

منقلات التنبؤ بمستويات الاضاءة الطبيعية في الفضاءات المعمارية لسماء العراق الصافية

د. مقداد حيدر الجوادي

قسم الهندسة المعمارية / الجامعة التكنولوجية

ملخص البحث:

عني البحث بتزويد المعمارين بمنقلات هندسية تساعد على التنبؤ بمستويات الاضاءة الطبيعية للسماء لمدينة بغداد والتي يمكن أن تمثل وبشكل قريب جداً مناطق الموصل والبصرة ولمختلف قياسات الشبائيك ذات الزوايا القائمة.

أن ما توفر لدى المعمارين ولحد الآن منقلات للسماء الغائمة كلياً وللسماء الافتراضية المتساوية الإضاءة (غير الحقيقية) والتي صممها البروفيسور البريطاني Hopkinson قبل سنة ١٩٦٤ حيث لم تكن أن ذاك حسابات مقرة للسماء الصافية وفي سنة ١٩٦٥ قام المهندس المعماري الدكتور ريجاد كتلر بعرض تفسيراته ومعادلاته في مؤتمر CIE في نيوكاسل/ بريطانيا والتي أقرت سنة (١٩٧٣) من قبل المنظمة العالمية للأضاءة
(CIE) International Commission on Illumination.

ورغم إقرار هذه المعادلة التي أخذت طريقها الى الكمبيوترات إلا أنه بقي المتوفر من منقلات لدى المعمارين هو ما متداول سابقاً للسماء الغائمة كلياً وللسماء الافتراضية المتساوية الإضاءة. ولغرض توفير ما يمكن الاستفادة منه للسماء الصافية وبلادنا بالخصوص فقد حاولنا إجراء دراسة وتجارب عملية للتأكد من ملائمة CIE Kittlers Formula لبلادنا وتم اعتماد هذه المعادلات في برنامج الحاسبة حيث تم تهيئة أربع منقلات صممت بأسلوب جديد وسهل الاستعمال لتساعد المصمم على التنبؤ بمستويات الاضاءة الطبيعية داخل الفضاءات المعمارية والمتسببة من مركبة السماء S.C. راجين أن يكون عملنا هذا ذو فائدة للعاملين في هذا المجال.

Protractors for Predicting Natural Lighting Levels in Architectural Spaces For Clear Sky in Iraq

Dr. Miqdad Haidar Al-Jawadi
University of Technology/Department of Architecture

Abstract

This paper deals with providing architects with protractors for clear sky natural lighting in order to help them in predicting light levels in architectural spaces which occur from any size of right angle windows.

The protractors, which had been designed by professor Hopkinson before 1964, available to architects at present are two protractors one for over-cast sky and another for virtual uniform sky- not quite true in reality-, as the calculation for clear skies had not been yet approved.

In 1965, Dr. Richard Kittler architect from The Slovak Academy of Science presented his explanation and his formula at CIE conference in New Castle UK., which was approved in 1973 by the International Commission on Illumination CIE.

Although the approved formula takes its way to computer programs, but the available protractors are still as before. Therefore, attempts are made to design a useful and simple type of protractor for clear sky depending on CIE Kittler's formula following a validation and confirmation experiment performed utilizing Baghdad sky

It is anticipated that this new type of protractor would help architects and designers in realizing better prediction of natural lighting levels caused by sky components in clear sky conditions.

المقدمة

تعتبر الإضاءة الطبيعية بكميتها وأسلوب توزيعها داخل فضاءات المباني من إحدى واجبات المصمم المهمة في توفير الراحة لمستخدمي هذه الفضاءات ولقد حاول المعماريون في بلدنا في الماضي وفي الوقت الحاضر اعتماد الإضاءة الطبيعية في تصاميمهم فكانت هذه المحاولات تعتمد على الحدس الشخصي لهؤلاء المصممون.

فكان استخدامها لدى البعض في غاية الكفاءة أما الآخرون فتدرج الأداء عندهم حسب درجة تحسهم وأبداعهم ويعزى غالبية المعماريون ضعف الأداء في استخدام الإضاءة الطبيعية إلى ندرة المعلومات حول الإضاءة الطبيعية للسماء الصافية ولمدينة بغداد بالخصوص مما جعلت تصاميمهم تعتمد على اجتهاداتهم الشخصية أو اعتماد معلومات لا تنطبق على طبيعة سماء العراق (كاستخدام المعلومات التي وفرها مركز بحوث البناء البريطاني للسماء الافتراضية غير الحقيقية المتساوية الإضاءة). علما بأن السماء الصافية ليست متساوية الإضاءة حتى في المقطع الأفقي كما هو الحال في السماء الافتراضية أو الغائمة كلياً ولقد حاول بعض المهتمين من المعماريين والباحثين إجراء البحوث حول الإضاءة الطبيعية لمدينة بغداد ولكن عددها لا زال قليلاً مما أبقى المكتبة المعمارية فقيرة في هذه الدراسات نسبة إلى الدراسات المناخية والحرارية الأخرى وذلك بسبب صعوبة هذه الدراسات وكون حسابات الإضاءة الطبيعية للسماء الصافية بقيت وحتى سنة

١٩٧٣ غير متفق عليها على النطاق العالمي بينما حسابات الإضاءة الطبيعية للسماء الغائمة والافتراضية كانت معروفة منذ القرن التاسع عشر وما جرى عليها من دراسات حديثة إنما كان في طبيعة أظنارها للاستخدام وليس في حساباتها. لقد حاولنا في بحثنا الحالي تجهيز المعماري بمنقولات تساعد المصمم على معرفة مستوى الإضاءة الطبيعية لأي فضاء من خلال أي شبك من الشبائيك المتعامدة الأضلاع. واستخدام لذلك آخر المعادلات المقررة عالمياً وهي معادلة المهندس المعماري Richard Kittler مع ما جاء من إضافات وتعديلات حسب الأجواء المختلفة إضافة إلى ما قمنا به من تجارب لسماء بغداد لتحقيق ما تم إجراءه من حسابات متميزين أن نتحقق الفائدة في ما نقدمه ومن الله التوفيق.

