 12'' 7} & \overbrace{12} & \overbrace{\text{AR. } 11^h 13^m 38^s 924} & \overbrace{\text{Decl. } +6^{\circ} 49' 22'' 34} \end{array}$$

Auf der Altonaer Sternwarte, am 4füßigen Fraunhofer'schen Fernrohr, vom Herausgeber:

1855 Mai 9 $10^h 30^m 36^s 5$ m. Zt. Alt. AR. app. \mathcal{C} $11^h 18^m 15^s 7$ Anz. der Vergl. 2.

Die scheinb. AR. des Vergleichsterns 80 Leonis wurde = $11^h 18^m 23^s 78$ angenommen. Der Comet erschien sehr lichtschwach.