

卷二十一

五星類

名

吉林出版集團有限責任公司
海天出版社

二六五十二三九

二六五十一二二

一

正十八八

正十一五四

正十八九

正十一六九

正十三三

正十九五

正十一八

正十一二

正十一一

正十一一

正十一一

正十一一

正十一一

正十一一

正十一一

正十一一

正十一一

欽定四庫全書薈要

子部

數術類

卷二十一
五
星
類

目

次

書名

御製歷象考成

上編

卷六—卷一六

卷次

清·聖祖仁皇帝御製

頁次

二六五一
一

二六五十一
八

二六五十三
三

二六五十八
九

二六五十九
八

二六五十一
二

二六五十二
三四

卷一一

五星歷理三

卷一二

五星歷理二

卷一〇

五星歷理一

卷九

交食歷理三

卷八

交食歷理二

卷七

交食歷理一

卷六

上編

天

出

地

吉林出版集團有限公司

書

名

卷

次

頁

次

作

者

五星歷理四

卷一三

五星歷理五

卷一四

五星歷理六

卷一五

五星歷理七

卷一六

恒星歷理

下編

卷首

卷一

日躔歷法

卷二

月離歷法

卷三

月食歷法

卷四

二六五一 一三九

二六五一 一五四

二六五一 一六九

二六五一 一九五

二六平十三四〇

二六平十三四八

二六平十三四二

二六五一 一二一

二六五一 一二二

二六五一 二二三

二六五一 二二三

二六五一 二三三

二六五一 二三八

二六五一 二七一

二六五一 二七一

日食歷法

卷五

土星歷法

卷六

木星歷法

卷七

火星歷法

卷八

金星歷法

卷九

水星歷法

卷一〇

恒星歷法

表

卷一
五
四

日躔表

卷二

卷一一
卷四

二六五—三一七

二六五—三二五

二六五—三三三

二六五—三四〇

二六五—三四八

二六五—三五九

二六五—三五四

二六五—三六六

二六五—三六八

二六五—三九五

日躔表

書

各

卷

次

大

頁

次

作

者

書

名

卷

次

頁

次

作

者

月離表一

卷三

月離表二

卷四

月離表三

二六五十四一九

二六五十四七三

朔望用時

求日月距地與地半徑之比例

日月視徑

求日月實徑與地徑之比例

地影半徑

欽定四庫全書薈要

子部

御製歷象考成上編卷六

御製歷象考成上編卷六

交食厯理一 日食月食合論



交食總論

朔望有平實之殊

求日月距地與地半徑之比例

日月視徑

欽定四庫全書
御製歷象考成上卷

求日月實徑與地徑之比例

地影半徑

雖與同處而終宵食也益令傳惑無所見聽止亦聞同歸者時望而不同交限同

欽定四庫全書薈要卷一萬七百七十一

子部

御製歷象考成上編卷六

交食厯理一 日食月食合論

朔望有平實之殊

日月視徑

求日月實徑與地徑之比例

地影半徑

雖與同處而終宵食也益令傳惑無所見聽止亦間同歸者時望而不同交限同

卷之三

御制歷象考成

交食總論

太陰及於黃白二道之交因生薄蝕故名交食然白道出入黃道南北太陰每月必兩次過交而或食或否何也月追及於日而無距度為朔距日一百八十五度為望此皆為東西同經其入交也正當黃道而無緯度是為南北同緯雖入交而非朔望則同緯而不經緯當朔望而不入交則同經而不同緯皆無食必經緯同度而後有食也蓋合朔時月在日與地之間人目仰觀與日月一線參直則月掩蔽日光即為日

