

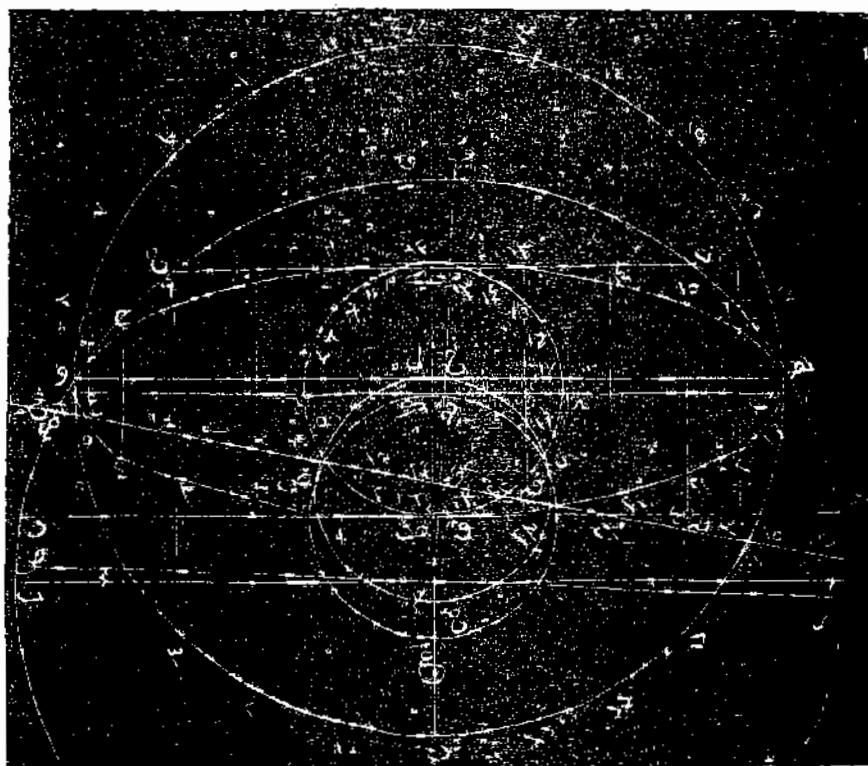
ثم اشار بوضع طبقة خفيفة من الكلوديون على الجرح وقال انها تنصل في زمن تكون الحلة وتنقى الجرح من نظروه مواد الفساد البو وهي من اسهل ما يمكن استخدامه

علية كسوف الشمس

لخراة ابرصم اندی لطی البغی قیودان وابور عمد علی
علیة كسوف الشمس اعنول وام وادق علیة في الفلك الكروي العلي وهذا ارى ان
انصر واسط طریقة في طریة الرسم المثبتة في هذه الثالثة مع شرحها
لکن المطلوب اوقات ابتداء وتتوطط وانتهاء وحجم كسوف الشمس في بلد ما معلوم
عرضة المغرافی وطولة بالرسم . ولنفرض ان المک المعلوم عرضة المغرافی هو مدینة
الاسکندریة التي عرضها $45^{\circ} 41' 11''$ شمالي وطوطها $23^{\circ} 59' 0''$ شرقی يحيط نصف
نهار غربیوج والطلوب اوقات الكسوف في ١٦ يونيو سنة ١٨٩٠
خذ من "النویکال المک" (ای التئوم البحري) اختلاف منظر القمر واختلاف سنظر
الشمس وقت الاجماع من صحنة الكسوف ثم اطرح اختلاف سنظر الشمس من اختلاف
منظار القمر والمیانی خذ من مقياس ما واعبره يتصف قطر دائرة وارسمها كثبا او ثلثا
حسب حجم ورقة الرسم

