



HAL
open science

Propriétés des chenaux optiques, leur chromatisme et ses effets sur la réfraction astronomique

Luc Dettwiller

► **To cite this version:**

Luc Dettwiller. Propriétés des chenaux optiques, leur chromatisme et ses effets sur la réfraction astronomique. 2022. hal-03631701v1

HAL Id: hal-03631701

<https://hal.science/hal-03631701v1>

Preprint submitted on 5 Apr 2022 (v1), last revised 8 Dec 2024 (v5)

HAL is a multi-disciplinary open access archive for the deposit and dissemination of scientific research documents, whether they are published or not. The documents may come from teaching and research institutions in France or abroad, or from public or private research centers.

L'archive ouverte pluridisciplinaire **HAL**, est destinée au dépôt et à la diffusion de documents scientifiques de niveau recherche, publiés ou non, émanant des établissements d'enseignement et de recherche français ou étrangers, des laboratoires publics ou privés.



Distributed under a Creative Commons Attribution - NonCommercial 4.0 International License

Propriétés des chenaux optiques, leur chromatisme et ses effets sur la réfraction astronomique

Properties of optical ducts, their chromatism and its effects on astronomical refraction

Luc Dettwiller ^a

^a Professeur honoraire de Chaires Supérieures

E-mail: dettwiller.luc@gmail.com

Abstract. The fundamental quadrature governing light rays in a spherically symmetrical medium is first recalled. A rigorous discussion of some qualitative properties of its solutions follows, using the Young-Kattawar diagram which leads to a geometric formulation of the ray curvature. The case of an optical duct is deepened, analyzing transfer curves for different positions of the observer with respect to the duct. New analytical expressions for their wavelength dependence are derived, and their numerical consequences are coherent with computer simulations.

Key words. Astronomical refraction, ray curvature, Biot's theorem, local vertical angular magnification, flattening, Biot-Sang-Meyer-Fraser-White theorem, optical duct, transfer curve, green rim, red rim, chromatic dispersion of a duct.

Résumé. Après avoir rappelé la quadrature fondamentale régissant les rayons lumineux dans un milieu à symétrie sphérique, on montre une discussion rigoureuse de propriétés qualitatives de ses solutions en utilisant le diagramme d'Young-Kattawar, et on donne avec lui une formulation géométrique de la courbure des rayons. On s'appesantit sur le cas d'un chenal optique, et des courbes de transfert (pour différentes positions de l'observateur par rapport à lui), ainsi que sur des expressions inédites de leur variation avec la longueur d'onde, donnant lieu à des applications numériques en accord avec des résultats tirés de simulations informatiques.

Mots clés. Réfraction astronomique, courbure des rayons, théorème de Biot, grandissement angulaire vertical local, accourcissement, théorème de Biot-Sang-Meyer-Fraser-White, chenal optique, courbe de transfert, liseré vert, liseré rouge, dispersion chromatique d'un chenal.

1. Introduction

Il est bien connu que dans un modèle d'atmosphère terrestre à symétrie sphérique, d'indice de réfraction $n(r)$ – où r désigne la distance au centre C de la Terre (voir la figure 1) – la forme des rayons lumineux (R) est caractérisée par l'invariant de Bouguer

$$I_B := n r \sin \alpha \quad (1)$$

où α est l'angle entre (R) et le rayon vecteur (le symbole $:=$ indiquant une définition ou une notation).

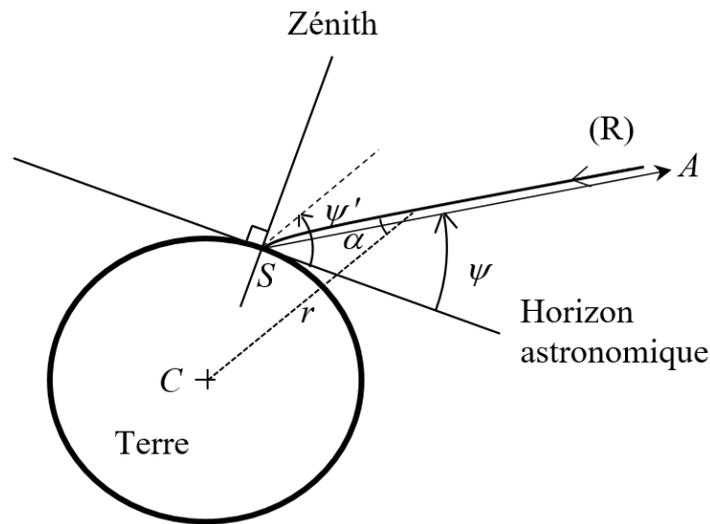


Figure 1. Notations utiles pour l'étude des rayons lumineux (R) arrivant sur l'observateur S dans l'atmosphère terrestre supposée à symétrie sphérique.

On sait en déduire, sous la forme d'une quadrature, l'équation différentielle régissant $r(\theta)$ qui caractérise (R) en coordonnées polaires ; nous rappellerons d'abord comment l'obtenir. Ensuite, parmi ses multiples applications, nous nous intéresserons à l'étude des rayons guidés dans l'atmosphère terrestre, où la distribution d'indice forme parfois un chenal optique, en un sens précis que nous redonnerons ; nous nous appuyerons sur des méthodes graphiques permettant de déduire beaucoup de propriétés de (R) qualitatives mais rigoureuses, à partir du diagramme d'Young-Kattawar qui donne le graphe de $f(r) := r n(r)$, et nous donnerons grâce à lui une formulation géométrique de la courbure de (R) . Enfin, nous nous intéresserons aux propriétés optiques des chenaux, traduites par les courbes de transfert (donnant la hauteur angulaire vraie ψ d'un astre A en fonction de sa hauteur apparente ψ') ; nous étudierons surtout leur variation avec la longueur d'onde λ_0 dans le vide fixée, et nous présenterons sur ce sujet des calculs analytiques inédits à notre connaissance, dont nous tirerons des valeurs numériques concrètes.