欽定四庫全書

御製歷象考成上編卷六

加詳焉

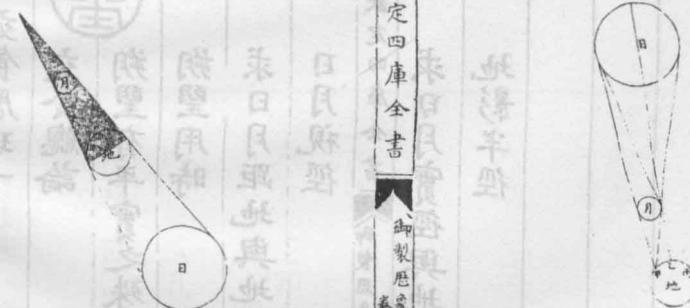
御制歷象考成 一六二

如圖合朔時月在地與日之間人在地面居甲者見月全掩日居乙者見月掩日之半居丙者但見日月兩周相切而不相掩故日食隨地不同乃月蔽人目不見日光而日體初無異也

欽定四庫全書

御製歷象考成上編卷六

如地在日月之間日大地小地向日之面為晝背日之面則生尖影人在影中不見日光為夜望時月入影中而不能借日光全為晦魄故月食為普天同視也



朔望有平實之殊

日月相會為朔相對為望而朔望又有平實之殊平朔望者日月之平行度相會相對也實朔望者日月

之實行度相會相對也故平朔望與實朔望相距之時刻以兩實行相距之度為準蓋兩實行相距之度以兩均數相加減而得而兩朔望相距之時刻則以兩實行相距之度變為時刻以加減平朔望而得實朔望故兩實行相距無定度則兩朔望相距亦無定期也

如圖甲為地心即日月本

天心乙為月本輪心丙為

日本輪心日月止用本輪者因明平實之理取其易於辨析也

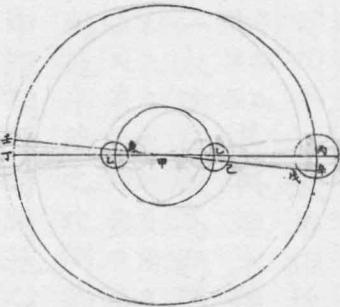
乙丙及甲乙丁直線上為

平朔望而丙為黃道上平

朔之度丁為黃道上平望

之度如日在本輪之戊月

在本輪之己或在本輪之



度月之實行度朔在癸望

在子而癸丙及子丁皆為

減均乃實行不及平行之

度故以辛丙加均與癸丙

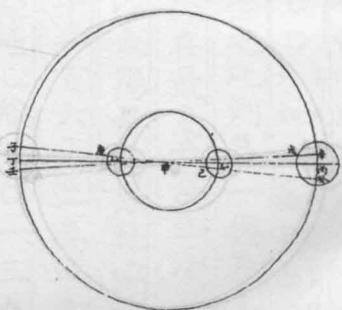
減均相併得癸辛弧為兩

實行相距之度亦即實朔

距平朔之度以壬丁加均

與子丁減均相併得子壬

弧為兩實行相距之度亦



庚俱在甲己戊辛及甲庚壬直線上則為實朔望而

辛為黃道上實望之度壬

為黃道上實朔之度也

如平朔望在丙在丁而日

在戊月在己或在庚則日

之實行度在辛相對之度

在壬而辛丙及壬丁皆為

加均乃實行過於平行之

加均乃實行過於平行之

度月之實行度朔在癸望

在子而癸丙及子丁皆為

減均乃實行不及平行之

度故以辛丙加均與癸丙

減均相併得癸辛弧為兩

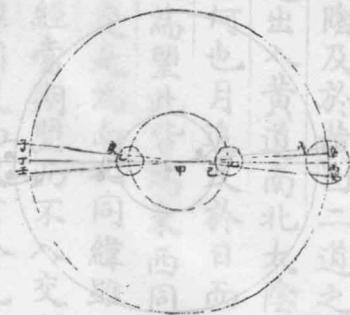
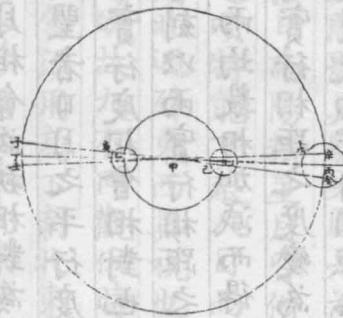
實行相距之度亦即實朔