اختلاف منظر القمر = $46^{\circ} 42'$ واختلاف منظر الشمس = $8^{\circ} 2'$ فالباقي
= $37^{\circ} 24'$ وهو مندار نصف قطر الدائرة ولكن ام کا في الرسم ليوحى على محاط الدائرة
من ابتداء طریق النطرا ب درج بقدر عرض المکان (ودقائقه وثوانیه ان وجد في المعرض
وامکن في الرسم) فینتهي العرض على المحيط في نقطتي جد ثم اوصل الوتر جد ثم خذ ایضا
على المحيط من ابتداء نقطتي جد درج بیل الشمس الى اعلى الى اسل فینتهي المل الى
المجهة العليا على المحيط في نقطي زرع وینتهي الى المجهة السفلی في نقطي هـ وثم اوصل
الوترین هـ و زرح (ومیل الشمس يساوي $46^{\circ} 42' 23''$ شمالي وان امکن في الرسم خذ
دقائقه وثوانیه) ثم اقم من م (المركز) مـ على اب وسم نقطة اـ نقطة الغرب ونقطة بـ نقطة
الشرق ثم اوصل الوتر جـ . وبالتأمل في الرسم نجد ان الاوتار جـ هـ و زرح قطعت
العود مـ في نقط طـل بـ ثم نصف الخط طـسـ بـ نقطة كـنـنـة بـ وامـ منها عـرـواـ على
الخط طـ بـ ومـ دـ حتى يتلاقى مع المحيط وخذ عليه بعداً يساوي جـ هـ وليكن سـ عـ فـ حيثـ

يكون الخط ط بي هو المhour الأصغر لقطع ناقص المكان ويكون مارئاً دائمًا بغضبني الساعة صفر في الساعة ١٢ فإذا كان ميل الشمس شماليًا تكون نقطة ط في نقطة الساعة صفر ونقطة س في نقطة الساعة ١٢ وإذا كان ميل الشمس جنوبًا فيكون عكس ما تقدم ويكون س ع هو المhour الأكبر لقطع ناقص المكان ويكون مارئاً دائمًا بغضبني الساعة ٦ والساعة ١٨ وتكون نقطة الساعة ٦ يساراً أى جهة الشرق ونقطة الساعة ١٨ يميناً أي جهة الغرب دائمًا



ثم أرسم قطع ناقص المكان (أى مدار الأرض في يوم العل) بان ترسم دائريتين مركبتا نصف قطر الأولى س نصف قطر الثانية س ثم اقسم كلتا من الدائريتين إلى ثمانية متساوية كل قسم يساوى ساعة (إن امكن بالنسبة لحجم الورقة فقسمها إلى ٤٨ قسمًا أو على قدر ما يفكك) ثم ضع الساعات على كل من الدائريتين

حسب التعريف السابق

ومن خطين في الدائرة الكبيرة أحدهما بين رقمي ١١ و ١٢ وبين ٢٣ و ٢٤ .
 ومن خطين في الدائرة الصغيرة أحدهما بين رقمي ١ و ٢٣ و الآخر بين رقمي ١١ و ١٢ .
 ومن الخطين اللذين في الدائرة الصغيرة حتى ينطاطعا مع خطى الدائرة الكبيرة فتجد أربع نقط متساوية تكون نقطاً للقطع الناقص وتكون موافقة لساعات المكان ١ و ١١ و ٢٣ و ٢٤ .
 ثم مد خطين في الدائرة الكبيرة أحدهما بين ٣ و ١٠ والأخر بين ٣ و ١٤ ومن خطين في الدائرة الصغيرة أحدهما بين ٣ و ٢٣ والأخر بين ١٠ و ١٤ ومن خطى الدائرة الصغيرة فتجد أربع نقط متساوية تكون نقطاً للقطع الناقص وتكون موافقة لساعات المكان ٣ و ١٠ و ١٤ و ٢٣ .
 وأيضاً مد خطين في الدائرة الكبيرة بين ٣ و ٩ وبين ٢١ و ٥ وخطين في الدائرة الصغيرة بين ٣ و ٢٣ وبين ٩ و ١٥ ونقط التناطع في نقط للقطع الناقص وموافقة لساعات المكان ٤ و ٨ و ١٦ و ٢٠ .
 وأيضاً مد خطين في الدائرة الكبيرة بين ٥ و ٧ وبين ١٩ و ١٢ وفي الدائرة الصغيرة مد خطين بين ٥ و ١٩ وبين ٧ و ١٢ والنقط المتساوية تكون نقطاً للقطع ناقص المكان وموافقة لساعات ٥ و ٧ و ١٢ و ١٩ .