2. Quadrature

La planéité de (R) dans un milieu à symétrie sphérique permet d'utiliser les coordonnées polaires (r, θ) , avec lesquelles on a

$$\frac{1}{\tan \alpha} = \frac{1}{r} \frac{dr}{d\theta}, \quad (2)$$

et

$$1 + \frac{1}{\tan^2 \alpha} = \frac{1}{\sin^2 \alpha}, \quad (3)$$

dont on déduit l'équation différentielle du rayon sous la forme d'une quadrature [1] :

$$\left(\frac{dr}{d\theta} \right)^2 = r^2 \left[\frac{f^2(r)}{I_B^2} - 1 \right] := h(r, I_B) \text{ avec } I_B = f(r_S) \cos \psi'. \quad (4)$$

Concernant les solutions, le diagramme d'Young-Kattawar [2], *i.e.* le graphe de $f(r)$ avec la droite d'ordonnée I_B (voir la figure 2) permet des discussions graphiques plus simples que par le graphe de h à I_B fixé. Notons que I_B fixe le rayon, à une rotation près autour de C. Cette quadrature (5) a de multiples applications ; on peut en voir une simple au sous-paragraphe 3.6 de notre article [3], une plus évoluée dans [4] (ces deux textes faisant partie du numéro spécial des C. R. Phys. intitulé *Astronomie, Atmosphères et Réfraction – Histoire, Épistémologie et Prolongements scientifiques actuels*), et ci-dessous on en montre d'autres, sans prétendre à l'exhaustivité.

3. Discussion graphique des rayons sur un graphe équivalent à celui de h ; cas d'un chenal optique

À titre d'exemple instructif, considérons le cas où $f(r) - I_B$ est strictement positif sur l'intervalle $]r_1(I_B), r_2(I_B)[$ aux bornes (non nulles) duquel il présente des annulations simples, *i.e.* où la dérivée $f'(r_{1,2}(I_B))$ de $f(r) - I_B$ est non nulle (Figure 2) ; c'est le cas aussi pour h à I_B fixé, puisque

$$\frac{\partial h}{\partial r}(r_{1,2}(I_B), I_B) = 2 r_{1,2}^2(I_B) f'(r_{1,2}(I_B)) / I_B. \quad (5)$$

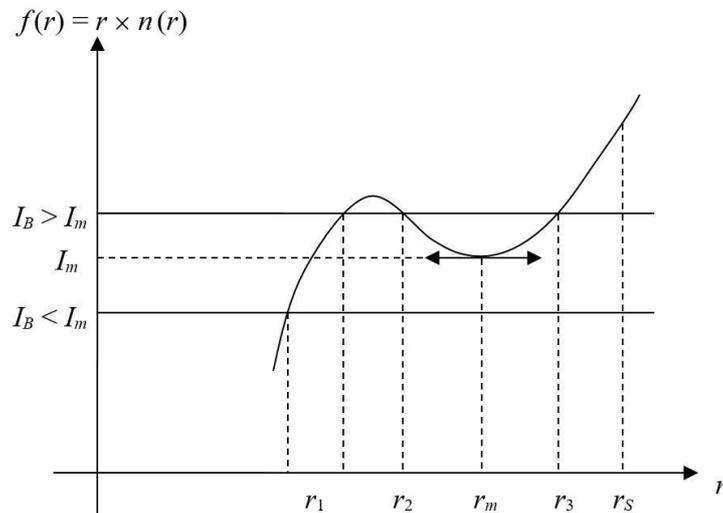


Figure 2. Diagramme d'Young-Kattawar.

Cela veut dire que les rayons lumineux correspondants oscillent entre deux cercles de centre C et de rayons $r_1(I_B)$, $r_2(I_B)$. Mais ils ne présentent pas de point méplat ni d'inflexion (leur concavité restant toujours tournée vers C) tant que la fonction $r \mapsto n(r)$ reste monotone, ce qui (dans l'atmosphère sous nos latitudes) exige $dT/dr \neq -34 \text{ K} \cdot \text{km}^{-1}$ indépendamment de la longueur d'onde, la température et la pression (voir le sous-paragraphe 8.1.4) – mais ceci n'est plus vrai dans l'ionosphère pour le domaine radio. Aux péricentres des rayons lumineux comme en leurs apocentres, ils subissent une quasi-réflexion au sens d'Everett [5]. Dans le cas limite où $r_1 = r_2 = r_C$ forme une annulation double de $f(r) - I_B$, on a $f'(r_C) = 0$, $\partial h / \partial r(r_C, I_B) = 0$, et on trouve la condition de trajet circulaire de rayon r_C ; on voit que ce trajet est stable si $f''(r_C) < 0$, *i.e.* $\partial^2 h / \partial r^2(r_C, I_B) < 0$. Lorsque pour r_m et r'_m la fonction continue f prend la même valeur sans le faire pour les r intermédiaires, et que $f(r_m)$ est un minimum stationnaire de f noté I_m (voir la Figure 2), alors la coquille sphérique de centre C et de rayons r_m et r'_m est un chenal optique, *i.e.* un domaine connexe (\mathcal{C}) qui est le plus grand domaine (\mathcal{D}) contenant tous les autres tels que, pour tout point M_0 de l'intérieur de (\mathcal{D}), il existe un ensemble (\mathcal{E}_0) de directions de mesure non nulle tel que chaque rayon passant par M_0 avec une des directions de (\mathcal{E}_0) reste dans (\mathcal{D}) (en omettant les effets de bords) ; le domaine (\mathcal{C}) est aussi appelé « guide d'ondes », et on dit que les rayons qui restent dans (\mathcal{C}) sont guidés. Les cercles de centre C et de rayon r_m sont des trajets instables pour la lumière, et si $f'(r'_m) \neq 0$ les cercles de centre C et de rayon r'_m ne sont pas du tout des trajets lumineux possibles. Chaque axe apsidal, *i.e.* passant par C ainsi que par un péricentre ou un apocentre du rayon, est un axe de symétrie pour celui-ci. L'angle entre deux axes apsidaux consécutifs s'écrit $\int_{r_1(I_B)}^{r_2(I_B)} \frac{dr}{\sqrt{h(r, I_B)}}$; le rayon lumineux est invariant par toute rotation d'un multiple pair de cet angle, autour de C , dans son plan.