الإضاءة الطبيعية والراحة الإنسانية:

تعتبر الإضاءة بالنسبة للإنسان حاجة نفسية إضافة إلى كونها مطلب أدائي، وحتى بعد ظهور الإضاءة الاصطناعية فإن الإضاءة الطبيعية بقنت مطلباً إنسانياً وأدائياً وأصبح على عاتق المعماري ليس توفير مستوى الإضاءة لأغراض الأداء فقط بل أن تكون هذه الإضاءة ملبية متطلبات الراحة البصرية في جوانبها الإنسانية، وهذا يتطلب من المعماري الأمام بطبيعة الأجواء الخارجية حول المبنى وأثرها على توزيع الإضاءة السماوية على واجهات الابنية وأن يكون لديه من البيانات أو الأدوات ما يساعده على التنبؤ بهذه المستويات داخل الفضاءات لتغطية حرية التحرك أو الأبداع تصميمياً بين الموازنة أو التناقض.

استنارة القبة السماوية

إضافة إلى التغير الكبير تبعاً لتغير زاوية ارتفاع الشمس وبهذا فإن مستويات الإضاءة على واجهات المبنى تكون متغيرة خلال اليوم وحتى في الاتجاه الجغرافي الواحد مما يسبب تغيراً جمالياً لهذه الواجهات ولا تتكرر اللقطة الواحدة إلا مرتين في السنة. إن من الملاحظ في السماء الصافية أن مستوى الاستنارة عند الأفق عالياً نتيجة انعكاس ضوء الشمس على الأرض وكون كثافة الهواء ونسبة بخار الماء والغبار أعلى من السمات مما يؤدي إلى انتشار الضوء فيها بنسبة أعلى. وتبعاً لنقاوة الجو وصفاته يزداد تعقيد حساب الاستنارة الطبيعية لاجراء القبة السماوية.

بقي الحساب الرياضي للاستنارة الطبيعية للسماء الصافية غير متفق عليه حتى عام ١٩٧٣ حيث اقرت المنظمة العالمية للإضاءة (CIE) معادلة المهندس المعماري الدكتور ريجارد كتلر [١] والتي كان قد أعلن عنها سنة ١٩٦٥ في مؤتمر الشمس في العمارة في مدينة نيوكاسل في بريطانيا [٢] وأخذت هذه المعادلة طريقها إلى البرمجيات المعقدة وبقي ما تيسر لدى المماريين للاستخدام المنقولات الخاصة بالسماء الغائمة كلياً والسماء الافتراضية*

الشبابيك وإضاءة الفضاءات الداخلية

إن كمية الإضاءة الداخلة من الفتحات والشبابيك رغم عدم اعتبارها الكل في تحقيق الراحة البصرية إلا أنها تعتبر المنطلق لتحقيق مستوى الراحة البصرية المرتبطة بأسلوب توزيع الإضاءة الطبيعية.

تختلف مستويات الاستنارة الطبيعية وأسلوب توزيعها في القبة السماوية حسب طبيعة السماء وحسب زاوية ارتفاع الشمس فالسماء الغائمة كلياً تعمل عمل المشتت البلاستيكي الحليبي اللون الذي يوضع على المصابيح فتكون الإضاءة الصادرة منه شبه متساوية على جميع أجزاء غلاف المصابيح وهكذا نجد أن الإضاءة في أفق القبة السماوية الغائمة كلياً متساوية في جميع الاتجاهات ضمن زاوية الارتفاع الواحدة على الأفق لكنها تختلف وبنسبة ٣:١ بين الأفق والسمت حيث تكون أعلى مستوى إضاءة في سمت وتجدد الإشارة هنا إلى أن موقع الشمس في مثل هذه القبة السماوية لا يمكن تحديده بالنظر بسبب سمك الطبقة المشتتة. ويعتبر الحساب الرياضي لمستوى الاستنارة للسماء الغائمة كلياً سهلاً ومقدوراً عليه بسبب هذا التساوي في توزيع الإضاءة، حيث نجد أن حسابات الاستنارة الطبيعية للسماء الغائمة كلياً كان متيسراً منذ القرن التاسع عشر والذي يسر على الباحثين تجهيز المصممين بالمنحنيات والمنقولات التي يمكن بواسطتها حساب مستويات الإضاءة داخل الفضاءات المطلية على السماء الغائمة. أما في السماء الصافية فإن نفاذ الجو والكثافة المتغيرة في طبقات الهواء أدى إلى أن تكون أي نقطة من القبة السماوية لها استنارة مختلفة عن غيرها وهي متغيرة في اللحظة الواحدة ضمن الخط الأفقي الواحد للقبة السماوية

* السماء الافتراضية: سماء أفترضها العالم Moon بأنها سماء متساوية الاستنارة لكنها صافية وكانت هذه السماء في قياساتها لاتشابه قيم السماء الصافية.

السماء (S.C.) داخل الفاضاءات يتأثر بتكبير مساحة الفتحات وتناسب ابعادها ولكنه وجد أنه مهما كبر حجم الفضاء أو صغر فإن هناك قاسم مشترك واحد يمكن الرجوع اليه في تحديد تغيير مستويات الاستضاءة على أي نقطة في الفضاء من أي شبك الا وهو الزاوية الصلبة [٤] [٥] والمتمثلة بالجزء من القبة المرئي من خلال فتحة الشباك نسبة الى النقطة المواد قياس الاستضاءة الطبيعية عليها والذي يتحدد بمركبتين (شكل ١).

أ. المركبة اللاقوية : والتي تحدد حالة توزيع الاستضاءة أفقياً في قبة السماء المرئية من تلك النقطة.
ب. المركبة العمودية: والتي تحدد حالة توزيع الاستضاءة عمودياً في قبة السماء المرئية من تلك النقطة.

إن هذه العلاقة المحددة بهاتين المركبتين تمثل الوضع النسبي لتوزيع الاستضاءة في السماء (configuration factor) عندما تجرد من القيمة الرقمية للاستئارة الخارجية الكلية للسماء والتي أصطلحت عليها الـ CIE بعامل السماء [Sky Factor (S.F)] والتي وجدنا أنه يمكن وضعها على شكل منقلات لتوفير للمصمم المعلومات بشكل سهل للتنبؤ بمستويات الاضاءة داخل الفضاءات من أي شبك من الشبائيك المتعامدة الأضلاع.

