

ثم اثار بوضع طبقة خفيفة من الكلوذيون على المرح وقال انها تنصل في زمن تكون الحلة وتقي المرح من تطوره مواد الفساد اليه وهي من اسهل ما يمكن استخدامه

عملية كسوف الشمس

حضرة ابراهيم انندي لطفي البتلي فيردان وابور محمد علي

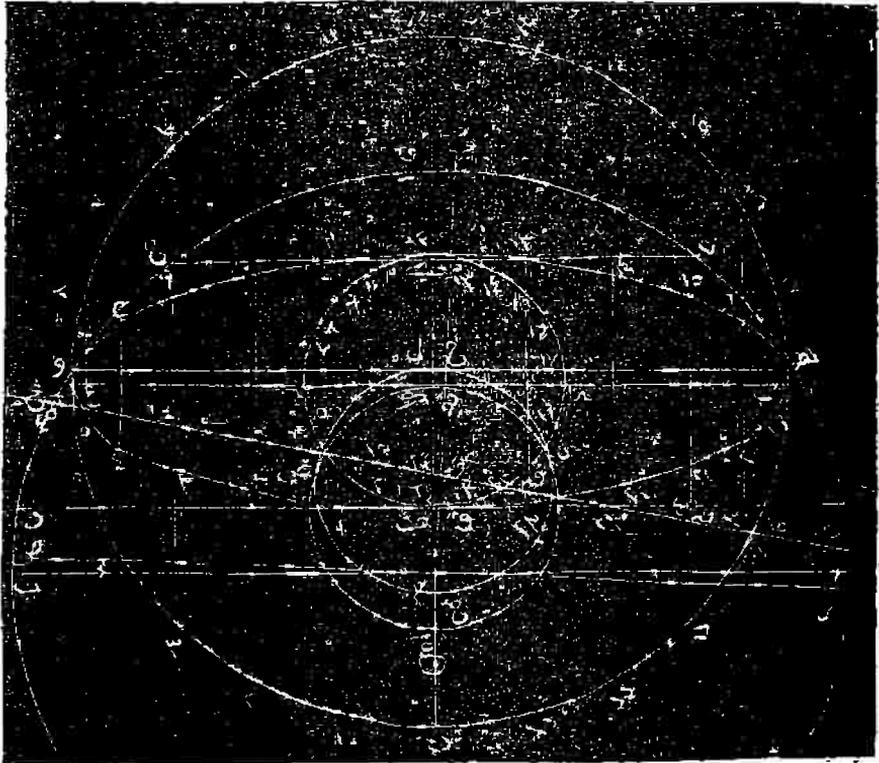
عملية كسوف الشمس اصول وام وادق عملية في الفلك الكروي العلي ولهذا ارى ان اقصر واسط طريقة هي طريقة الرسم المثبتة في هذه المقالة مع شرحها لكن المطلوب اوقات ابتداء وتوسط وانتهاء وحجم كسوف الشمس في بلد ما معلوم عرضة الجغرافي وطوله بالرسم . ولنفرض ان البلد المطلوب عرضه الجغرافي هو مدينة الاسكندرية التي عرضها $31^{\circ} 11'$ شمالي وطولها $29^{\circ} 04'$ شرقي بخط نصف

نهار غرينويچ والمطلوب اوقات الكسوف في 17 يونيو سنة 1890

خذ من "النوتيكال المنك" (اي التقويم البحري) اختلاف منظر النمر واختلاف منظر الشمس وقت الاحتجاج من صحيفة الكسوف ثم اطرح اختلاف منظر الشمس من اختلاف منظر النمر والباقي خذ من منياس ما واعده نصف قطر دائرة وارسمها كلها او ثلثها حسب حجم ورقة الرسم