وعلم الصفر وقت الظهر (أي الروال الحقيقي) ويمر ١٢ ظل نصف الليل ويوجدان هذان الرقان في طرق المhour الصغير والساخنان ٦ و ١٨ توجدان في طرق المhour الكبير ويلزم أن يكون ترتيب ساعات قطع ناقص المكان موافقاً لترتيب أرقام الدائريتين سواء كان رقم الصفر أعلى أو أدنى في القطع الناقص فهو دائماً موافق لنصف النهار (أعني الساعة ١٢ وقتاً حبيباً أي ظاهرياً) وعلى بين الصفر ساعات قبل الروال أي من ١٨ إلى ٢٣ أي في الساعة ١١ قبل الروال إلى الساعة ٦ صباحاً وقتاً حبيباً والساعات الباقية من ٦ إلى ١٢ هي الساعات التي بين الساعة ٦ مساءً إلى الساعة ٦ صباح اليوم التالي ثم خذ على المحيط مقدار درج الزاوية المقابلة ليوم كسوف الشمس من الجدول الآتي مستديداً من نقطة ق إلى نقطة F (وان امكن خذ دقائقها وثوانيها) نقطة F توضع في جهة الفرب على المحيط متى كان كسوف الشمس محصوراً ما بين ٢١ ديسمبر إلى ٢١ يونيو ولما إذا كان كسوف الشمس محصوراً ما بين ٢١ يونيو إلى ٢١ ديسمبر فنقطة F تكون على المحيط جهة الشرق ثم اوصل المستقيم M F واقع العود عليه ولتكن ص M ثم خذ على المستقيم M F عرض الفر وهو أك صورة العمل

ثانية دقيقة ساعة يوم

١٦ ٣١ ٥٨ ٤٣٢.

وقت الاجماع متوسط في غربنج

١٢

.. ٣٧٨.

الزمنباقي للزوال

١٥ ٤٣٦.

١٦ .. عرض القمر في ١٦ يونيو سنة ١٨٩٠ نصف الليل جنوبي

١٨

٤٦٢.

النهر شمالي

الفرق في ١٢ ساعة يقسم على ١٢ فيكون خارج النسمة مساوياً $48^{\circ} 85'$ حركة
ساعة في العرض لجهة الشمال بضرب في الزمنباقي للزوال اي في ساعتين تقريباً يتع
 $42^{\circ} 27'$ يطرح من عرض القمر وقت الزوال يتع $42^{\circ} 25'$ بساوى عرض القمر
شمالاً في وقت الاجماع في الاسكندرية . خذ بقداره من المقياس المعتبر مبتدئاً من نقطة
ف تكون نقطة ق هي نقطة الاجماع والخط م ق يقطع الخط الناقص في نقطة ق وتكون
في نظيرها نقطة ق

ثم ارسم من نقطة ق خطأ موازياً للخط ص من جهة الشرق ثم خذ عليه باتي طرح
حركة الشمس من حركة القمر في الطول في ساعة واحدة وصورة العمل هكذا

١٨٦. $3^{\circ} 81'$ طول القمر في ١٦ يونيو سنة ٩٠ نصف الليل $5^{\circ} 45'$ طول القمر في ١٧ منه نصف النهرالفرق $6^{\circ} 05'$

الفرق في ١٢ ساعة مقسوم على ١٢ يكون خارج النسمة $40^{\circ} 25'$ حركة القمر
في ساعة في الطول

٠٠ $52^{\circ} 13'$ 15° طول الشمس في ١٦ يونيو سنة ٩٠ $10^{\circ} 11'$ 86° طول الشمس في ١٧ منهالفرق $12^{\circ} 05'$

الفرق في ٢٤ ساعة مقسوم على ٢٤ يكون خارج النسمة $22^{\circ} 22'$ حركة الشمس في
ساعة في الطول

وتناضل الحركتين في الطول في ساعة $2^{\circ} 10'$

خذ بقداره من المقياس المعتبر مبتدئاً من نقطة ق على الخط الموازي للخط ص

فيكون قد شِئ ثم أقم عيّداً من نقطة ش على الخط ق ش وخذ عليه مدار حركة القمر في العرض في ساعة وهو ٢١٥°٢٠" ٢٠ ولتكن ش ت جهة الشمال ثم اوصل قـت وبيه حتى يقطع المحيط في نقطي ث خ واعلم أن قـت هو مدار حركة القمر على مداره في ساعة واحدة ثم عيّن وقت الزوال على مدار القمر (وقدّمه على قدر ما يمكن إلى أقسام متقاربة) وصورة العمل هكذا

