

## دراسة تغيرات مدة الشفق الفلكي في العراق خلال سنة 2008 م

فؤاد محمود عبد الله

قسم الفلك ، كلية العلوم ، جامعة بغداد.

## الخلاصة

الشفق (Twilight) هو الإضاءة التي تظهر في الأفق قبل شروق الشمس وبعد غروبها، تم في هذا البحث حساب مدة الشفق الفلكي في العراق لمدن بغداد والموصل والبصرة لسنة 2008 م، ودراسة تغيرات مدة الشفق الفلكي على طول السنة وللمدن الثلاثة، ووجد أن هناك فرق في مدة الشفق على طول السنة بين المدن الثلاثة يتراوح الفرق بين بغداد والموصل من (7.3) دقيقة، والفرق بين بغداد والبصرة من (6.3) دقيقة، والفرق بين الموصل والبصرة من (14.6) دقيقة، ووجد أن الفرق بين أكبر وأصغر مدة للشفق على طول السنة يصل إلى (26) دقيقة في بغداد وفي الموصل (31) دقيقة وفي البصرة (23) دقيقة، وهذه الفروق تؤكد خطأ المعيار الذي يعطي زمن (90) دقيقة بعد غروب الشمس لوقت نهاية الشفق المسائي على طول السنة.

## المقدمة

الشفق (Twilight) هو الإضاءة التي تظهر في الأفق قبل شروق الشمس وبعد غروبها، فعندما تكون الشمس تحت الأفق بأقل من  $18^\circ$  قيل الشروق أو بعد الغروب فأن طبقات الجو العليا تسبب استطارة الضوء وإضاءة منطقة الراصد.

ويقسم الشفق تبعاً لدرجة انحدار الشمس تحت الأفق إلى ثلاثة أنواع :

1. الشفق الفلكي Astronomical Twilight عندما يكون مركز الشمس تحت الأفق بـ  $18^\circ$ .
2. الشفق البحري Nautical Twilight عندما يكون مركز الشمس تحت الأفق بـ  $12^\circ$ .
3. الشفق المدني Civil Twilight عندما يكون مركز الشمس تحت الأفق بـ  $6^\circ$  [2,1].

ولحد الآن لا توجد طريقة دقيقة وسهلة لحساب المدة الزمنية الحقيقية لظاهرة الشفق لأنها تعتمد على المتغيرات البيئية المحلية بجانب اعتمادها على خطوط العرض الجغرافية والزمن وارتفاع الراصد عن سطح البحر، لذا فأن لحظتي انتهاء الشفق المسائي وابتداء الشفق الصباحي غير محددة بدقة عالية [3].

وفي هذا البحث تم حساب مدة الشفق في العراق (بغداد والموصل والبصرة) ودراسة تأثير تغير خط العرض والزمن على مدة الشفق الفلكي.

## النظرية

يتم حساب مدة الشفق عن طريق الخطوات التالية:

1. يحسب التاريخ الجولياني (J.D) للتاريخ الميلادي (Y,M,D) المراد حساب مدة الشفق فيه، ثم تحسب القرون الجوليانية (T) للتاريخ الجولياني (J.D) بالعلاقة الآتية [5,4]:

$$T = (J.D - 2415020) / 36525 \dots\dots\dots (1)$$

2. يحسب معدل خط الطول الشمسي (L) باستخدام العلاقات [5,4]:

$$L1 = 279.69688 + 36000.76892 T + 0.0003025 T^2 \dots\dots\dots (2)$$

وتضاف إلى L1 التصحيحات بسبب تأثير الكواكب I1, I2, I3, I4, I5 وهي تحسب بالعلاقات التالية :

$$\begin{aligned} I1 &= 153.23 + 22518.7541 T \\ I2 &= 216.57 + 45037.5082 T \\ I3 &= 312.69 + 32964.3577 T \\ I4 &= 350.74 + 445267.1142 T - 0.00144 T^2 \\ I5 &= 231.19 + 20.2 T. \end{aligned}$$

فتكون معادلة حساب (L) بعد إضافة التصحيحات

أعلاه هي:

9. تحسب قيمة زاوية الساعة للشمس عند الغروب والشروق بالعلاقة الآتية [5,4]:

$$H_1 = \cos^{-1} \{ \tan(\Phi) \cdot \tan(\delta) \} \dots \dots \dots (13)$$

حيث  $\Phi$  خط عرض الراصد.