اختلاف منظر النمر = $46^{\circ} 05'$ واختلاف منظر الشمس = $8^{\circ} 27'$ فالباقي = $37^{\circ} 38'$ وهو مقدار نصف قطر الدائرة ولكن ام كما في الرسم ليؤخذ على محيط الدائرة من ابتداء طرفي القطر اب درج بمقدار عرض المكان (ودقاته وثانيه ان وجد في العرض وامكن في الرسم) فينتهي العرض على المحيط في نقطتي ج د ثم اوصل الوتر ج د ثم خذ ايضا على المحيط من ابتداء نقطتي ج د درج ميل الشمس الى اعلى والى اسفل فينتهي الميل الى الجهة العليا على المحيط في نقطتي ز ح وينتهي الى الجهة السفلى في نقطتي ه و ثم اوصل الوترين ه و ز ح (وميل الشمس يساوي $46^{\circ} 22'$ شمالي وان امكن في الرسم خذ دقاته وثانيه) ثم اقم من (المركز) م ق على اب وسم نقطة ا نقطة الغرب ونقطة ب نقطة الشرق ثم اوصل الوتر ج د . وبالتأمل في الرسم نجد ان الاوتار ج د ه و ز ح قطعت العمود م ق في نقاط ل ب ثم نصف الخط ط ب بنقطة ك فخط ج ك وان منها عمودا على الخط ط ب ومدته حتى يتلاقى مع المحيط وخذ عليه بعدا يساوي ج ب ولكن س ع فحيتن

يكون الخط ط اي هو المحور الاصغر لتقطع ناقص المكان ويكون مازًا دائماً بنقطتي الساعة
 صفر والساعة ١٢ فاذا كان ميل الشمس شمالياً تكون نقطة ط في نقطة الساعة صفر
 ونقطة ع في نقطة الساعة ١٢ واذا كان ميل الشمس جنوبياً فيكون عكس ما تقدم
 ويكون س ع هو المحور الاكبر لتقطع ناقص المكان ويكون مازًا دائماً بنقطتي الساعة ٦
 والساعة ١٨ وتكون نقطة الساعة ٦ يساراً اي جهة الشرق ونقطة الساعة ١٨ يميناً
 اي جهة الغرب دائماً



ثم ارم قطع ناقص المكان (اي مدار الارض في يوم العمل) بان ترسم دائرتين
 مركزها ك ونصف قطر الاولى س ك ونصف قطر الثانية ع ك ثم اقس كلاً من
 الدائرتين الى ٢٤ قسمًا متساويًا كل قسم يساوي ساعة (وان امكن بالنسبة لمجسم الورقة
 قسمها الى ٤٨ قسمًا او ٩٦ على قدر ما يمكنك) ثم ضع الساعات على كل من الدائرتين
 حسب التعريف السابق

ومد خطين في الدائرة الكبيرة احدهما بين رقمي ١ و ١١ والآخر بين ٢٢ و ١٤ .
 ومد خطين في الدائرة الصغيرة احدهما بين رقمي ١ و ٢٢ والآخر بين رقمي ١١ و ١٤
 ومد الخطين اللذين في الدائرة الصغيرة حتى يتقاطعا مع خطي الدائرة الكبيرة فتجد اربع
 نقط متقاطعة تكون نقطة للقطع الناقص وتكون موافقة لساعات المكان ١ و ١١ و ٢٢ و ١٤
 ثم مد خطين في الدائرة الكبيرة احدهما بين ٢ و ١٠ والآخر بين ٢٢ و ١٤ ومد
 خطين في الدائرة الصغيرة احدهما بين ٢ و ٢٢ والآخر بين ١٠ و ١٤ ومد خطي الدائرة
 الصغيرة فتجد اربع نقط متقاطعة تكون نقطة للقطع الناقص وتكون موافقة لساعات
 المكان ٢ و ١٠ و ١٤ و ٢٢

وايضاً مد خطين في الدائرة الكبيرة بين ٣ و ٩ وبين ٢١ و ١٥ وخطين في الدائرة
 الصغيرة بين ٣ و ٢١ وبين ٩ و ١٥ ونقط التقاطع هي نقط للقطع الناقص وموافقة لساعات
 المكان ٤ و ٨ و ١٦ و ٢٠

وايضاً مد خطين في الدائرة الكبيرة بين ٥ و ٧ وبين ١٩ و ١٧ وفي الدائرة الصغيرة
 مد خطين بين ٥ و ١٩ وبين ٧ و ١٧ والنقط المتقاطعة تكون نقطة لقطع ناقص المكان
 وموافقة للساعات ٥ و ٧ و ١٧ و ١٩