ثانية دقيقة ساعة يوم

٢٠ ٣٢ ٥٨ ٣١ ١٦ وقت الاجماع في غربوج متوسط

٢٤ ٣٤ .. زمن الطول شرق +

٢٠ ٣٣ ٥٨ ٣٢ ١٦ وقت الاجماع المتوسط في الإسكندرية

٢٢ ٣٣ .. زمن التعديل - من الوقت المتوسط

٢٠ ٤٢ ٥٧ ٣٣ ١٦ وقت الاجماع الحقيقي في الإسكندرية

١٢

١٢٤٣ الزمنباقي للزوال

خذ بمدار الزمنباقي للزوال من أقسام مدار القمر وضع رجل الرجل في نقطة قـ والرجل الآخر في جهة الشرق على مدار القمر فيعين وقت الزوال على مدار القمر ثم خذ فتحة بالرجل تاريـ قـت وضع رجل الرجل في نقطة الزوال وإلخـ على المدار جهة البـار فيعين نقطة الساعة واحدة ثم ضع الرجل فيها وإلخـ على المدار فتعين نقطة الساعة اثنـين ثم عيّن ساعات قبل الزوال على المدار كما فعلت في ساعات بعد الزوال (الأقسام التي تنسـ إليها كل ساعة من مدار القمر يلزم أن يكون عددهـ مساوـياً لأقسام كل ساعة من مدار الأرض) (أي النـفع المـاـضـ) ثم خـذ فتحة بالـيكـار من المـناسـقـ المتـبـرـ نـاوـي مـجمـوعـ نـصـيـ قـطـريـ الشـمـسـ وـالـقـمـ وـصـورـةـ الـعـلـ هـكـذا

٦٤°١٤° نقـ ()

٤٦°١٥ نقـ ()

٤٣°٤٣° نقـ () + نقـ ()

وبيـنـ النـخـةـ يـمـكـنـ مـعـرـفـةـ اـبـدـاءـ وـاـنـتـهـاـ الـكـسـوفـ وـجـمـوعـ وـامـكـانـهـ منـ عـدـمـهـ وـلـذـكـ ضـعـ رـجـلـ الرـجـلـ عـلـىـ قـ وـالـأـخـرـ عـلـىـ قـ فـاـنـاـ كـانـ الـبـعـدـ يـتـهـماـ يـسـاوـيـ مـجـمـوعـ نـصـيـ قـطـريـ الشـمـسـ وـالـقـمـ فـالـكـسـوفـ يـتـدـيـ وـيـتـهـيـ فـيـ لـخـطـةـ وـاحـدـةـ (أـيـ أـنـهـ يـحـصـلـ ثـمـاـ)

فقط) وإنما إذا كان بعد ينها أكبر من مجموع نصف النطرين فلا يحصل الكسوف وإنما إذا كان بعد أصغر من مجموع نصف النطرين فالكسوف يحصل كما في مثلاً هنا وحيث أن الكسوف عقى وقوعه فضع رجل الرجل على مدار القمر والآخر على مدار الأرض (أي تقطع ناقص المكان) بحيث أن البقعين الموجودين تحت رجلي الرجل في المدارين يكونان متاوبيين وبعد ينها يساوي مجموع نصف النطرين وهذا الوقت يكون هو وقت ابتداء الكسوف بالنسبة لساعة الميل المختبرية (أي الظاهرية) ثم انقل في وقت الانتهاء قيمت بي في وقت الابتداء فتتبين وقت الانتهاء وإنما وقت التوسط فيما يساوي نصف مجموع وقت الابتداء وإنتهائه وإنما مقدار حجم الكسوف فيستخرج بهذه الطريقة وهي أن تؤخذ فتحة بالرجل تساوي نصف الشمس وتوضع رجل الرجل في نقطة ق بارسم محيط الشمس ثم خذ فتحة باليكال تساوي نصف القمر وضع رجل الرجل في نقطة ق بارسم عبطة فبتناطع المحيطان في نقطتي دض ويكون الجزء المتكتف من قرص الشمس هو