10. تحسب قيمة زاوية الساعة للشمس عندما تكون زاوية السمّت  $108^\circ$  (نهاية الشفق الفلكي) بالعلاقة الآتية [5,4]:

$$H_2 = \cos^{-1} \left\{ \frac{\cos(108) - \sin(\phi) \cdot \sin(\delta)}{\cos(\phi) \cdot \cos(\delta)} \right\} \dots \dots \dots (14)$$

11. تحسب مدة الشفق الفلكي (t) بالعلاقة الآتية [5,4]:

$$t = \{H_2 - H_1\} / 15 \text{ (in hours)} \dots \dots \dots (15)$$

12. تحول مدة الشفق الفلكي (t) إلى متوسط زمن كرينش (GMT) بضربها بالقيمة (0.99727) وكالاتي:

$$T = (0.99727) \cdot t \dots \dots \dots (16)$$

13. تحصر مدة الشفق الفلكي (T) بين (0.24) ساعة، ثم يضرب في 60 لكي يحول إلى وحدات الدقائق.

### النتائج والاستنتاجات

تم بناء برنامج لحساب مدة الشفق الفلكي، باستخدام العلاقات الموضحة في الجزء النظري، وبعد التأكد من صحة ودقة النتائج، بمقارنة النتائج مع الجداول الفلكية العالمية [1]، تم حساب مدة الشفق الفلكي لسنة 2008م لثلاثة مدن في العراق وهي بغداد بخط عرض ( $33.33^\circ$ )، والموصل بخط عرض ( $36.35^\circ$ )، والبصرة بخط عرض ( $30.5^\circ$ ) وكانت النتائج كما هي موضحة بالجدول 1.

بعد ذلك تم رسم تغيرات مدة الشفق الفلكي مع التاريخ خلال سنة كاملة للمدن بغداد والموصل والبصرة كما في الشكل 1.

$$L = L_1 + 0.00134 \cos(I_1) + 0.0015 \cos(I_2) + 0.002 \cos(I_3) + 0.00179 \sin(I_4) + 0.00178 \sin(I_5) \dots \dots \dots (3)$$

3. يحسب معدل الشذوذ الشمسي (M) باستخدام العلاقة الآتية [5,4]:

$$M = 358.47583 + 35999.04975 T - 0.00015 T^2 - 0.000033 T^3 \text{ (4)}$$

4. تحسب قيمة معادلة المركز للشمس (C) بالعلاقة الآتية [5,4]:

$$C = \{0.91946 - 0.004789 T - 0.000014 T^2\} \sin(M) + \{0.020094 - 0.0001 T\} \sin(2M) + 0.000293 \sin(3M) \dots \dots \dots (5)$$

5. تحسب قيمة خط الطول البروجي للشمس ( $\lambda$ ) باستخدام العلاقة الآتية [5,4]:

$$\lambda = L + C - 0.00569 - 0.00479 \sin(w) \dots \dots \dots (6)$$

حيث أن (w) تعطى بالعلاقة:

$$W = 259.18 + 1934.142 T + 0.00207 T^2 + 2.2 \times 10^{-6} T^3 \dots \dots \dots (7)$$

6. تحول الإحداثيات البروجية للشمس ( $\lambda$ ) إلى الإحداثيات الاستوائية كالاتي [5,4]:

$$E = \varepsilon + 0.00256 \cos(w) \dots \dots \dots (8)$$

حيث أن  $\varepsilon$  هو ميل الدائرة الكسوفية (Obliquity) وتعطى بالعلاقة:

$$\varepsilon = 23.452294 - 0.0130125 T - 0.00000164 T^2 + 5.63 \times 10^{-7} T^3 \dots \dots \dots (9)$$