Sur ce diagramme, on peut aussi traduire graphiquement la courbure d'un rayon [6,7], en choisissant judicieusement l'orientation arbitraire des angles de façon que $\alpha \in [0, \pi]$:

$$\frac{1}{\mathcal{R}} = \frac{\mathbf{n} \cdot \mathbf{grad} n}{n} = \frac{\sin \alpha}{n} \left| \frac{dn}{dr} \right| = \frac{I_B r}{f^2(r)} \left| \frac{df}{dr} - \frac{f}{r} \right| \frac{1}{r} = \frac{\text{HJ}}{\text{HP}^2} \frac{\text{OL}}{\text{OH}} \quad (6)$$

où

$$\overline{\text{OL}} = f - r \frac{df}{dr} = -r^2 \frac{dn}{dr}. \quad (7)$$

Si $\overline{\text{OL}} > 0$, la concavité est tournée vers C , et $dn/dr < 0$ (le contraire sinon) ; le rayon s'infléchit si L traverse O, ce qui veut dire que dn/dr s'annule et change de signe, comme $dT/dr + 34 \text{ K} \cdot \text{km}^{-1}$ dans l'atmosphère terrestre.

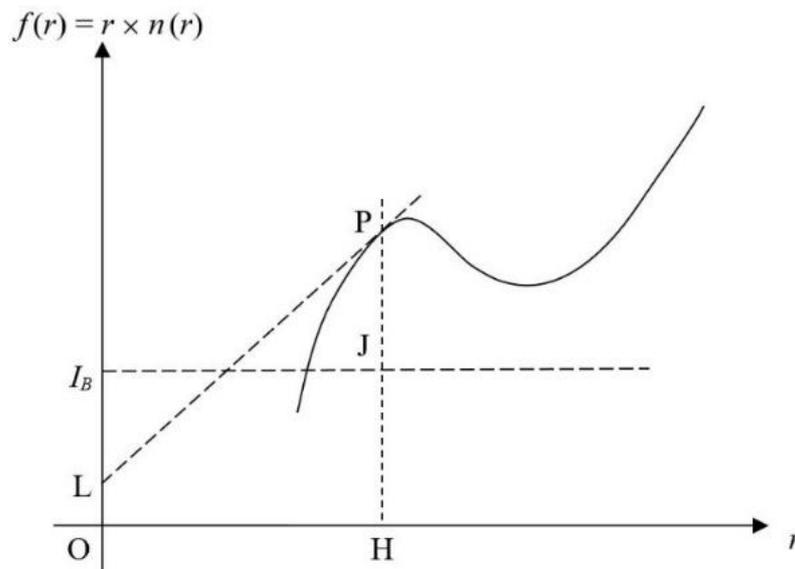


Figure 3. Détermination de la courbure d'un rayon à l'aide du diagramme d'Young-Kattawar : $\frac{1}{\mathcal{R}} = \frac{HJ}{HP^2} \frac{OL}{OH}$.

3.1. Exemple de réalisation

Un cas réaliste de diagramme du type de la Figure 2 est produit par une couche d'inversion allant de 50 m à 60 m d'altitude, d'amplitude 2 °C donc modérée (voir la figure 4) ; cependant nous dirons qu'elle est « raide », car son gradient thermique est 200 K · m⁻¹, supérieur au gradient minimum pour le guidage (116 K · m⁻¹).

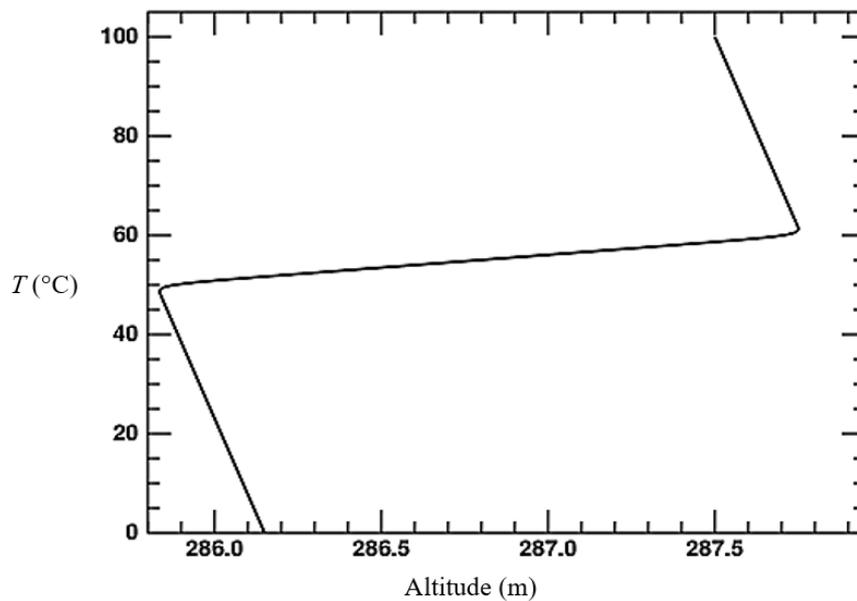


Figure 4. Profil de température produisant le chenal étudié dans l'appendice B. Celui-ci est un modèle simpliste occultant les détails du profil thermique, mais ceux-ci ont très peu d'influence sur les phénomènes optiques vus par un observateur situé hors du chenal.
© Andrew T. Young, https://aty.sdsu.edu/explain/simulations/ducting/duct_intro.html

Alors le bas du chenal est entre 45 m et 46 m, variant avec λ_0 – voir Figure 5.