距平朔之度以壬丁加均

與子丁減均相併得子壬

弧為兩實行相距之度亦

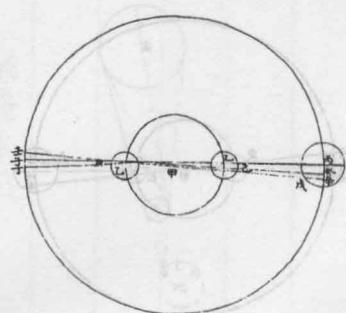
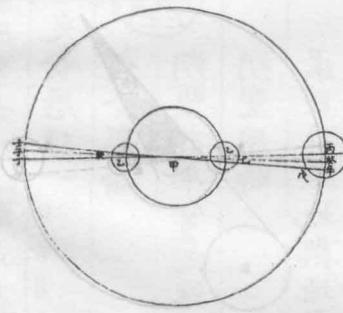
即實望距平望之度也此
日為加均月為減均故日
實行在月實行之前為實
朔望在平朔望之後必計
月得若干時分而後行過
癸辛弧及子壬弧始能與
日相會相對故以癸辛弧
及子壬弧變為時分以加
平朔望而得實朔望也若



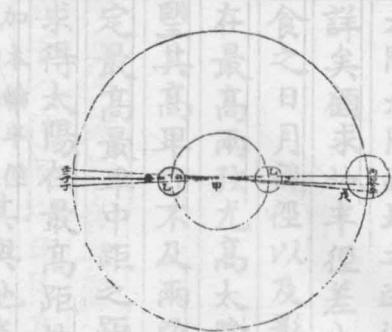
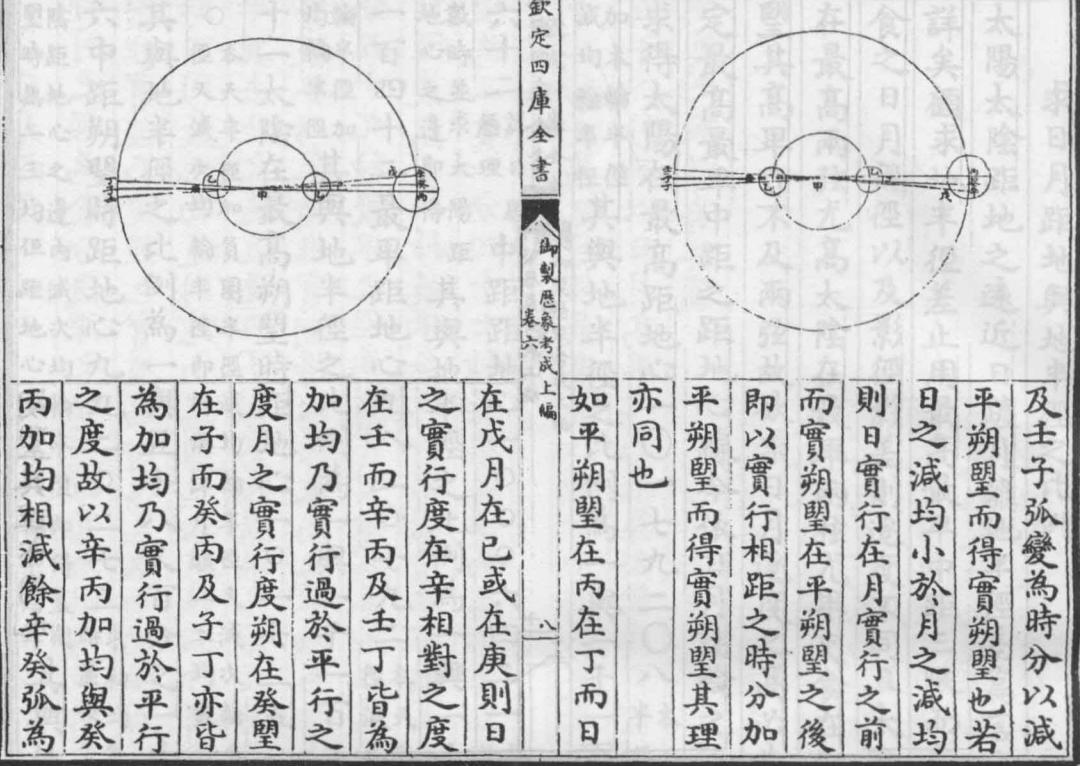
日為減均月為加均則日
實行在月實行之後而實
朔望在平朔望之前即以
實行相距之時分減平朔
望而得實朔望其理亦同
也