لذا لا بد من أن يعرف المصمم كيف يدخل المستوى المطلوب من الاستضاءة السماوية داخل الفضاءات المعمارية ليتهيأ فنياً وبأسلوب توزيع الفتحات الى تحقيق الراحة البصرية في داخل الفضاءات.

١. تحديد القيمة التصميمية لمستوى الاستئارة السماوية الخارجية**:

باعتبار أن الاستئارة الخارجية تتغير خلال اليوم وخلال السنة وأنها لا تستقر على قيمة واحدة لذا فإن العاملين في مجال استخدام الإضاءة الطبيعية في التصاميم المعمارية قد أنفقوا على قيمة تصميمية للسماء الخارجية تعتمد على بموجبها الشبائيك هذه القيمة كمتوسط شدة ولايؤثر اختبار هذه القيمة على حالة سلوك توزيع الإضاءة المسمى معامل استضاءة (S.F.) السماء والتباين الطبيعي الذي يحدث داخل الفضاءات. وتختلف الأسس التي بموجبها يتم اختيار القيمة التصميمية للسماء الخارجية حسب طبيعة مناخ المنطقة، وفي العراق ذو المناخ الحار الجاف فإن اختيار القيمة التصميمية تم تحديده أستناداً الى تحليل مناخ العراق ولسته عشر أتجاهاً للبناء معتبرين الاشعاع الشمسي المباشر موازياً للشبائيك (المبنى) [٣] وكما في الجدول (١).

٢. تحديد العلاقة بين تناسب أبعاد الشبائيك والنقاط داخل الفضاءات:

ولو أن مستوى الاستضاءة من مركبة

** الاستئارة السماوية الخارجية هي أستئارة القبة السماوية محجوب منها قرص الشمس
: باعتبار أن الاستئارة الخارجية في المناطق الصحاحية تأتي بشكل رئيسي من ثلاث مركبات هي مركبة أستئارة القبة السماوية S.c ومركبة الاشعاع الشمسي المباشر D.C ومركبة الاشعاع المنعكس من المصدات الخارجية E.R.C فإن تأثير استئارة القبة السماوية S.C لوحدها يتحقق حينما لا يكون لمركبة الاشعاع الشمسي المباشر ومركبة الاشعاع المنعكس من المصدات الخارجية تأثير وهذا يحدث إذا كان الاشعاع الشمسي موازياً (ماس) للشبائيك والمباني المقابلة.

الاسس العلمية لحساب الـ S.F. (عامل

السماء) و S.C. مركبة السماء للسماء

الصاحبة:

إن عامل السماء على نقطة ما داخل الغرفة هي مجموع الاستضاءة القادمة من أجزاء القبة السماوية التي تراها هذه النقطة مقسومة على قيمة الاستضاءة الخارجية لمجموع أجزاء القبة السماوية على السطح الأفقي.

$$S.F = \frac{EP}{ES}$$

حيث Ep = الاستضاءة على النقطة p داخل الغرفة من فتحة غير مزججة مناسبة بـ Candle/m².

و Es = الاستضاءة الخارجية من قبة السماء غير المعاقدة محذوف منها قرص الشمس مقاسة بـ Candle/m².

إن قيمة Ep المحسوبة على نقطة من فتحة غير مزججة تختلف عن Ep من فتحة مزججة وبذلك سوف لا يكون حاصل القسمة يساوي عامل السماء لكون الوضع النسبي لتوزيع الاستضاءة سيكون مختلفاً بسبب وجود زجاج وقد أطلق على هذه الحالة أسم مركبة السماء (Sky Component S.C) بدلاً من عامل السماء Sky Factor وهذا ما سيتم دراسته وأعماده في المنقولات.

$$S.C = \frac{Ep \text{ من فتحة مزججة}}{ES \text{ من سماء غير معاقدة}}$$

$$Ep = M \int_{WF}^0 L_p T_{\psi} \cos \theta \, d\omega$$

حيث M = معامل نفاذية الزجاج

Lp = استنارة السماء في الاتجاه المحدد مقاس بـ cd/m²

T_ψ = معامل نفاذية الزجاج

WF = الزاوية الصلبة للمساحة الزجاجية

θ = زاوية سقوط الضوء على السطح

$$W = \int_{WF}^0 d\omega = \int_{\rho_1}^{\rho_2} \int_{\theta_1}^{\theta_2} \sin \theta \, d\theta \, d\rho$$

وباعتبار أن Lp تتغير تبعاً لـ ρ ، θ ، وأن T_ψ تتغير تبعاً للزاوية ψ المحصورة بين اتجاه الضوء القادم من حافة الشباك الى النقطة داخل الفضاء والعمود المقام على الشباك من النقطة داخل الفضاء (أنظر شكل ٢). [٦]

والتي حددها Rivero بـ

$$T_{\psi} = \frac{T_0}{0.9823} \cos \psi (1 + \sin^3 \psi)$$

حيث T₀ = نفاذية الزجاج في الزاوية العمودية.

بذلك يمكن أن تكون المعادلة S.C =

$$S.C = \frac{M}{0.9823 ES} \int_{\rho_1}^{\rho_2} \int_{\theta_1}^{\theta_2} L_p(\theta, \rho) \cos \psi (1 + \sin^3 \psi) \cos \theta \sin \theta \, d\theta \, d\rho$$

من المعادلة المقررة من CIE [٢], [٨]

$$L_p = L_z \frac{f(\gamma)\zeta(\theta)}{f(Z_0)\zeta(0^\circ)}$$

وبما أن $F(Z_0, L_z)$ لا تعتمد على الزوايا θ, ρ وأنه يمكن سحبها خارج التكامل عليه يمكن كتابة المعادلة

$$S_c = \frac{ML_z T_0}{0.9823 E_s F(Z_0)\zeta(0^\circ)} \int_{\Omega_1}^{\Omega_2} \int_{\rho_1}^{\rho_2} f(\gamma)\zeta(\theta)(\cos\psi(\sin^3\psi + 1))\cos\theta\sin\theta d\theta d\rho$$

