

Chiarif. Sig.

86

nell'oggi suburbano ho messo insieme tutte le osservazioni fatte a Bologna nell'anno scorso per la rettificazione del circolo meridiano. Nel determinare lo zero o principio di numerazione mi esprimo in questo modo

" Posti i quattro zeri dei noni a 0° , 90° , 180° e 270° del circolo graduato, per costruzione dell'astiglio, l'asse ottico del telescopio deve essere esattamente diretto ai due punti opposti del cielo stellato Zenit e nadir. Ciò difficilmente si verifica, l'errore però suole essere ben piccolo, ma fa d'uopo determinarlo. La suando qualunque metodo meccanico di livelli, di fili a piombo, di orizzonti artificiali, metodi che, attesa la ristrettezza del tempo, non poteva adoperare, usai di due metodi che insegne la scienza e che brevemente vado ad esprimere. Il primo è delle stelle zenithali, l'altro delle circumpolari. Ambidue suppongono ben fissata la latitudine del luogo: uno però è indipendente dalla ritrazione, l'altro no.

La fissa che culmina per Bologna è l'xc del Pigno. La sua distanza meridiana è di $0^\circ 15' 31''$: la ritrazione a questa distanza è nulla o quasi nulla: le posizioni apparenti di questa fissa sono esattamente determinate. Ciò fatto, si calcoli precedentemente la declinazione apparente della stella culminante, e col mezzo della latitudine si determini la distanza zenithale apparente per giorno della osservazione: si pongano i quattro noni come si è detto, e si fissi orizzontalmente il piccolo livello dell'alidada: si osservi la fissa nel suo passaggio al meridiano. Se la distanza zenithale osservata corretta anche dalla piccola ritrazione combina esattamente colla calcolata, l'errore di numerazione sarà nullo. La piccola differenza che si trova fra la distanza osservata e calcolata darà l'errore

GARIBOLDI
LIBRARY

del principio di numerazione). Questo metodo che, a mio parere, è più sicuro
d'ogni altro ripetuto più e più volte, farà conoscere esattamente
il detto errore.

Dopo d'aver riportate le osservazioni dell'ac Cigno Sieque

Dal metodo tenuto per indagare l'errore del principio di numerazione
sieque, che si può facilmente nelle osservazioni di un dato giorno partire
dallo zero. Difatti se il movimento della vite micrometrica dell'alidada
si porta al nonio alla vera distanza calcolata, ciò vale lo stesso che
portare lo zero del nonio su quello del cerchio graduato quando l'asse
ottico è verticale. È vero che in questo caso dal movimento della
vite micrometrica deriva un piccolo spostamento nel livello dell'
alidada, ma questo spostamento, ripetendo più e più volte le
osservazioni, è utile per approssimare il numero di secondi che
corrisponde ad una divisione delle parti del livello medesimo.

Desidero che Ella mi dica finemente il suo parere, e specialmente
sul corollario. Questo metodo mi fu insegnato dal prof. Conti, e
mi pare giusto nell'ipotesi che la latitudine si conosca perfetta-
mente.

(all'opew. di ac Cigno il giorno 7 ott. ottenni)

Z op. e corretta della piccola ritrazione 0. 15. 30. 27

Z cal. - - - - - 0. 15. 31. 70

Colla postura sopra il polo il giorno 3 ott.

Z op. corr. della ritraj. - - - Ad. 1. 5. 94

Z cal. - - - - - Ad. 1. 6. 30



Io mi trattergo in Albano per qualche altro giorno, e forse fino ai 11
del corrente
Mille saluti al P. Zofia e al ceto astronomico. Mi ereda sempre

Dileci Prog. Sig.

Albano 7 ott. 1812

Bend Della Signor Servo
Ignazio Galandotti

Galantotti
Galanotti
Galandotti
Galandotti



Ministero delle Finanze
Ufficio del Consiglio dei Ministri
Borsa di Stato

Al Signor S. Angelo Iachini
Direttore dell'Observatorio del sole: Roma.

1880. Novembre

