射 遠 鏡 0) 研 究 (五)

反

京都天文臺助手

中

村

要

初期の銀面反射望遠 を示したのである。 平面鏡(續

故ブラシアー氏は老熟

れ試験

居る。 出された。當時英國一流のレンズ師ブラウニングミ素人のキ てならぬ事である。一八六四年よりウイスの八时鏡を使つて 致したのは素人天文學者のウェブ ものである。銀面反射鏡の有力である事を紹介し發達に力を が英國に於ては直ちに利用され一八六三年から一般に使はれ ミフーコーの影の試験ミ相待つて急速に發達したわけである イルが利用し先づ四吋が百倍で甚だ良い像が得られた。 此れ Key氏の指導で製作を始めたウィスミ二氏の努力によつた Leibeg によつて發見された鍍銀法が一八五六年スタインハ ウイス氏の方がブラウニングより巧であつた。ブラウ Webb であつて此れは忘れ に及んで二十分一波長の高度平面の製作に成功して居た。 平面でも十五分一波長こされて居る。 平面の程度は通常ソデウム光の六分一波長だこ言は

して一八八〇頃よりカ ル バ 1 氏の出現こ同時に驚くべき發達

AIであり光學的に磨かれた平面に稀な端まで完全である。」氏 切り取られ星試験によつて通過され完全なものを作る。 試験で選んで數箇の良試験平面板この干渉試験を經て隋圓に 製の厚板硝子は全然駄目で佛 吋もあり美しい は仲々のやかまし家で悪いものは出さない。筆者のは厚さ一 硝子板のみが役に立つ。其の内より同氏案の Autocolimatior 影 るかに困難で自分は未だ成功して居ない。」しかし手で磨き得 る以上の良平面を厚板硝子より選ぶ事に成功して居る『英國 「反射鏡の鋭き像を亂さざる真の平面を作る事は曲面 エリソン氏は自分で平面鏡は磨 フリント硝子である。 プリズム平面何れか良きや。 St. Gobain 社の古き磨かれた厚 かない。氏の記せる所に 使用して少しも缺點を よりは

the Newlonin telescope こいふ短章があり 一八六五年ブラウニ 八六〇年までにキーの On a mode of figuring Glass specula for

ングの Silvered Glass s, ecula and diagonal Mi ror カンなトウン

あちこちに出て居り鏡のセルに對する一大改良である。かく

チング

の方法についての論文がある。

此の論文の圖が今でも

ニングもほめて居る。一八六四年の頃すでに十三吋が出來て

此の頃には隨分銀面鏡の實力について議論がある。一

증

氏は一時はカルバー十二吋赤道儀を求めたが此れは質つて

多い 銀の不良或は銀面の露によるむらの為に像が亂されるのが著 が入用である。 鏡の像より悪いミカルバー氏は言つて居る位平面鏡 なる鏡ミ不完全な鏡ミの像の方が可なりよい平面鏡ミ完全な しい原因である樣だ。專門家は常に平面鏡を良ミする。 ご差がない。プリズムを使つた時には平面鏡の場合より空氣 いらぬっ 密度が不平等になり多少亂される爲だこいふ說もある。 ブリ Stainless steel mirror の場合プリズムを使えば全然手數が ズムを使つた人は此の方がよいこいふ。何れでも殆ん 又素人が時々使ふ位で濕氣の多い所ではプリズムの **變光星觀測には是非平面鏡を使はぬ**

記問 は良いの 違が 優良

センチ以上以内においておく必要がある。近い小鏡に露が來る。これを避ける爲に小鏡は筒口より二十近い小鏡に露が來る。これを避ける爲に小鏡は筒口より二十夏期外氣の溫度が突然數度上昇する時にはしばしば開口に

方が便利だ。

困難であるがデニング氏のスケッチは實にうまく書けて居る人であろう。口徑は十吋四分一、餘程良い鏡らしい。しかもがであろう。口徑は十吋四分一、餘程良い鏡らしい。しかもが水五十五年主ごして木星に大活動をして居る 木星表面の以來五十五年主ごして木星に大活動をして居る 木星表面のでが表である。氏が二十二才の時一八七〇年に求めたものでが構築である。氏が二十二才の時一八七〇年に求めたものでが構築の観測自轉時間の決定等に於て斯界では經驗に於ても第一人者であるがデニング氏の大時間の決定等に対している。

同氏である。 此れだけ使えば價値がある。火星運河を最初に分解したのは此れだけ使えば價値がある。火星運河を最初に分解したのはの例から見れば不便ではあるが觀測は充分出來る。窒遠鏡もしまつた。經緯臺は使ひにくいにはちがいないがデニング氏