وباعتبار أن

$$\frac{L_z}{E_s \cdot F(Z_0)\zeta(0^\circ)}$$

يمكن حسابها من المعادلات الخاصة بها فقد قام الدكتور T.Nagata من جامعة Fukui اليابانية بحساب هذه القيم للزوايا من ١٠-٩٠ ولكل ١٠ درجات من زوايا ارتفاع الشمس والتي تم تحويلها من قبل الباحث الى مخطط لا استخراج كافة الزوايا التي يحتاجها الباحثون (مخطط ١) والتي اصطلح عليها بـ NSC. ولحساب مركبة السماء SC بدلالة ρ, Ω والتي ستصمم بموجبه المنقلات تم اجراء عدد من التحويلات واصبحت صيغة المعادلة كما في ادناه

$$S_c = \frac{T_0}{0.9823 * N_{sc}} \int_{\Omega_1}^{\Omega_2} \int_{\rho_1}^{\rho_2} [0.91 + 10 e^{(-3\gamma)} + 0.45 \cos^2 \gamma]^*$$

$$\left[\frac{\sin^2 \Omega \cos \Omega \cos^3 \rho}{(\cos^2 \Omega \cos^2 \rho + \sin^2 \Omega)^{2.5}} \right] * \left[1 + \left(\frac{\sin^2 \Omega + \cos^2 \rho (\cos^2 \Omega - \sin^2 \Omega)}{\cos^2 \Omega \cos^2 \rho + \sin^2 \Omega} \right)^{1.5} \right] * \left[1 - e^{-0.32} \left(\frac{\cos^2 \Omega \cos^2 \rho + \sin^2 \Omega}{\cos \Omega \cos \rho} \right) \right] d\rho d\Omega$$

علماً بأن $\gamma =$ الزاوية المحصورة بين النقطة في قبة السماء وموقع السميت ولحساب γ بدلالة ρ, Ω يعوض عنها بـ

$$\gamma = \cos^{-1} \left(\frac{1}{(\cos^2 \Omega \cos^2 \rho + \sin^2 \Omega)^{0.5}} (\sin \Omega \sin Z_0 \cos(\rho + \rho_w + \rho_s) + (\cos \Omega \cos Z_0)) \right)$$

$$\begin{aligned} * f(\gamma) &= 0.91 + 10 \exp(-3\gamma) + 0.45 (\cos \gamma)^2 \\ \zeta(0) &= 1 - \exp(-0.32 \sec(0)) \\ f(Z_0) &= 0.91 + 10 \exp(-3Z_0) + 0.45 ((\cos(Z_0))^2 \\ \zeta(0^\circ) &= 0.27385 \end{aligned}$$

حيث $\rho =$ الزاوية المستطحة حافتى الشباك أنظر الشكل (٢). $\rho_w =$ زاوية اتجاه الشباك محسوبة من الشمال. $\rho_s =$ زاوية اتجاه الشمس محسوبة من الشمال $-Z_0 =$ الزاوية المحصورة بين السميت وموقع الشمس = ٩٠-زاوية ارتفاع الشمس.

برنامج الحاسبة

تم تصميم برنامج حاسبة بلغة Quick Basic لاستخدام نتائجه في تصميم المنقلات ولغرض التأكد من صحة البرنامج تم مقارنة نماذج من النتائج مع برنامج Quick I والذي أعطى تطابقاً في النتائج علماً بأن برنامج Quick I يستخدم Simpson's Rule في حساب التكامل المزدوج بينما قمنا باستخدام

Gauss Quadrature Method في حساب التكامل المزدوج، كما تم إجراء تجارب عملية لقياس مستوى الاستضاءة لمركبة السماء SC. الحاصلة من شبك أبعاده ١*١ متر وعلى ارتفاع ١ متر عن الأرض ضمن نموذج لغرفة أبعادها ٤*٥ متر بمقياس ١/١٠.

وقد أعطت النتائج العملية قيماً سائدة للبرنامج حيث أن الفروقات كانت من صفر - ١٩% وكما في الجدول (٢). إن حدوث الفروقات بين التجارب العملية ونتائج برنامج الحاسبة كان بسبب عدم استخدام الزجاج في التجارب العملية لعدم استطاعتنا الحصول على زجاج بسبك يمثل مقياس النموذج (١/١٠) بينما يعتمد البرنامج في حساباته وجود الزجاج.

منقلات حساب مركبة السماء SC

أ - أنواع المنقلات المرفقة

وهي أربع منقلات تمثل كل منقلة سلوك الإضاءة لمركبة السماء SC على ما لا نهاية من النقاط داخل الفضاء من أي شبك من الشبائيك المتعامدة الأضلاع في حالة كون اتجاه الشمس (الإشعاع الشمسي) موازياً لفتحة الشبك من الخارج.

تمثل المنقلة رقم ١ زاوية ارتفاع الشمس ٣٥° والمنقلة رقم ٢ زاوية ارتفاع شمس ٤٥° والمنقلة رقم ٣ زاوية ارتفاع شمس ٥٥° والمنقلة رقم ٤ زاوية ارتفاع شمس ٦٥°.

ب - محتويات المنقلة

تحتوي المنقلة وكما موضح في الشكل رقم (٣) ما يلي:

(A) وتمثل تقسيمات منقلة هندسية لاستخدامها في تحديد علاقة النقطة المطلوب حساب مركبة السماء عليها من الشبك المعرف ارتفاعه وعرضه بالزوايا من النقطة المطلوبة.

(B) خطوط نصف دائرية متحدة المركز تمثل قيم زوايا موقع النقطة من الحافة الأفقية للشبك الواقعة في الجزء المقابل لموقع الشمس (TS) انظر شكل (٤) وللزوايا من ٥° - ٨٥°.

(B b) خطوط نصف دائرية متحدة المركز تمثل قيم زوايا موقع النقطة من الحافة الأفقية للشبك الواقعة في الجزء المعاكس لموقع الشمس (AS) انظر شكل (٤) وللزوايا من ٥° - ٨٥°.

(C) تمثل قيم مركبة السماء S C للزوايا العمودية من (٥° - ٨٥°) الممثلة للشبك للجزء المقابل لموقع الشمس TS.

(C b) تمثل قيم مركبة السماء للزوايا العمودية من (٥° - ٨٥°) الممثلة للشبك للجزء المعاكس لموقع الشمس AS.

(D) خطوط منقطة لتسهيل قراءة قيم S C من العمود الوسطي (E).