如平朔望在丙在丁而日
在戊月在己或在庚則日
之實行度在辛相對之度

朔距平朔之度以壬丁減



均與子丁減均相減餘壬
子弧為兩實行相距之度
亦即實望距平望之度也
此日之減均大於月之減
均故日實行在月實行之
後而實朔望在平朔望之
前必計月已行過與日相
會相對若干時分為辛癸弧
及壬子弧故以辛癸弧



及壬子弧變為時分以減平朔望而得實朔望也若日之減均小於月之減均則日實行在月實行之前而實朔望在平朔望之後即以實行相距之時分加平朔望而得實朔望其理亦同也

如平朔望在丙在丁而日

在戊月在己或在庚則日

之實行度在辛相對之度

在壬而辛丙及壬丁皆為

加均乃實行過於平行之

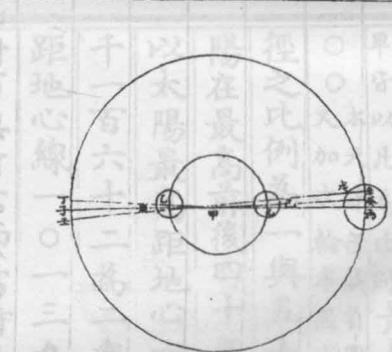
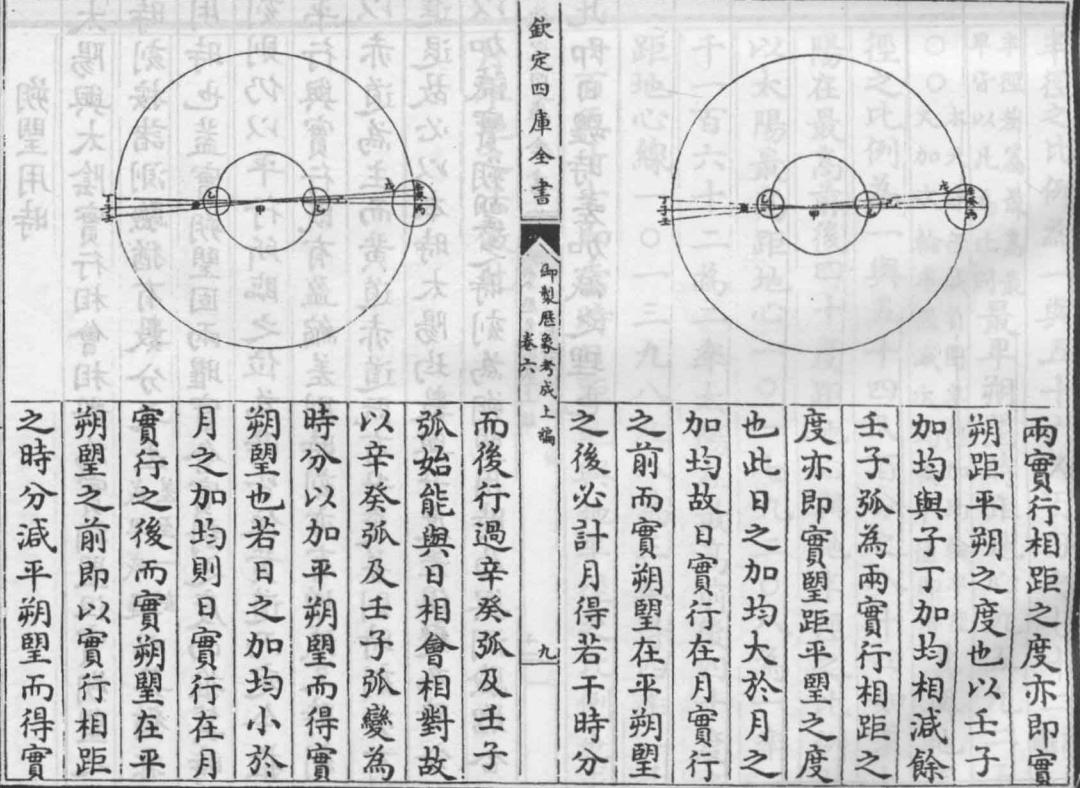
度月之實行度朔在癸望