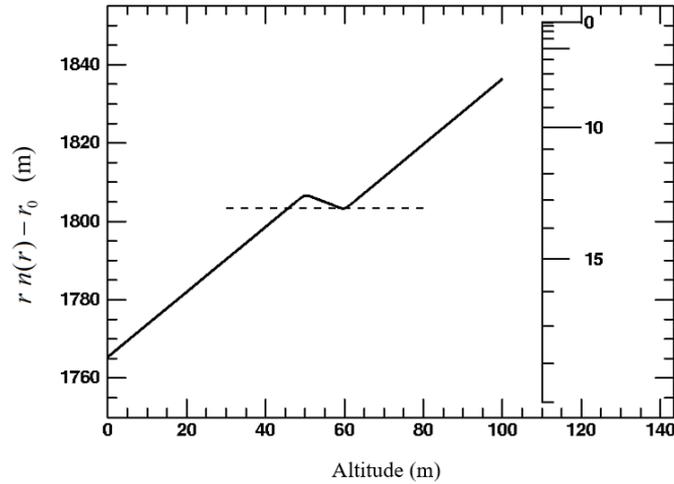


Figure 5. Diagramme d'Young-Kattawar indiquant les bornes du chenal, pour une valeur donnée de λ_0 . Un décalage est opéré dans l'échelle des ordonnées, qui indique (en mètres) $r n(r) - r_0$ où r_0 désigne le rayon terrestre. L'échelle verticale irrégulière à droite de la courbe indique de combien il faut descendre la droite horizontale correspondant à I_B quand $|\psi'|$ passe de $0'$ à $19'$ au maximum.

© Andrew T. Young, https://aty.sdsu.edu/explain/atmos_refr/dip_diag.html

Dans le présent appendice, restant dans l'étude de la réfraction astronomique en présence de la couche d'inversion raide, nous montrons maintenant les différentes courbes de transfert (notion définie au début du paragraphe 8) en fonction de la position de S . Trois cas se présentent ; avec le premier d'entre eux à titre d'exemple, nous illustrerons son intérêt pour étudier la déformation de l'image d'un objet extra-atmosphérique étendu (comme le Soleil ou la Lune) due à la réfraction.

3.2. Courbe de transfert pour un observateur au-dessus du chenal

On considère le cas où $r_S > r_m(\lambda_0)$, comme sur la Figure 2 ; donc $f(r_S) > I_m := f(r_m)$ – nous omettons ici d'écrire la variable λ_0 , car nous raisonnons ici à λ_0 fixé. Comme $I_B = n_S r_S \cos \psi'$ diminue quand $|\psi'|$ augmente, on voit que pour ψ' égal à

$$\psi'_a := -\arccos \frac{f(r_m)}{f(r_S)} \quad (8)$$

la valeur de r au péricentre des rayons présente une discontinuité. Le point important à retenir est que, dans le cas où le minimum local de f est stationnaire (ce qui est le cas réaliste), alors la courbe de transfert présente une asymptote bilatérale verticale d'abscisse ψ'_a (voir la figure 6) ; cela vient

de la divergence de $\int_{r_m}^{r_S} dr / \sqrt{h(r, I_m)} = +\infty$. Notre commentaire [4] d'un article de Kummer [8]

rappelle que celui-ci fait grand cas du caractère impropre de $\int_{r_m}^{r_S} dr / \sqrt{h(r, I_m)}$, et nous y montrons

alors en appendice que ψ' , au voisinage de ψ'_a , est équivalent à $\ln |\psi' - \psi'_a|$ multiplié par une constante, mais que celle-ci est à gauche le double de la constante à droite, contrairement aux apparences.

De la figure 6 on peut déduire la séquence des images du Soleil pendant un coucher. L'objet y est représenté, sur l'axe des ordonnées, par un segment $[\psi_d, \psi_u]$ dont le milieu est la hauteur angulaire vraie ψ_0 du centre de Soleil, et la largeur $\psi_u - \psi_d \cong 32'$. Au fil du coucher, ψ_0 décroît, et les images sont déduites du correspondant de ce segment sur l'axe des abscisses d'après le graphique – voir les graphes de B5. Un phénomène approchant de ce cas théorique a été filmé par Jean-Luc Dauvergne depuis le Pic du Midi, assez haut pour se trouver souvent au-dessus d'une couche d'inversion [9].

Sur la figure 6 on voit que pour $\psi_d > -35'$ l'image du Soleil est ordinaire, avec un raccourcissement dû au grandissement angulaire vertical $d\psi'/d\psi \cong 0,8$ conformément au théorème de Biot (voir le sous- paragraphe 7.1 de [10]).