(E) مسطرة قيم مركبة السماء S C بالمائة % استخدام المنقلة

١. استناداً إلى تحليل مناخ العراق والذي

يموجبه تم تحديد القيمة التصميمية

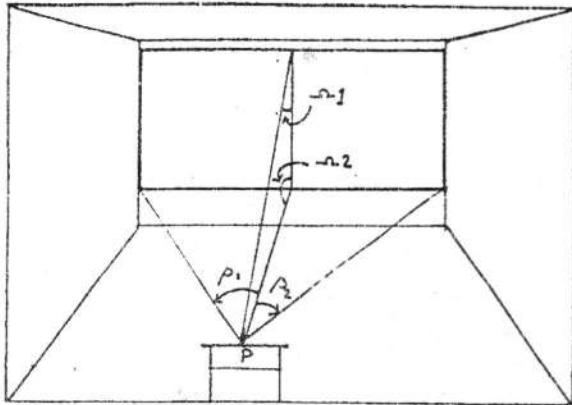
الاستتارة الخارجية للقبعة السماوية حسب قيمة زاوية ارتفاع الشمس المعتمدة في كل الاتجاهات الستة عشرة الرئيسية يتم اختيار المنقلة المناسبة لذلك الاتجاه.

- ١٣- تجمع القيمتين $٢٤,٤ + ٤,٩ = ٧,٣$
- ١٤- يطرح من هذه القيمة قيمة الجدار تحت الشباك $C + B$ وذلك بنفس الاسلوب مع اعتبار أن زاوية ارتفاع الجزء $B, C = ٢٥^\circ$
- ١٥- من المنقلة فان قيمة SC القادمة من الجزء $C = ٢٢\%$ وللجزء $B = ٢\%$ إذن $B+C = ٣٤\%$
- ١٦- يطرح قيمة الجزء $(B+C)$ من القيمة الأصلية التي كانت ٣٧%
- $٣٧\% - ٣٤\% = ٣,٩\%$
- ١٧- تستخرج قيمة اللاستتارة من مركبة السماء بضرب قيمة السماء $X Sc\%$ فإذا اعتبرنا ان قيمة السماء التصميمية لاتجاه الشرق حسب تحليل مناخ العراق =
- ١٥١٩٤ لوكس فتكون قيمة $Sc =$
- $١٥١٩٤ * ٣,٩\% = ٥٩٢$ لوكس وهذه هي قيمة الاستضاءة على النقطة P من مركبة السماء فقط.

- كما ويمكن للمصمم وحسب رغبة (دون التقيد بتوصيات تحليل مناخ العراق) تحديد زاوية ارتفاع الشمس التي يروم أن يصمم بموجبها .
- ولبيان كيفية استخدام المنقلات نفرض إننا سنتبع توصيات تحليل مناخ العراق فإذا كان لدينا شبك باتجاه الشرق نستخدم المنقلة رقم (٤) لزاوية ارتفاع شمس ٦٥°
٢. نرسم المخطط الأفقي للغرفة أو الفضاء محسوباً فيه سمك الجدار أو الجدران التي تحوي الشبائيك ويحدد مكان النقاط المطلوب حساب مركبة السماء عليها داخل الفضاء ويحدد خارج المخطط موقع الشمس واتجاه الشباك شكل (٤ و ٥).
٣. يرسم المخطط العمودي للفضاء ولكل شبك على حدة مبيناً موقع الشباك عن الأرض وعن السقف ومستوى النقطة المطلوب حساب مركبة السماء عليها عن الأرض شكل (٦).
- ٤- تحسب الزاوية العمودية dph ولتكن ٦٥° والزاوية Iph ولتكن ٢٥°
- ٥- تحسب الزاوية gph ولتكن ٤٥° والزاوية aph ولتكن ٣٥°
- ٦- من المخطط الأفقي واتجاه الجدار وموقع الشمس يحدد Ts, As
- ٧- تثبت قيمة الزاوية hpa في الجهة اليمنى من المنقلة الممثلة الى Ts وعلى الخط B $= ٤٥^\circ$
- ٨- تثبت قيمة الزاوية dph على المنحنيات يمين المنقلة وهي (٦٥)
- ٩- تقرأ قيمة Sc على الخط B (٤٩%)
- ١٠- تثبت قيمة الزاوية hpg في الجهة اليسرى من المنقلة الممثلة الى AS وعلى الخط $B_١$ (٣٥°)
- ١١- تستخدم $dph = ٦٥^\circ$
- ١٢- تقرأ قيمة SC على الخط $E = ٢٤\%$

جدول رقم (١) يمثل القيم التصميمية لزاوية ارتفاع الشمس

المعتمدة في حساب الإضاءة الطبيعية حسب اتجاه الشباك .

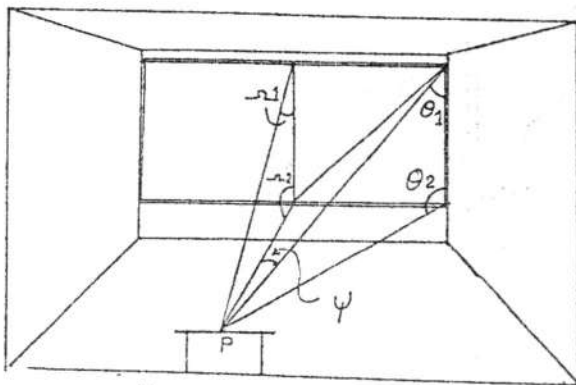


شكل رقم (١) يبين المركبة الأفقية والعمودية المؤثرة في حساب الأستضاءة داخل الفضاءات

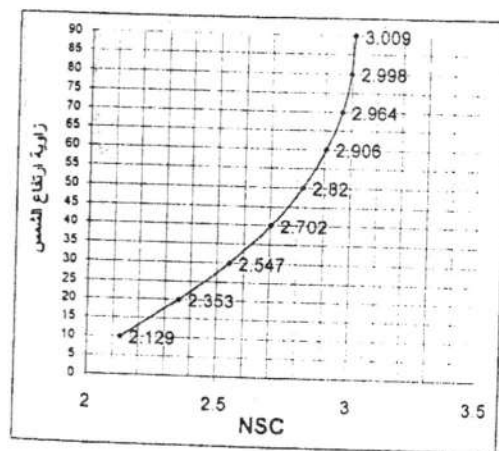
القيمة التصميمية لزاوية ارتفاع الشمس	الاتجاه من الشمال بالدرجات
35°	180, φ
45°	337.5, 202.5, 157.5, 22.5,
55°	315, 225, 315, 45
65°	292.5, 247.5, 112.5, 67.5
65	270, 90