وعلم الصفر وقت الظهر (اي الزوال الحقيقي) ويرقم ١٢ علم نصف الليل ويوجدان
 هذان الرقمان في طرفي المحور الصغير والساعتان ٦ و ١٨ توجدان في طرفي المحور الكبير
 ويلزم ان يكون ترتيب ساعات قطع ناقص المكان موافقاً لترتيب ارقام الدائرتين سواء
 كان رقم الصفر اعلى او اسفل في القطع الناقص فهو دائماً موافق لنصف النهار (اعني الساعة
 ١٢ وقتاً حقيقياً اي ظاهرياً) وعلى عيين الصفر ساعات قبل الزوال اي من ٢٢ الى ١٨
 اي في الساعة ١١ قبل الزوال الى الساعة ٦ صباحاً وقتاً حقيقياً والساعات الباقية من
 ٦ الى ١٨ هي الساعات التي بين الساعة ٦ مساء الى الساعة ٦ صباح اليوم التالي

ثم خذ على المحيط مقدار درج الزاوية المقابلة ليوم كسوف الشمس من الجدول
 الآتي مستخدماً من نقطة ق الى نقطة ف (وان امكن خذ دقائقها وثوانها) نقطة ف توضع
 في جبهة الغرب على المحيط متى كان كسوف الشمس محصوراً ما بين ٢١ ديسمبر الى ٢١
 يونيو واما اذا كان كسوف الشمس محصوراً ما بين ٢١ يونيو الى ٢١ ديسمبر فنقطة ف
 تكون على المحيط جبهة الشرق ثم اوصل المستقيم م ق واتم العمود عليه وليكن ص م ثم خذ
 على المستقيم م ف عرض القمر وهاك صورة العمل

فيكون ق ش ثم اقم عموداً من نقطة ش على المخط ق ش وخذ عليه مقدار حركة القمر في العرض في ساعة وهو $15^{\circ} 21' 2''$ وليكن ش ت لجهة الشمال ثم اوصل ق ت ومنه حتى يقطع المحيط في نقطتي ث خ واعلم ان ق ت هو مقدار حركة القمر على مداره في ساعة واحدة ثم عين وقت الزوال على مدار القمر (وقمة على قدر ما يمكنك الى اقسام متساوية) وصورة العمل هكذا

| | |
|------------------------------------|-----------------|
| ثابتة دقيقة ساعة يوم | |
| وقت الاجتماع في غرنوبل متوسط | ١٦ ٢١ ٥٨ ٣٢'٢. |
| زمن الطول شرق + | ٠٠ . ١ ٥٦ ٢٤'٠٠ |
| وقت الاجتماع المتوسط في الاسكندرية | ١٦ ٢٢ ٥٨ ٠٦'٢. |
| زمن التعديل - من الوقت المتوسط | ٢٢'٦٣ |
| وقت الاجتماع الحقيقي في الاسكندرية | ١٦ ٢٢ ٥٧ ٤٢'٥٨ |
| | ١٧ |
| الزمن الباقي للزوال | ٠٠ . . . ١٧'٤٣ |

خذ بمقدار الزمن الباقي للزوال من اقسام مدار القمر وضع رجل البرجل في نقطة ق والرجل الاخرى لجهة الشرق على مدار القمر فبتعين وقت الزوال على مدار القمر ثم خذ فمجة بالبرجل تساوي ق ت وضع رجل البرجل في نقطة الزوال والاخرى على المدار لجهة اليسار فبتعين نقطة الساعة واحدة ثم ضع البرجل فيها والاخرى على المدار فتعين نقطة الساعة اثنتين ثم عين ساعات قبل الزوال على المدار كما فعلت في ساعات بعد الزوال (الاقسام التي تنقسم اليها كل ساعة من مدار القمر يلزم ان يكون عددها مساوياً لاقسام كل ساعة من مدار الارض) (اي النقط الناقص) ثم خذ فمجة باليكر من المناس المعبر تساوي مجموع نصفي قطري الشمس والقمر وصورة العمل هكذا

١٤ ٥٦'٩. تق)

١٥ ٤٦'٥. تق ○

٢٠ ٤٢'٤. تق ○ + تق)

وبين النتيجة يمكن معرفة ابتداء وانتهاء الكسوف وحجمه وامكانه من عدده ولذلك وضع رجل البرجل على ق والاخرى على ق فانا كان البعد بينهما يساوي مجموع نصفي قطري الشمس والقمر فالكسوف يتبدئ وينتهي في لحظة واحدة (اي انه يحصل تماس