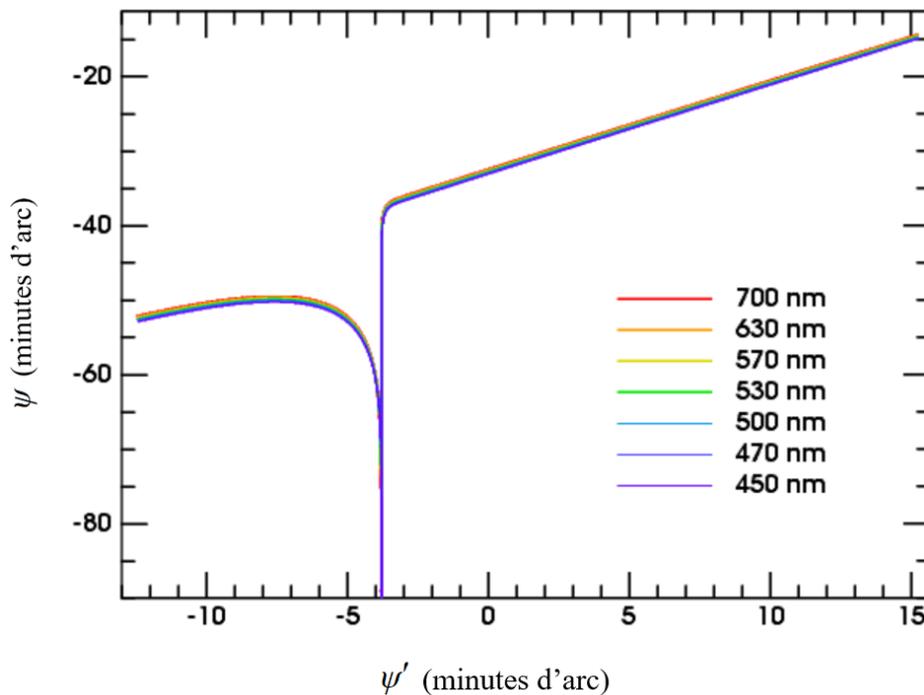


Figure 6. Courbes de transfert pour un observateur S dont l'élévation est $E = 65$ m (donc S est 5 m au-dessus du chenal), à différentes longueurs d'onde – allant de 450 nm à 700 nm. Leur domaine de définition admet une borne inférieure qui est ici vers $-14'$ (en fait, c'est l'opposé de la dépression δ de l'horizon). La pente sur l'axe des ordonnées est fixée par le théorème de Biot [10]. L'abscisse de l'asymptote bilatérale, toujours négative (conformément au théorème de Biot-Sang-Meyer-Fraser-White [10]), tend vers 0 avec la distance entre S et la frontière haute du chenal. La position de celle-ci varie beaucoup moins (du rouge au bleu) que celle de la frontière basse ; les courbes pour les différentes longueurs d'onde sont beaucoup plus serrées.

© Andrew T. Young, <https://aty.sdsu.edu/explain/simulations/transfer/transfer.html>

Sur la figure 7 de gauche on a ψ_d très légèrement inférieur au maximum local des courbes de transfert $-50'$, et cela d'autant plus pour la courbe rouge ; ainsi s'explique la « bulle du Soleil couchant », frangée de rouge, qui est vue sous l'image principale, et constituée de la jonction d'une image droite d'un fragment bas du Soleil avec l'image renversée de ce même fragment. Pour une longueur d'onde donnée, certains points du Soleil ont donc trois images, alors pour elle l'image du Soleil est formée de trois composantes, qui sont, de haut en bas, respectivement droite, renversée et droite ; la première est appelée « l'image principale ». Le bord quasi rectiligne du

bas de cette image principale est dû à une portion des courbes de transfert très proche de l'asymptote verticale, où $d\psi/d\psi' \gg 1$, ce qui donne donc d'une partie du Soleil une image droite très aplatie car $d\psi'/d\psi \ll 1$, mais l'image principale reste quand même celle du Soleil entier. L'espace vide entre la 1^e et la 2^e composante de cette image pour une longueur d'onde donnée correspond à l'écart horizontal, à l'ordonnée ψ_d , entre la branche décroissante et la branche croissante de part et d'autre de l'asymptote bilatérale verticale pour cette longueur d'onde. Il s'amincit au fur et à mesure que le Soleil se couche et devient vite imperceptible, quoiqu'il ne disparaisse jamais en théorie, vu la présence de l'asymptote bilatérale (pour la courbe de transfert de cette longueur d'onde) ; à cause de celle-ci, l'image principale et l'image renversée ne se couchent jamais en théorie, elles existent toujours et restent toujours (malgré leur aplatissement croissant) des images du Soleil entier, mais le flux lumineux arrivant sur ces images (rétiniennes par exemple) devient de plus en plus faible, d'une part parce que leur aire tend vers zéro puisque leur aplatissement tend vers l'infini, d'autre part parce que leur luminance tend aussi vers zéro – à cause de l'extinction croissante due à l'allongement du trajet des rayons lumineux dans l'atmosphère. Seule l'image droite inférieure (*i.e.* la 3^e composante) se couche vraiment : elle cesse d'exister dès que $\psi_u < \psi(-\delta)$ où δ désigne la dépression de l'horizon, *i.e.* l'angle mesurant, pour S ayant une certaine élévation au-dessus de la mer, la « *bassesse apparente de l'horizon de la Mer* » [11] par rapport à l'horizontale – cette grandeur joue un rôle très important en navigation astronomique [4].