在子而癸丙及子丁亦皆

為加均乃實行過於平行

之度故以辛丙加均與癸

丙加均相減餘辛癸弧為



兩實行相距之度亦即實朔距平朔之度也以壬子加均與子丁加均相減餘壬子弧為兩實行相距之度亦即實望距平望之度也此日之加均大於月之加均故日實行在月實行之前而實朔望在平朔望之後必計月得若干時分

而後行過辛癸弧及壬子弧始能與日相會相對故

以辛癸弧及壬子弧變為

時分以加平朔望而得實

朔望也若日之加均小於

月之加均則日實行在月

實行之後而實朔望在平

朔望之前即以實行相距

之時分減平朔望而得實

朔望其理亦同也

朔望用時

太陽與太陰實行相會相對為實朔望但實朔望之時刻按諸測驗猶有數分之差或早或遲
差至一刻以其猶非用時也蓋實朔望固兩曜實會實對之度而推算時刻則仍以平行所臨之位為時皆依黃道而定今推平行與實行既有盈縮差則時刻亦有增減又時刻以赤道為主而黃道赤道既有升度差則時刻亦有進退故必以本時太陽均數與升度差俱變為時分以加減實朔望之時刻為朔望用時乃與測驗脗合此即日躔時差加減之理也

求日月距地與地半徑之比例

太陽太陰距地之遠近日躔月離地半徑差篇言之詳矣顧求地半徑差止用最高最卑中距三限而交食之日月視徑以及影徑影差則逐度不同且太陰在最高兩弦尤高太陰在最卑兩弦尤卑交食在朔望其高卑皆不及兩弦故欲求日月逐度之高必先定最高最卑中距之距地心線今依日月諸輪之行求得太陽在最高距地心一〇一七九二〇八半徑本天減均輪半徑加本輪半徑其與地半徑之比例為一與一千一百

欽定四庫全書

御製歷象考成上編卷六

十一

六十二詳日躔中距距地心一〇〇〇六四二一求均輪半徑加數時並求太陽距地心之邊即得其與地半徑之比例為一與一千一百四十二最卑距地心九八二〇七九二本天半徑減本天半徑加負圈半徑減均輪半徑又減次輪半其與地半徑之比例為一與一千一百一十一太陰在最高朔望時距地心一〇一七二五〇

○本天半徑加負圈半徑減均輪半徑又減次輪半徑減均輪半徑即得俱詳月離二三均數圖其與地半徑之比例為一與五十八又百分之一十

六中距朔望時距地心九九二〇二七三求初均數時並求太陽距地心之邊內減次均輪半徑即得蓋朔其與地

半徑之比例為一與五十六又百分之七十二

詳離地

半徑差篇最高最卑朔望時距地心九五九二五

半徑差以此為比例最卑朔望時距地心九五九二五
○○又加次輪半徑減次均輪半徑即得其與地半

徑之比例為一與五十四又百分之八十四如求太陽在最高前後四十度距地心與地半徑之比例則以太陽最高距地心一〇一七九二〇八為一率一千一百六十二為二率太陽在最高前後四十度之距地心線一〇一三九八九八為三率得四率一千一百五十七即當時日距地與地半徑之比例也求