نافح ض ويكون الجزء المضيء منها يساوي ذرع ض

والمعرفة مقدار حجم الكسوف بالإصبع يقال إن قطر الشمس = $21^{\circ} 22'$ = $21 \frac{1}{3}$ درجة وهذا المدار يساوي $\frac{1}{3}$ ميليتير (هذا بالنسبة للرسم الذي شرحنا عليه هذه العملية وفيه كل دقة فوسية تساوي ميليتيراً) وإن الجزء المغطى من القطر = $21^{\circ} 22'$ وهذا بالنسبة للقياس المختار = 25 دقيقة = 25 ميليتيراً وبضربه في 12 (عدد الإصبع الموجودة في قطر الشمس) وقسمة الماحصل على القطر يتع $\frac{1}{9}$ = عدد الإصبع المغطاة من قرص الشمس وإن وقت الابتداء وإنتهائه يلزم تحويلها إلى وقت حقيقي وصورة العمل هكذا

١٠٤٠٠٠ وقت ابتداء الكسوف الحقيقي

٢٣٦٣ زمن تعديل ضم على الوقت الحقيقي +

٢٣٦٣ ١٠٤٠٠٠ وقت ابتداء الكسوف في الإسكندرية وسطي

٥٧٠٠ فرق الطولين بين الهرم الأعظم والإسكندرية +

٢٣٦٣ ٢٠٠٩ وقت ابتداء الكسوف في الإسكندرية حسب طلاق المدفع

٤٥٠٠٠ وقت انتهاء حقيقى

٢٣٦٣ زمن تعديل +

٢٣٦٣ ٤٥٠١ وقت انتهاء الكسوف وسطي في الإسكندرية

فرق الطولين +	٤٥٢ ..
وقت انتهاء الكسوف في الاسكندرية حسب طلق المدفع	٣٦٢
وقت ابتداء الكسوف	٣٦٢
وقت انتهاء الكسوف	٣٦٢
المجموع	٣٤٤
وقت نوسط الكسوف	٣٦٢
وكلا كأن النيل اخثار اكبر كلما كانت النتيجة اضiste	١١

عصر الكهربائية

لُقب هنا العصر بعصر الحديد وعصر البخار وعصر الكهربائية ولا تدري يا لها الحق أن يلقيب فانه امتاز بها كلها . أما الكهربائية التي هي موضوع هذه المقالة فعلى حداثة عهدها قد فصلت الفراغ وأظهرت العجائب . وأول من اخضها لامر فرنكلين البليسوف الاميركي فانه انزلها من السماء وثبت ان البرق الذي تخطف الابصار والرعود التي تصم الآذان والكهرباء التي تندلع من احذاك خرزة الكهرباء ليست إلا ظواهر فنية واحدة . ثم استطاع قصبة الصاعنة لوقاية المباني وهو اذا كان محدد الرأس متصل الاوصال بالغا الى التراب ورق البناء الذي يقام عليه من الصواعق وفعلاً الدرريع ووقاية المباني على عظم شعها لا تُعد شيئاً في جنب نقل الاخبار بالتلغراف من بلاد الى اخرى . وليس من غرضاً ان نراجع تاريخ هذا الاختراع لاننا فعلناه في صفحات المتطف أكثر من مرّة . وقد تعددت انواع التلغراف الآن وتنشّن المخترعون فيها على ضروب شتى فبعضها يرمز عن الكلمات بخطوط و نقط وبعضها يطبعها بصورة المخروف التجارى وبعضها يكتبها كتابة فبتل خط الكتاب بعيده

ومنذ مدة ليست بطويلة نقل التلغراف في مدينة شيكاغو خمسة الاف كلمة في ليلة واحدة اي ما يعادل الاف صفحة من صفحات المتطف . فظن الناس ان ذلك هو الاعجاز الذي لا يتحقق حد ولكن الاكتشافات لم تقف عند هذا الحد ويندون ان الان الخط الواحد من خطوط التلغراف المتناثرة ينقل مليوناً و٢٨٠ الف كلمة كل