جدول رقم (٢) مقارنة بين النتائج العملية ونتائج البرنامج المعتمد

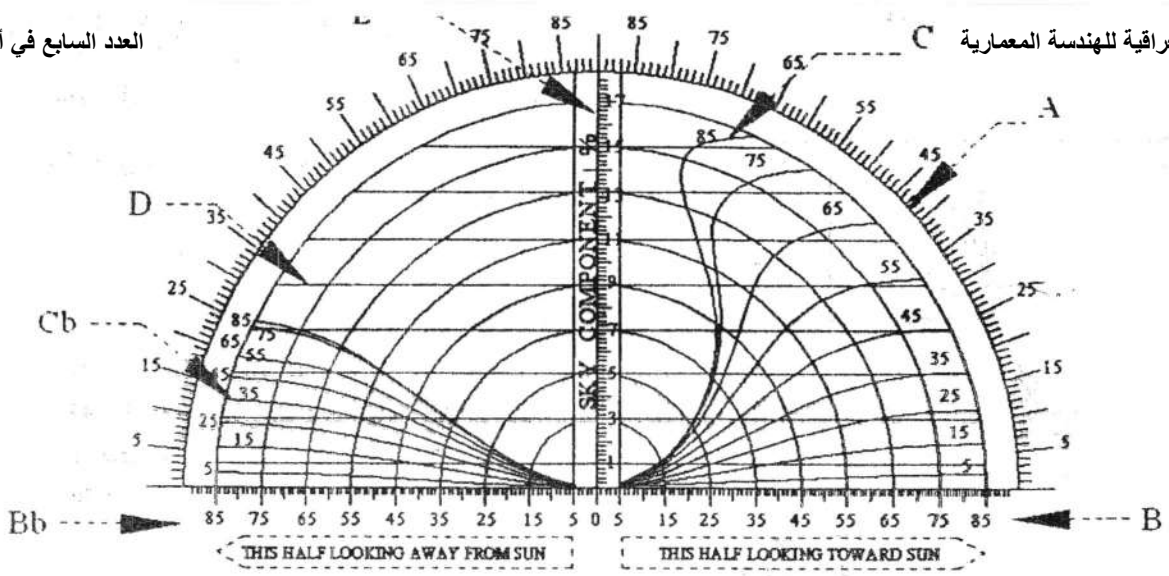
النسبة العلوية لدقة البرنامج	قيم مركبة الساء SC %		بعد النقطة عن منتصف قاعدة الشباك	
	التجارب	برنامج الحاسبة	أفخيا	عموديا
91.38%	8.333	7.6148	0.0m	0.75m
81.00	4.111	3.3348	0.0m	1.25
88.00	1.95	1.716	0.0m	1.75
88.43	1.115	0.986	0.0m	2.25
94.91	0.699	0.616	0.0m	2.75
97.37	0.419	0.408	0.0m	3.25
100.709	0.282	0.284	0.0m	3.75



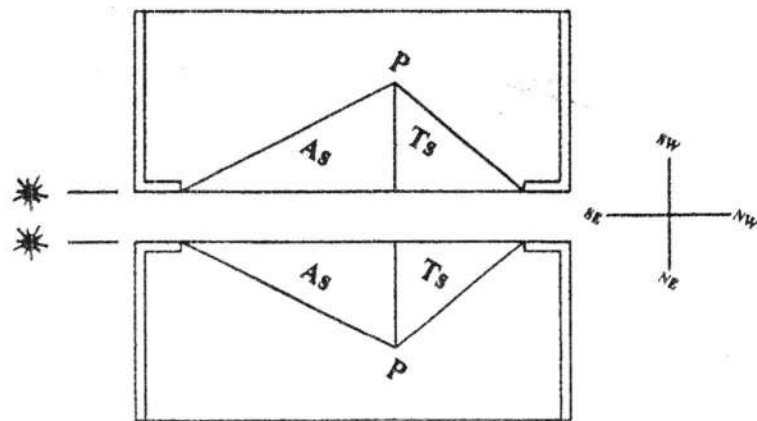
شكل رقم (٢) يبين موضع الزاوية. θ ، ψ



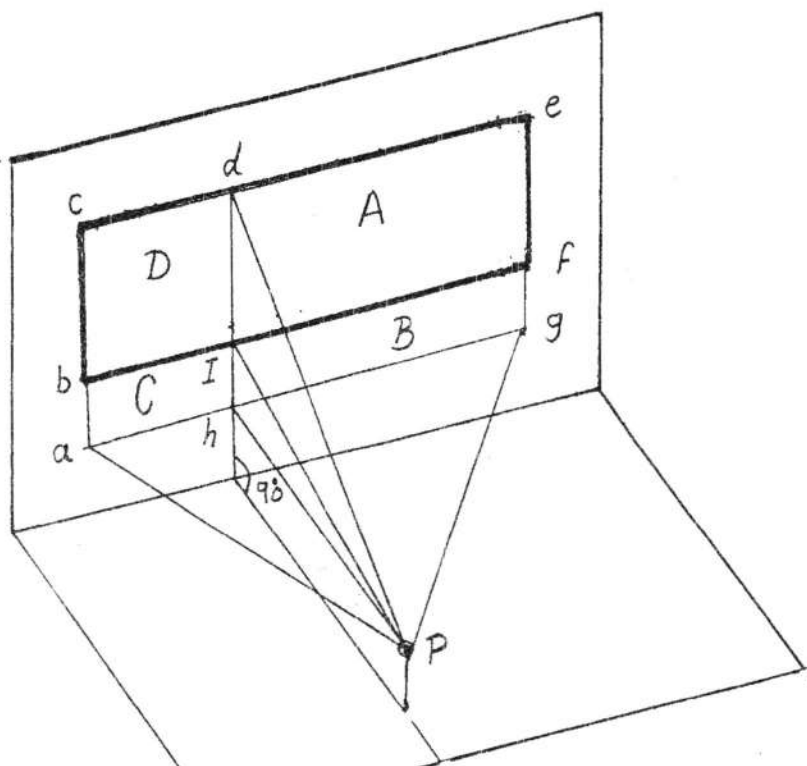
مخطط رقم (١)