欽定四庫全書

御製歷象考成上編卷六

十三

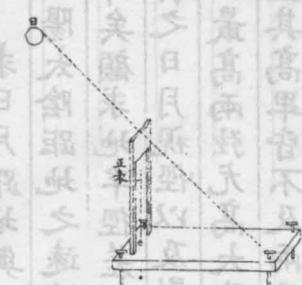
月距地之法倣此

日月視徑

日月之徑為食分淺深之原所關甚大但人目所見者非實徑乃視徑也實徑為一定之數而視徑則隨時不同蓋凡物遠則見小近則見大日月之行有高卑其去地之遠近逐日不同故其視徑之小大亦不等數年以來精推實測得太陽最高之徑為二十九分五十九秒最卑之徑為三十一分零五秒比舊定日徑最高少一秒最卑多五秒朔望時太陰最高之徑為三十一分四十七秒最卑之徑為三十三分四測算之數詳著於篇

欽定四庫全書
御製歷象考成上編

十二秒比舊定月徑最高多一分一十七秒最卑少五十八秒而以日月高卑比例推算今數為密茲將測算之數詳著於篇



欽定四庫全書

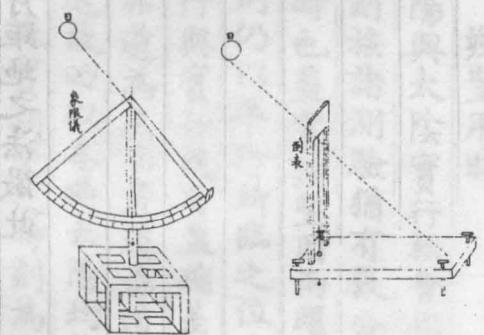
御製歷象考成上編

十四

欽定四庫全書

御製歷象考成上編

十五



欽定四庫全書
御製歷象考成上編

所得者太陽中心之度表影所得者太陽上邊之度故兩高度相較即得太陽之半徑也

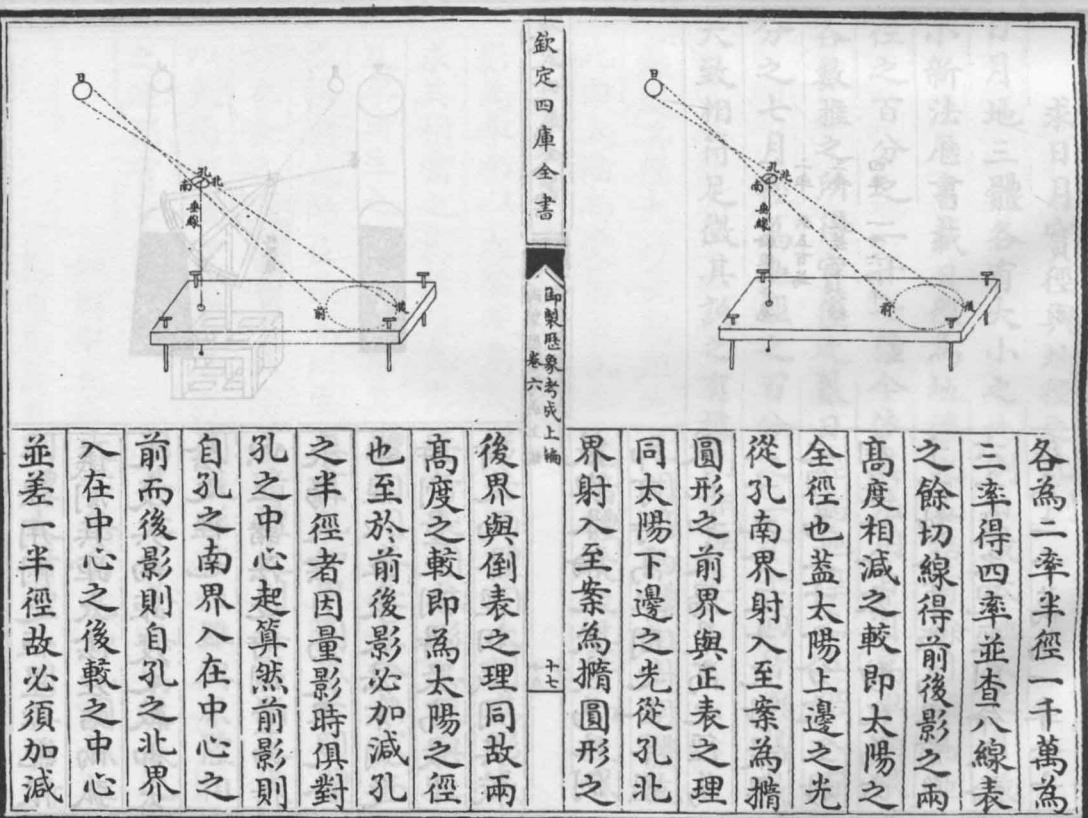
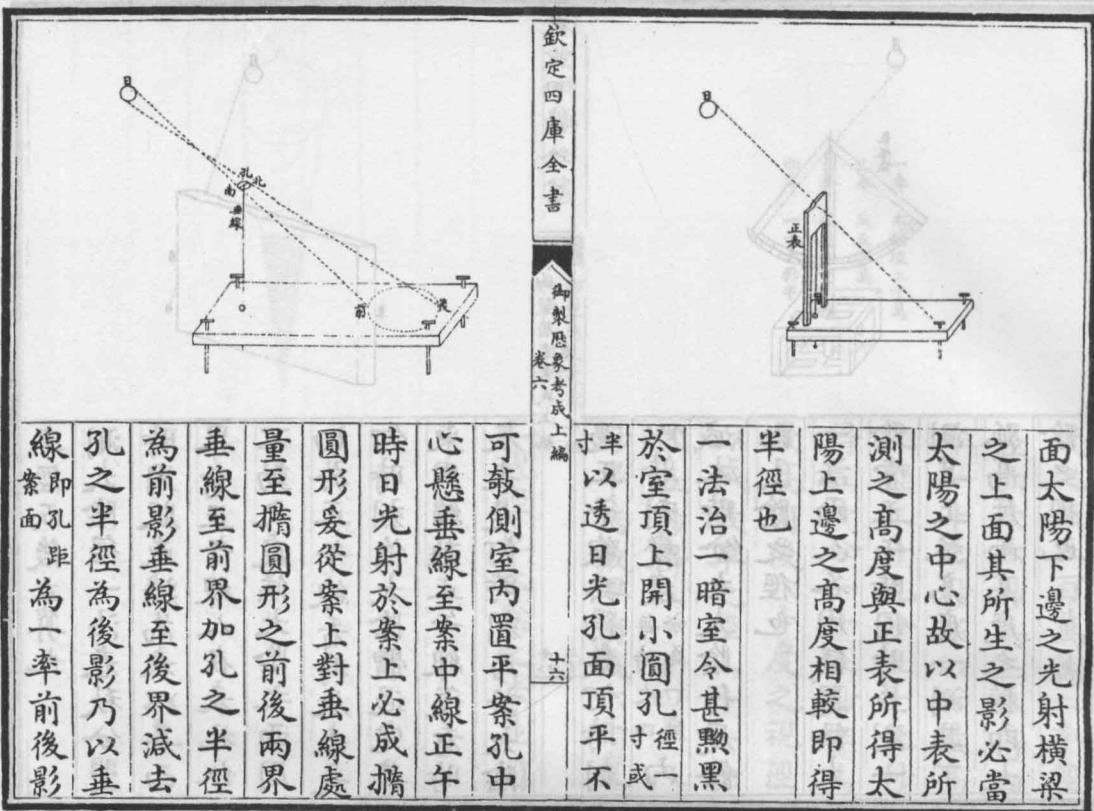
一法用中表正表各取日中之影求其高度兩高度之較即太陽之半徑也蓋正表之影乃太陽上邊之光射及表之上邊其所得為太陽上邊距地