Stanley Williams 氏のカルバー六吋半

Zenographycal Fragments ミいふ本が出て居る。土星表面 が一八八六年此れを求めた。時計つきの赤道儀でグラブ四吋 の働きをせずミ稱し、アントニアヂ氏も十五吋の能力を起え星に於ては數十吋の大望遠鏡もウイリアムス氏の六吋半以上 アヂ氏が後年ムードンの三十三吋で證した。デニング氏は遊 實一吋ミ六吋の比だから不可解であるが其の存在はアントニ 點の如きパーナード氏は三十六吋で遂によく見なかつた。事 ではあるがカルバーで忠實に行つた。氏が帶上に楖測した黑 觀測すべきものは六吋半では殆んご見るに困難する位の バーナー の黑點及び白點の研究より自轉時間の研究はリック天文臺の 觀測より組織的の 木星表面の研究はデニング氏ミ共に有名で木星表面の模樣の 星の觀測を始め多數の運河ミ二重運河を認め斯界を驚かした の寫真玉がついて居る此れが出來て間もない頃一八九○年火 る三稱した。一九〇九年氏は火星運河を六吋半で分解してア い。六吋半を持つまでに五吋四 ヴイリアムス氏のカルバー ド氏の三十六吋を向ふに廻して有名な觀測をやつた 自轉時間の測定を始めたのは氏が始まりで 位 よく使はれたカル 一分一カルバーを使つて居た バ 1 この帶上 は **も**の 他に

玉で發見した新變光星は仲々澤山ある。 ントニアザ氏を驚かした。又多年變光星觀測を繼續しグラブ

例より六吋半が如何なる能率を持つて居るかを知れる。觀測 に觀測者の熟練ミいふ事が必要である。 小口徑が大口徑以上の働きをするこは言はないが口徑以上 又ウィリアムス氏の

者も大事であるか。

見に關しデニング氏の記せるものである。前者が事實で後 something more than a living imagination. 此れは土星黑點の發 者はカルバー鏡だろう。 has acquired phenomenal powers of is evident that by long practise and perseverance Mr. Obsewation, Or that Williams he has

故モーレスウオース氏のカルバー十二吋四分三 - 九十二吋

火星研究は最も著名な一つである。多數の新湖運河の發見を のであるが氏の如き一例である。一八九五年の頃カルバー九 なした。氏が過去に於ても現在に於ても火星研究の第一流者 时より同カルバー氏特製の十二吋赤道儀にうつゝつたが氏の 氏の最後の觀測である一九〇三年の衝に於て十二本の運河を である事は氏のスケッチを見た人は唯れも感じるであらう。 マリに住して居た。センロン島は極く空氣の靜かな所である Molesworth氏は英國海軍士官でインドセンロン島のトリンコ 反射望遠鏡は空氣の靜かな所では驚くべき力を發揮するも

> 以上三氏は英國一流の素人觀測家である。 にカルバー鏡の威力を充分に發揮したものである。 置を定め得る黠を千箇もあの少さい像の上に認めた事は反射 衝まで生存して居たなれば運河論にごれ程の進步を見て居た で木星衞星の表面の隨圓率及び模樣の研究等氏の觀 鏡ならでは不可能である。又像の不安定であるこ言はれる鏡 めて重要である。不幸一九〇八年氏を失つたが一九〇九年の 分解し火星の運河は口徑及び倍率の増加により遂に分解され か分からない。又木星の表面の研究にしても僅か一箇年に位 吋以上の結果をあげて居る。二重運河の事實の說明の如き極 るこ結論した事は甚だ興味が多い。十二时でローエル二十四 測力ミ共

火星觀

練家ダかラス氏は新設の四十时マクドエル鏡を使用す。 トン氏ジャイカ島にてピケリンが氏さ協同觀測。 てコロレポにて觀測[。]シーインが良 ばしば、素人ドエリソン氏(WFAエリソン氏の弟)は十二吋エリソンに キンス氏は夏期休假を利用し八时半カルパーにて大西洋緯度三十二度の は總て火星低き爲に好成績を得す、三十年近く火星觀測に經驗あるアト ス、アメンテス運河の興味多き研究すでに一部分發表さる。英國素人連 不良英ステプグンソン氏はグリニツチ二十八吋にて觀測、トスネペンテ エール氏はアルプス山脈のユンかフラウ峯にて觀測せる由なるが、 マデイラ島に出張有力なる觀測な得たり。 シーイングは十に達する事し 獨 グラフ氏はベルゲドルフニ十六吋にて運河を認めたる由 前ローエル天文臺にありしハミ 米タクソン天文豪の老