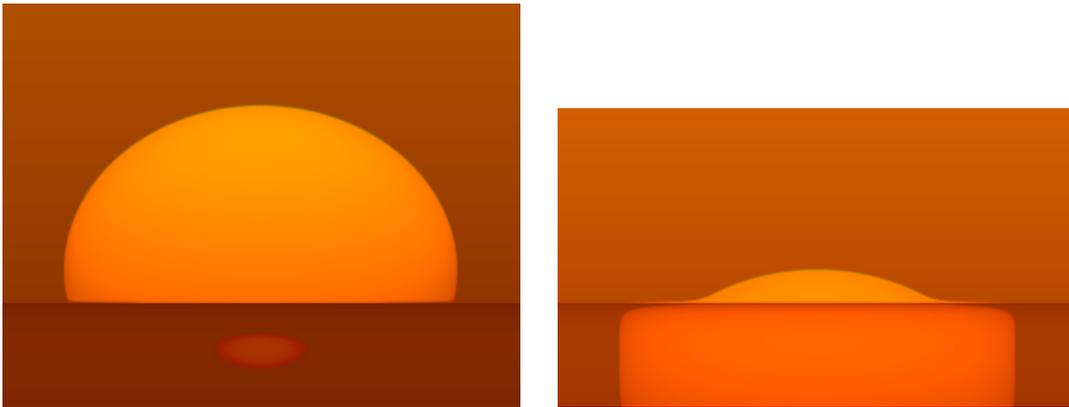


Figure 7. Image du Soleil vue de 65 m d'élévation ; de gauche à droite, la hauteur angulaire vraie du centre du Soleil passe de 34' à 50'. Sur la figure de gauche, noter un discret liseré vert en haut de l'image principale, et un liseré rouge entourant complètement la portion d'image apparue en-dessous de l'image principale. Sur la figure de droite, noter les pointes horizontales de l'image principale, corroborant le fait que celle-ci est l'image du Soleil entier, mais avec un très fort aplatissement pour la majeure partie de celui-ci.
© Andrew T. Young, https://aty.sdsu.edu/explain/simulations/ducting/duct_intro.html

Sur la Figure 7 de droite, on a ψ_0 quasiment égal au maximum local des courbes de transfert, où $d\psi/d\psi' \cong 0$, donnant donc une composante d'image droite et une renversée, mais très étirées et qui se joignent là où le grandissement angulaire vertical local est infini.

Sur la figure 8 on voit la suite du coucher de Soleil, avec ψ_0 de plus en plus inférieur au maximum local des courbes de transfert. L'image principale (droite), que l'on voyait majoritairement en haut sur la figure 7 de gauche, est devenue tellement comprimée verticalement qu'elle est imperceptible sur la figure 8, où de haut en bas de chaque image on ne voit plus que la 2^e et la 3^e composante (respectivement renversée et droite) de l'image du Soleil, qui se séparent quand ψ_u passe en dessous de $-50'$.

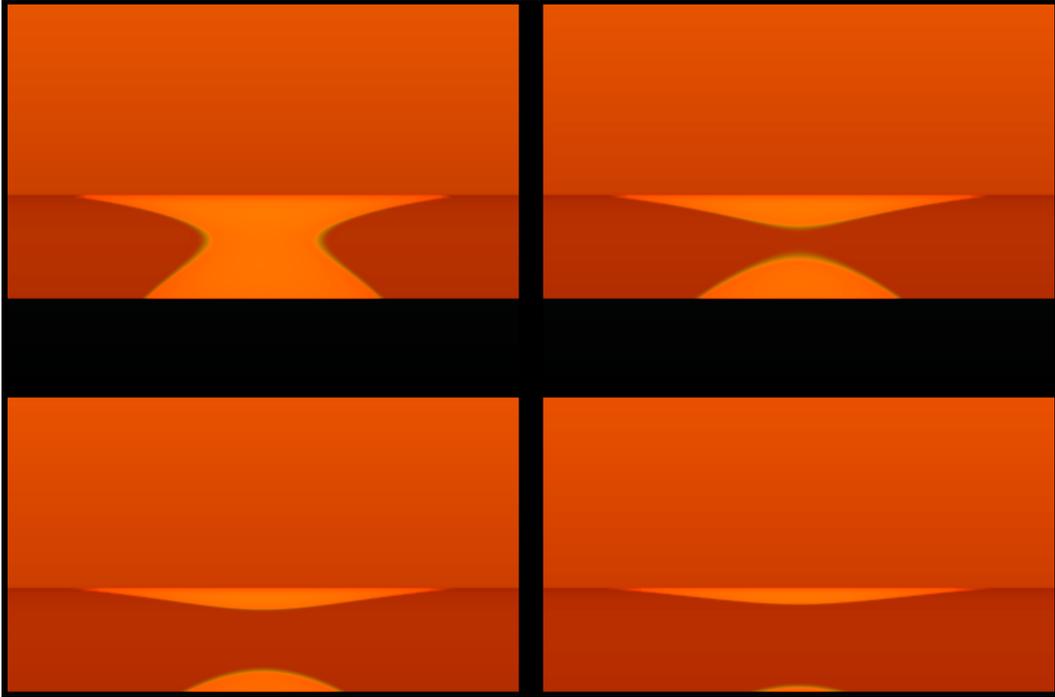


Figure 8. Image du Soleil vue de 65 m d'élévation ; dans le sens usuel de lecture, la hauteur angulaire vraie ψ_0 du centre du Soleil vaut successivement $-65'$ puis $-66'$, $-67'$ et $-68'$. On ne voit concrètement qu'une des deux portions droites de l'image (c'est la portion inférieure, due à la partie croissante de la courbe de transfert à gauche de l'asymptote), surmontée d'une portion d'image renversée (« pseudo-mirage »), due à la partie décroissante de la courbe de transfert ; l'autre portion droite, due à la partie de la courbe de transfert à droite de l'asymptote, est tellement comprimée verticalement qu'elle est imperceptible.

© Andrew T. Young, https://aty.sdsu.edu/explain/simulations/ducting/duct_intro.html

Une portion d'image renversée est due à la partie décroissante de la courbe de transfert ; on l'appelle « pseudo-mirage » [12]. Le préfixe *pseudo* signale ici une particularité de ce cas de mirage, partagée aussi par le *Nachspiegelung* : les rayons formant l'image renversée ne subissent pas de quasi-réflexion *totale* (au sens d'Everett – voir le sous-paragraphe 2.1 de [13]), contrairement à ce qui se passe avec les mirages inférieurs. Au-dessus de l'image renversée, il y en a une droite, plus ou moins comprimée et déformée ; dans le cas d'une inversion raide, la compression peut être tellement forte sur une partie de l'objet que celle-ci semble ne pas avoir d'image.