شكل رقم (٣) يعطي محتويات المنقلة

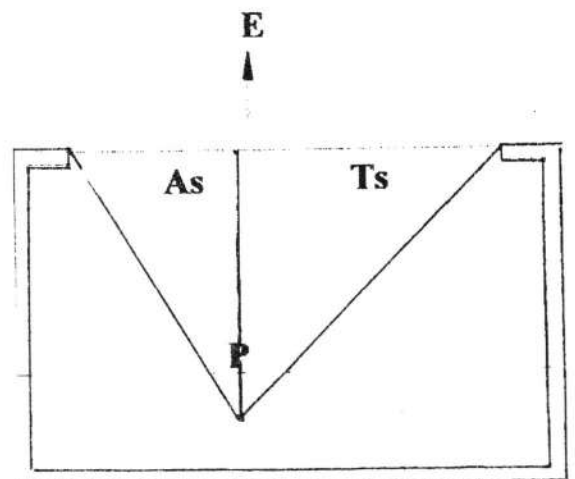


شكل رقم (٤) المخطط الأفقي حسب الاتجاه الجغرافي وموقع الشمس (الmmas)



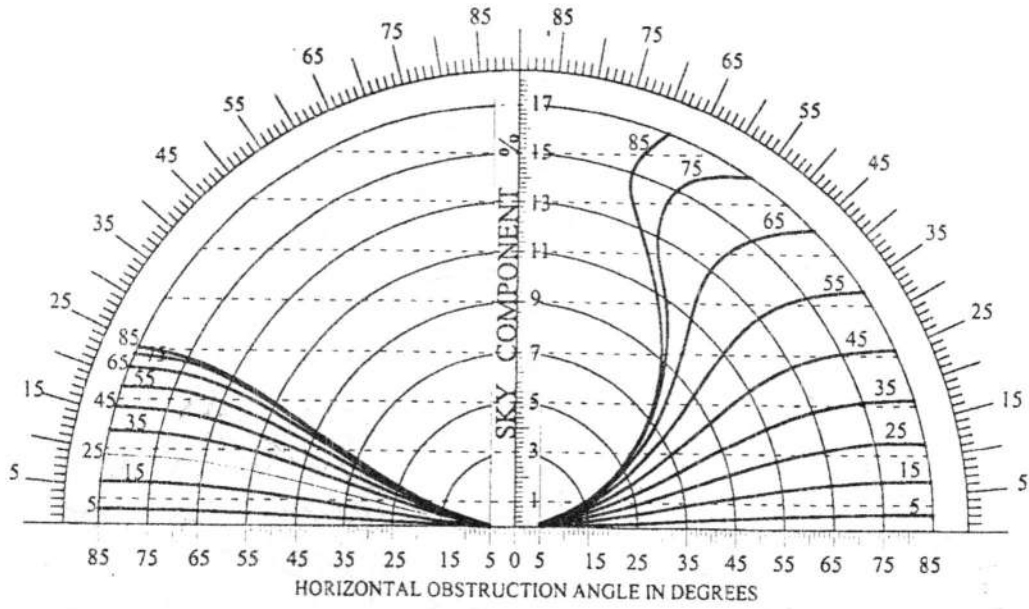
شكل رقم (٦) المخطط العمودي مبيناً موقع

الشباك وموقع النقطة المطلوبة .



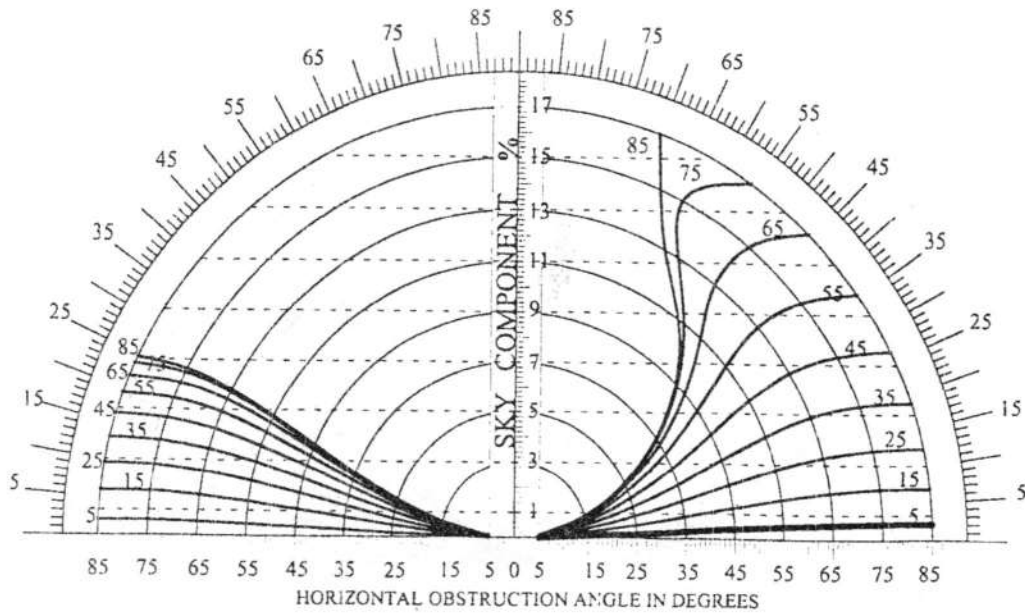
شكل رقم (٥) المخطط الأفقي مبيناً موقع

الشباك والنقطة المطلوبة .