فقط) واما اذا كان البعد بينها اكبر من مجموع نصفي القطرين فلا يحصل الكسوف واما اذا كان البعد اصغر من مجموع نصفي القطرين فالكسوف يحصل كما في مثلنا هنا وحيث ان الكسوف تحقق وقوعه فضع رجل البرجل على مدار الثمر والاخرى على مدار الارض (اي تطع ناقص المكان) بحيث ان الوترين الموجودين تحت رجلي البرجل في المدارين يكونان متساويين والبعد بينها يساوي مجموع نصفي القطرين وهذا الوقت يكون هو وقت ابتداء الكسوف بالنسبة لساعة المثل المحتبئة (اي الظاهرية) ثم اعمل في وقت الانتهاء فعملت في وقت الابداء فتعین وقت الانتهاء واما وقت التوسط فيساوي نصف مجموع وقتي الابداء والانتهاء واما مقدار حجم الكسوف فيستخرج بهذه الطريقة وهي ان تؤخذ فتحة بالبرجل تساوي بق الشمس وتوضع رجل البرجل في نقطة ق وارسم محيط الشمس ثم خذ فتحة باليکار تساوي بق القمر وضع رجل البرجل في نقطة ق وارسم محيطه فيتقاطع المحيطان في نقطتي دض ويكون الجزء المنكسف من قرص الشمس هو

هـ ذح ض ويكون الجزء المضي منها يساوي ذغ ض ح ولعرفة مقدار حجم الكسوف بالاصابع يقال ان قطر الشمس = ٣٢ " ٣١ = غة وهذا المقدار يساوي ٢١ مليمتر (هنا بالنسبة للرسم الذي شرحنا عليه هذه العملية وفيه كل دقيقة فوسية تساوي مليمترا) وان الجزء المنكفي من القطر = ح هـ وهذا بالنسبة للقياس المختار = ٢٥ دقيقة = ٢٥ مليمترا وبضرب في ١٢ (عدد الاصابع الموجودة في قطر الشمس) وقمة الحاصل على القطر تنح ٦ = عدد الاصابع المغطاة من قرص الشمس وان وقتي الابداء والانتهاء يلزم تحويلها الى وقت حقيقي وصورة العمل هكذا

| | |
|-------------------------------------------------|----------------|
| وقت ابتداء الكسوف الحقيقي | ٦٠ . ٤ |
| زمن تعديل ضم على الوقت الحقيقي + | ٢٤ ٦٢ |
| وقت ابتداء الكسوف في الاسكندرية وسطى | ١٠ . ٤ ٢٤ ٦٢ |
| فرق الطولين بين الهرم الاعظم والاسكندرية + | .. . ٤ ٥٧ .. |
| وقت ابتداء الكسوف في الاسكندرية حسب مطلق المدفع | ١٠ . ٠٩ ٢٠ ٦٢ |
| وقت انتهاء حقيقي | ٠١ ٤٥ |
| زمن تعديل + | ٢٤ ٦٢ |
| وقت انتهاء الكسوف وسطى في الاسكندرية | ٠١ ٤٥ ٢٤ ٦٢ |

| | |
|------------------------------------------------|---------------|
| فرق الطولين + | ٤ ٥٢ .. |
| وقت انتهاء الكسوف في الاسكندرية حسب طلق المدفع | ١ ٥٠ ٢٠ ٦٢ |
| وقت ابتداء الكسوف | ١٠ ٠٩ ٢٠ ٦٢ |
| وقت انتهاء الكسوف | ١٢+١ ٥٠ ٢٠ ٦٢ |
| المجموع | ٢٣ ٥٩ ٤١ ٢٤ |
| وقت توسط الكسوف | ١١ ٥٩ ٥٠ ٦٢ |