4. Courbe de transfert pour un observateur dans le chenal

Il apparaît maintenant deux asymptotes unilatérales verticales, symétriques par rapport à l'axe des ordonnées, car elles correspondent aux hauteurs angulaires apparentes à

$\pm \psi'_a(r_s, \lambda_0) = \mp \arccos \frac{f(r_m(\lambda_0), \lambda_0)}{f(r_s, \lambda_0)}$ où on utilise la fonction f généralisée, définie par

$f(r, \lambda_0) := r n(r, \lambda_0)$. Entre ces valeurs la fonction n'est plus définie (voir la figure 9) ; l'écart entre les asymptotes unilatérales traduit la bande vide de Wegener [14] où la fonction de transfert n'est pas définie, ce qui veut dire qu'on ne peut y voir aucune image d'un quelconque objet extra-atmosphérique. Cet écart est critique en $r_s = r'_m(\lambda_0)$, mais pas en $r_s = r_m(\lambda_0)$; cela signifie que

le graphe de l'abscisse des asymptotes en fonction de r_S présente une demi-tangente verticale en $r_S = r'_m(\lambda_0)$, à gauche de laquelle il n'est pas défini – ce graphe est en fait un diagramme de bifurcation, sans demi-tangente verticale au niveau de son point triple ($r_S = r_m(\lambda_0)$, $\psi'_a(r_m(\lambda_0), \lambda_0) = 0$).

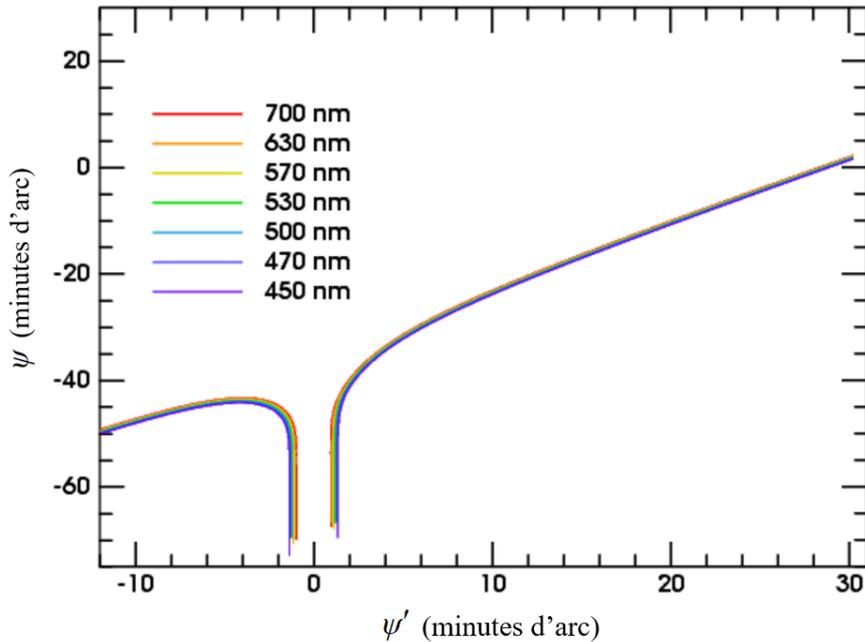


Figure 9. Courbes de transfert pour un observateur S dans un chenal (à peine 1 m au-dessus de sa frontière basse), à différentes longueurs d'onde (allant de 450 nm à 700 nm). On observe que les asymptotes unilatérales sont symétriques par rapport à l'axe des ordonnées, et que plus l'air est réfringent, plus elles sont écartées. Comme leur écart varie critiqueusement en fonction de la distance de S à la frontière basse du chenal, il est bien visible sur cette figure, ainsi que sa variation avec la longueur d'onde.

© Andrew T. Young, <https://aty.sdsu.edu/explain/simulations/transfer/transfer.html>

Noter une partie décroissante de la courbe de transfert ; elle n'existe que sous la bande vide. C'est le *Nachspiegelung*, prédit par Wegener en 1918 en même temps que la bande vide, mais sous une forme simplifiée (car Wegener adoptait un modèle d'atmosphère avec une couche inférieure homogène séparée de la couche supérieure d'indice plus faible par un dioptre sphérique) et tronquée (la discontinuité d'indice dans le modèle de Wegener induit une courbe de transfert sans asymptotes verticales, mais avec des demi-tangentes verticales cependant aux bords de la bande vide) [14]. Quoiqu'ils donnent une image renversée, les rayons lumineux qui la forment ne subissent aucune quasi-réflexion, comme le montre facilement le diagramme d'Young-Kattawar.

5. Courbe de transfert pour un observateur sous le chenal

Dans ce cas la courbe de transfert n'a plus d'asymptote (voir la figure 10), elle a un minimum critique aussi en $r_S = r'_m(\lambda_0)$, au sens où il tend vers $-\infty$ si l'observateur S sous le chenal tend vers la frontière basse du chenal.

Il y a encore un pseudo-mirage, dû à la partie décroissante de la courbe de transfert ; mais ce phénomène est plus facile à voir quand S est au-dessus de la couche d'inversion – soit faible (de 0,8 K sur 20 m d'épaisseur typiquement, qui ne forme pas un chenal) soit modérée (avec 2 K sur 10 m par exemple) mais raide.

On constate que ces courbes de transfert, comme toutes les précédentes, corroborent le théorème de Biot-Sang-Meyer-Fraser-White (voir le sous-paragraphe 7.2 de [10]) : $\forall \psi' \geq 0 \quad d\psi'/d\psi \geq 0$.