平之高度倒表之影乃太陽下邊之光射及表之下邊其所得為太陽下邊距地平之高度故兩高度之較即太陽之徑也

一法用儀器測得太陽午正之高度復用正表測影亦求其高度兩高度之較即太陽之半徑也蓋儀器即太陽之半徑也

所得者太陽中心之度表影所得者太陽上邊之度故兩高度相較即得太陽之半徑也

一法用中表正表各取日中之影求其高度兩高度之較即太陽之半徑也蓋中表係橫梁上下皆空太陽上邊之光射橫梁之下



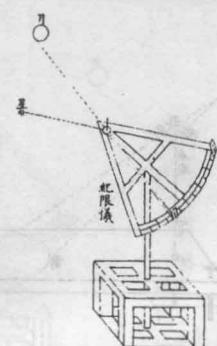
一法用附近恒星以紀限
儀測其距太陰左右兩弧
之度其兩距離之較即太
陰之徑也

以上諸法逐時測量即得
太陽太陰自高及卑之各
半徑以立表又法不用逐
時測量止測得最高卑

時之兩半徑相減用其較
數與本輪之矢度為比例
即可得高卑間之各半徑

數也如太陽最高之徑為
二十九分五十九秒最卑
之徑為三十一分零五秒
相差一分零六秒化為六
十六秒今求距高卑前後
六十度之視徑則命本輪

徑為二千萬為一率六十
率本輪徑二十萬為一率一
率失五百萬為一率三車
差六十六秒為一率四車
一十六秒半為一率

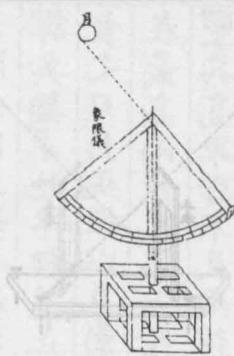
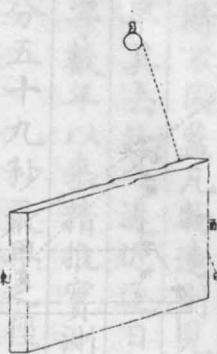


過正午線共得幾何時刻
以時刻變度每時之四分為一度內
減本時分之太陰行度餘
即太陰之徑也

一法兩人各用儀器候太
陰當正午時同時並測一
測其上弧高度一測其下
弧高度兩高度之較即太
陰之徑也

半徑而後立算也

測太陰徑一法春秋分望
時用版或牆為表以其西
界當正午線人在表北依
不動之處候太陰之西周
切於正午線看時辰表是
何時刻俟太陰體過完其
東周纔離正午線復看時
辰表是何時刻乃計太陰



過正午線共得幾何時刻
以時刻變度每時之四分為一度內
減本時分之太陰行度餘
即太陰之徑也

一法兩人各用儀器候太
陰當正午時同時並測一
測其上弧高度一測其下
弧高度兩高度之較即太
陰之徑也

求日月實徑與地徑之比例

日月地三體各有大小之比例日最大地次之月最小新法歷書載日徑為地徑之五倍有餘月徑為地徑之百分之二十七強今依其法用日月高卑兩限各數推之所得實徑之數日徑為地徑之五倍又百分之七月徑為地徑之百分之二十七弱皆與舊數大致相符足徵其說之有據而非誣也

度之矢五百萬為二率徑差六十六秒為三率得四率一十六秒半以加最高之徑二十九分五十九秒得三十分一十五秒半為最高前後六十度之視徑以減最卑之徑三十一分零五秒得三十分四十八秒半為最卑前後六十度

一率 本輪徑二千萬
二率 矢五百萬
三率 徑差六十六秒
四率 一十六秒半

之視徑也太陰之法並同

影若兩體同大則其影成平行長圓柱形其徑與原體相同其長至於無窮而無盡也如甲圖然若明體小暗體大則其影漸大成圓墩形其徑雖與原體相

同其長至於無窮其底之大亦無窮也如乙圖然惟明體大暗體小則其影漸小底尖圓鑿其底與風輪小底尖圓鑿其底與風輪