وكلا كان المقياس المختار أكبر كلما كانت النواتج اضيق

عصر الكهربية

لَقِبَ هَذَا الْعَصْرُ بِعَصْرِ الْحَدِيدِ وَعَصْرِ الْبَخَارِ وَعَصْرِ الْكَهْرِبَاءِ وَلَا تَدْرِي يَا بَيْهَا أَحَقُّ أَنْ يَلْتَبَ قَائِدُ أَمْتَارِهَا كُلِّهَا . أَمَّا الْكَهْرِبَاءُ الَّتِي فِي مَوْضِعِ هَذِهِ الْمَقَالَةِ فَعَلَى حِدَاثَةِ عَهْدِهَا قَدْ فَعَلَتِ الْفَرَائِبَ وَظَهَرَتِ الْعَجَائِبُ . وَأَوَّلُ مَنْ أَخْضَعَهَا لِأَمْرِهِ فَرْتَكَلِينَ الْفِيلَسُوفُ الْأَمِيرِكِيُّ قَائِدُ أَمْتَارِهَا مِنَ السَّمَاءِ وَابْتَدَأَ أَنْ يَبْرُقَ الَّتِي تَخْتَفِئُ الْأَبْصَارَ وَالرَّعْدُ الَّتِي تَصْمُ الْأَذَانَ وَالْكَهْرِبَاءُ الَّتِي تَتَوَلَّدُ مِنْ احْتِكَالِكِ خِرْزَةِ الْكَهْرِبَاءِ لَيْسَتْ إِلَّا ظَاهِرَةٌ وَاحِدَةٌ . ثُمَّ اسْتَبَدَّ قَضِيبُ الصَّاعِقَةِ لِقَوَايَةِ الْمُبَانِي وَهُوَ إِذَا كَانَ مَحْدَدَ الرَّأْسِ مَتَّصِلَ الْأَوْصَالِ بِالْعَالَمِ إِلَى التُّرَابِ وَفِي الْبِنَاءِ الَّذِي يَقَامُ عَلَيْهِ مِنَ الصَّوَاعِقِ وَفَعَلَهَا التَّدْرِيعَ وَوَقَايَةَ الْمُبَانِي عَلَى عَظْمِ نَفْعِهَا لَا تُعَدُّ شَيْئًا فِي جَنْبِ نَقْلِ الْأَخْبَارِ بِالتَّلْغْرَافِ مِنْ بِلَادٍ إِلَى أُخْرَى . وَلَيْسَ مِنْ غَرَضِنَا أَنْ نَرَاكِعَ تَارِيخَ هَذَا الْإِخْتِرَاعِ لِأَنَّا فَصَّلْنَاهُ فِي صَفْحَاتِ الْمُتَتَطَّفِ أَكْثَرَ مِنْ مَرَّةٍ . وَقَدْ تَعَدَّدَتِ أَنْوَاعُ التَّلْغْرَافِ الْآنَ وَتَتَنَّنُ الْخِتْرَعُونَ فِيهَا عَلَى ضَرْوبِ شَتَّى فَبَعْضُهَا يَرْمِزُ عَنِ الْكَلِمَاتِ بِمُخَطَّوْطٍ وَنَقْطٍ وَبَعْضُهَا يَطْبَعُهَا بِصُورِ الْحُرُوفِ الْعَجَائِبِ وَبَعْضُهَا يَكْتُبُهَا كِتَابَةً فَيَنْقُلُ خَطَّ الْكَاتِبِ بَعِيْنِهِ

وَمِنْذَ مَرَّةٍ لَيْسَتْ بِطَوِيلَةٍ نَقْلِ التَّلْغْرَافِ فِي مَدِينَةِ شِيكَاغُو خَمْسَ مِثَالِ كَلِمَةٍ فِي لَيْلَةٍ وَاحِدَةٍ أَيْ مَا بِمِثَالِ الْفِ صَفْحَةٍ مِنَ صَفْحَاتِ الْمُتَتَطَّفِ . فَظَنَّ النَّاسُ أَنَّ ذَلِكَ هُوَ الْعَجَازُ الَّذِي لَا يَنْوَقُّ حُدُودًا وَلَكِنْ الْأَكْشَافَاتُ لَمْ تَقِفْ عِنْدَ هَذَا الْحُدُودِ وَيَقْدِرُونَ الْآنَ أَنَّ الْخَطَّ الْوَاحِدَ مِنْ خَطَّوْطِ التَّلْغْرَافِ الْمُتَتَطَّفِ يَقْبَلُ مِليُونًا وَ٥٢٨ ألفَ كَلِمَةٍ كُلِّ