7. تحسب قيمة العاملين (X) و (Y) المستخدمة لحساب الإحداثيات الاستوائية بالعلاقتين [5,4]:

$$Y = \cos(E) \cdot \sin(\lambda) \dots \dots \dots (10)$$

$$X = \cos(\lambda) \dots \dots \dots (11)$$

8. يحسب ميل الشمس ( $\delta$ ) كالاتي [5,4]:

$$\delta = \sin^{-1} \{ \sin(E) \cdot \sin(\lambda) \} \dots \dots \dots (12)$$



## المصادر

- [1] The Royal Astronomical Society of Canada,(2000),Observer s Hand book
- [2] Roy, A.E and Clarke, D.(1978): Astronomy Principles and Practice. Adam Hailer Ltd, Bristol.
- [3] المحمدي، عبد الرحمن حسين ( 1997 )،حركات الشمس والقمر الفيزيائية وتطبيقاتها للمواقيت الإسلامية، أطروحة دكتوراه، كلية العلوم . جامعة بغداد.
- [4]Simith,D.(1988), Practical Astronomy with your calculator. Second edition, Cambridge University press.
- [5] Meeus, J.(1982),Astronomical formula for calculators. Second edition, Willmann-Bell, Inc. USA.
- [6] بيلاني، حسن (1999)،مواقيت الصلاة دراسة جيوديزية، ألاتحاد العربي لعلوم الفضاء والفلك، عمان.

## Abstract

Twilight is the illumination in the horizon before sunrise and after sun set, in this paper the variation of Astronomical twilight time was calculated for three Iraqi main cities (Baghdad, Mousal and Basra) for 2008. It's was found there is difference in twilight time between the three cities, the variation between Baghdad and Mousal was (3-7)min, between Baghdad and Basra was (3-6)min and between Mousal and Basra was (6-14)min. Also it was found that difference between maxim and minimum twilight was (26)min for Baghdad, Mousal was(31)min, and Basra was (23)min. This difference it was Proved the reference criteria which give (90) min for twilight time after sunset is not correct.

## المناقشة و الاستنتاجات

- من ملاحظة الشكل ( 1 ) والذي يمثل سلوك لمدة للشفق الفلكي خلال سنة 2008م لثلاثة مدن في العراق وهي بغداد بخط عرض ( $33.33^\circ$ )، والموصل بخط عرض ( $36.35^\circ$ )، والبصرة بخط عرض( $30.5^\circ$ ) نجد أن:
1. السلوك العام لمنحي الشفق الفلكي في المدن الثلاثة متماثل، وهو أن أطول مدة للشفق تكون في الصيف (شهر حزيران)، ثم في الشتاء (شهر كانون الثاني)، ثم في الربيع. وأقل مدة للشفق تكون في الخريف ( شهر تشرين الأول).
  2. يوجد فرق في مدة الشفق على طول السنة بين المدن الثلاثة يتراوح الفرق بين بغداد والموصل من ( 3 . 7 ) دقيقة، والفرق بين بغداد والبصرة من ( 3 . 6 ) دقيقة، والفرق بين الموصل والبصرة من ( 6 . 14 ) دقيقة. وسبب هذا الفرق هو الاختلاف في خطوط العرض بين المدن الثلاثة، والذي يؤثر على قيمة زاوية الساعة للشمس كما هو مبين في المعادلتين (13) و(14) النظرية.
  3. اكبر مدة زمنية للشفق الفلكي تكون في شهر حزيران للفترة من 15 حزيران إلى 1 تموز، حيث تصل في بغداد إلى (107) دقيقة، وفي الموصل إلى (115) دقيقة، وفي البصرة إلى (101) دقيقة.
  4. اقل مدة زمنية للشفق الفلكي تكون في شهر تشرين الأول للفترة من 1 إلى 15 منه، حيث تصل في بغداد ( 81 ) دقيقة، وفي الموصل ( 84 ) دقيقة، وفي البصرة ( 78 ) دقيقة.
  5. ان وجود فرق بين أكبر وأصغر مدة للشفق على طول السنة يصل إلى ( 26 ) دقيقة في بغداد و في الموصل(31) دقيقة وفي البصرة( 23 ) دقيقة يؤكد خطأ المعيار الذي يعطي زمن(90) دقيقة بعد غروب الشمس لوقت نهاية الشفق المسائي على طول السنة [6]، إذ قد ينتهي الشفق قبل هذا الوقت في بغداد مثلاً بـ ( 9 ) دقائق في شهر تشرين الأول، وينتهي بعده في شهر حزيران بـ ( 17 ) دقيقة، لذا لا يصح أن يعطى زمن ثابت لوقت بداية أو نهاية الشفق على طول السنة.