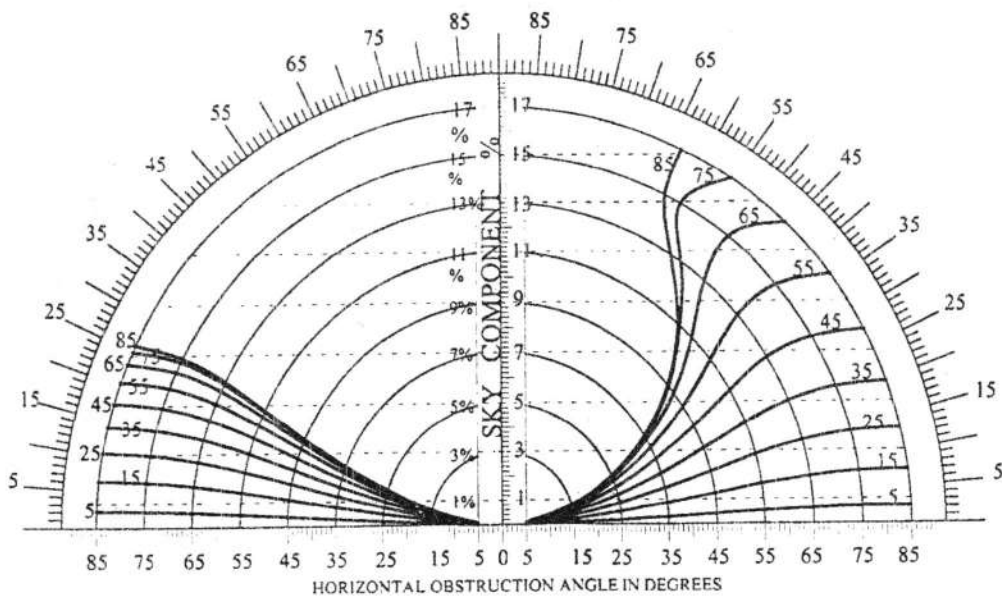
منقلة رقم (١)

حساب الإنارة الطبيعية من مركبة السماء (SC) للشبابيك المتعامدة الاضلاع
(زاوية ارتفاع الشمس ٣٥ درجة)



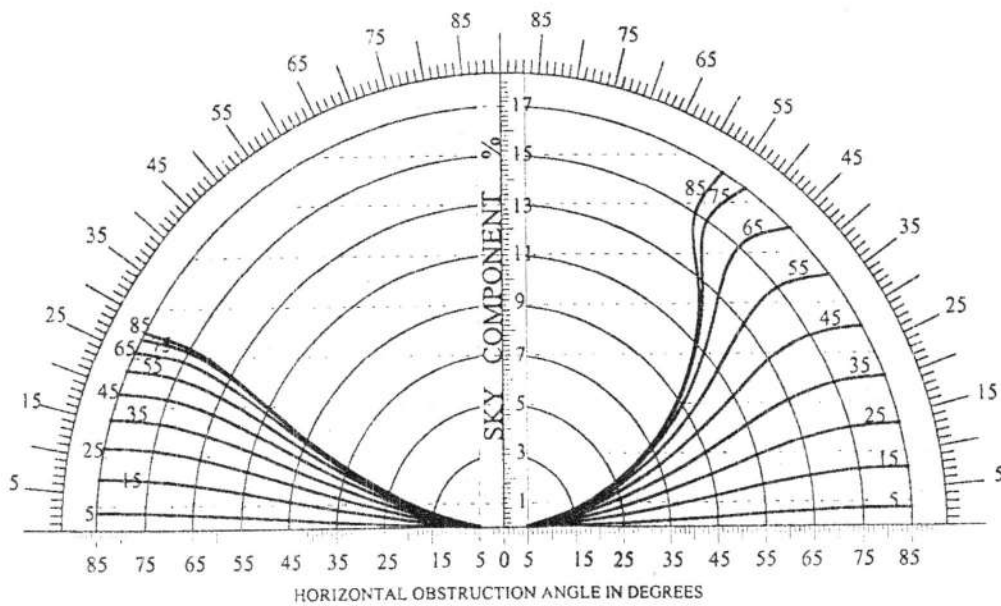
منقلة رقم (٢)

حساب الإنارة الطبيعية من مركبة السماء (SC) للشبابيك المتعامدة الاضلاع
(زاوية ارتفاع الشمس ٤٥ درجة)



منقلة رقم (٣)

حساب الإضاءة الطبيعية من مركبة السماء (SC) للشبابيك المتعامدة الاضلاع
(زاوية ارتفاع الشمس ٥٥ درجة)



منقلة رقم (٤)

حساب الإضاءة الطبيعية من مركبة السماء (SC) للشبابيك المتعامدة الاضلاع
(زاوية ارتفاع الشمس ٦٥ درجة)

References

- 1- CIE "Standardization of Luminance Distribution on Clear skies", Publication-CIE No. 22 (Tc-4.2) 1973.
- 2- Kittler, Richard "Standardization of Outdoor Condition for Calculation of Daylight Factor with Clear Skies", Proceedings of the CIE International Conference, University of Newcastle-Upon-Tyne 1965, U.K.
- 3- Al-Jawadi, Miqdad "Window Optimisation for Iraqi Houses" PhD. Theses, University of Strathclyde, pp223, June 1986, U.K.
- 4- Krochmann, J. "Quantitative Data on Daylight for Illumination" Lighting Research and Technology Volume 6 No.3 PP 165 -171, 1974
- 5- Richard Kittler et.al. "The personal Computer Design Aid", School of Architecture, University of New South Wales, Sydney 1987
- 6- Harvey, J. et. Al. "Calculating Interior Daylight Illumination", Lawrence Berkley Laboratory, University of California, LBL- 11687, April, 1983, U.S.A..
- 7- Edmonds, I. R. & Greenup, P.J. "Daylighting In Tropics", Solar Energy Volume 73 Issue 2, August 2002, pp. 111-121, Elsevier Science Publisher, U.S.A.
- 8- Matusiak, B. Aschehong, Q. "Algorithms for Calculating of Daylight Factor in Streets, Lighting Research and Technology, 1 June 2002 Vol. 34 No. 2 pp. 135-145 June 2002 U.K
- 9- Bryan, H. et.al. "Quicklite 1 Daylight for the TI59 Calculator" Lighting Design and Application" Vol. 11, Part6, pp.1-25, June 1981
- 10- Ng E. "Simplified Daylighting Design Tool for High-Density Urban Residential Buildings" Lighting Research and Technology, 2001, Vol. 33, No.4 pp259-272, March, 2001, U.K