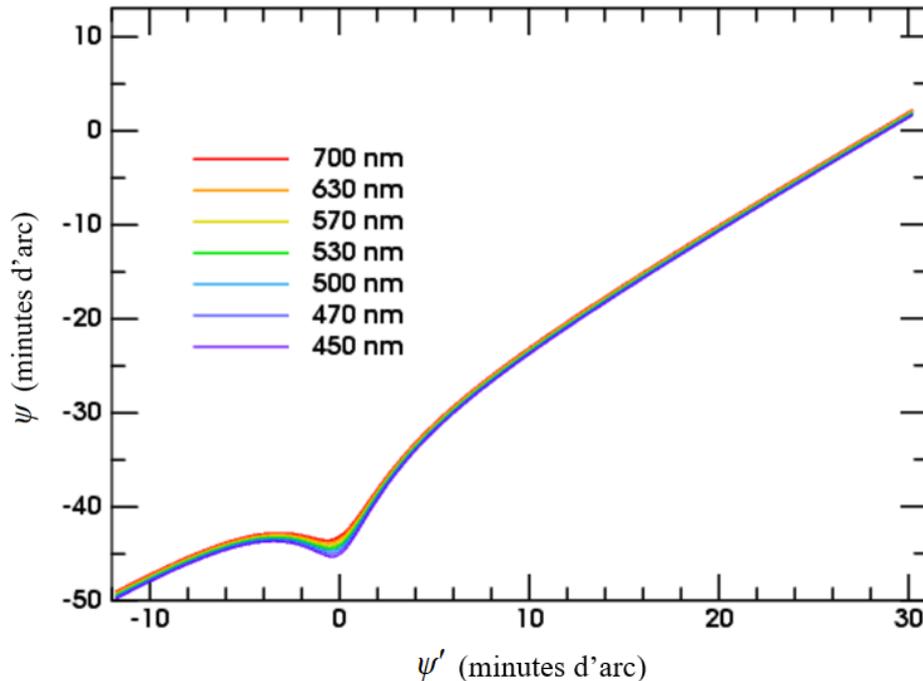


Figure 10. Courbes de transfert pour un observateur juste sous un chenal, à différentes longueurs d'onde (allant de 450 nm à 700 nm). Le minimum est d'autant plus accusé que l'air est plus réfringent. Son abscisse, toujours négative (conformément au théorème de Biot-Sang-Meyer-Fraser-White), tend vers 0 avec la distance entre S et la frontière basse du chenal ; son ordonnée est critique aussi sur cette frontière, au sens où elle tend vers moins l'infini quand r_S tend vers $r'_m(\lambda_0)_-$, et c'est pour cela que sa variation du rouge au bleu est importante, comparée à la variation d'ordonnée pour r_S assez éloigné de $r'_m(\lambda_0)$. L'exaltation de la dispersion qui en résulte explique la formation d'une forme très spectaculaire de rayon vert.

© Andrew T. Young, <https://aty.sdsu.edu/explain/simulations/transfer/transfer.html>

Comme les changements de ces courbes sont critiques lorsque l'observateur traverse la frontière basse du chenal, il est important de savoir comment elle se déplace en fonction de la longueur d'onde ; nous verrons que l'effet de son déplacement est beaucoup plus important que celui de la frontière haute, et que celui des asymptotes de la courbe de transfert.

6. Dispersion des asymptotes verticales de la courbe de transfert

Que l'observation soit dans le chenal ou au-dessus, toute asymptote correspond à une des abscisses $\pm \psi'_a(\lambda_0)$ telles que

$$\psi'_a(\lambda_0) = -\arccos\left[\frac{f(r_m(\lambda_0), \lambda_0)}{f(r_s, \lambda_0)}\right] \quad \forall \lambda_0 \quad (9)$$

La dérivation logarithmique de $\cos \psi'_a(\lambda_0)$, en tenant compte de la stationnarité de f en r_m et de la loi de Gladstone-Dale, donne

$$\tan \psi'_a(\lambda_0) \frac{d\psi'_a(\lambda_0)}{d\lambda_0} = \left[\frac{1}{n(r_m(\lambda_0), \lambda_0)} - \frac{1}{n(r_s, \lambda_0)} \right] \frac{1}{C(\lambda_0)} \frac{dC}{d\lambda_0}(\lambda_0). \quad (10)$$

Enfin, de l'expression de $\cos \psi'_a(\lambda_0)$, on tire

$$\tan \psi'_a(\lambda_0) = -\sqrt{\frac{1}{\cos^2 \psi'_a(\lambda_0)} - 1} = -\sqrt{\frac{f^2(r_s, \lambda_0) - f^2(r_m(\lambda_0), \lambda_0)}{f^2(r_m(\lambda_0), \lambda_0)}} \quad (11)$$

et finalement

$$\begin{aligned} \frac{d\psi'_a(\lambda_0)}{d\lambda_0} &= -\frac{r_m(\lambda_0)}{n(r_s, \lambda_0)} \frac{n(r_s, \lambda_0) - n(r_m(\lambda_0), \lambda_0)}{\sqrt{r_s^2 n^2(r_s, \lambda_0) - r_m^2(\lambda_0) n^2(r_m(\lambda_0), \lambda_0)}} \frac{1}{C(\lambda_0)} \frac{dC}{d\lambda_0}(\lambda_0) \\ &= -\frac{r_m(\lambda_0)}{n(r_s, \lambda_0)} \frac{\frac{\partial n}{\partial \lambda_0}(r_s, \lambda_0) - \frac{\partial n}{\partial \lambda_0}(r_m(\lambda_0), \lambda_0)}{\sqrt{r_s^2 n^2(r_s, \lambda_0) - r_m^2(\lambda_0) n^2(r_m(\lambda_0), \lambda_0)}} \end{aligned} \quad (12)$$

Or de $\lambda_0 = 656 \text{ nm}$ (raie C) à $\lambda_0 = 486 \text{ nm}$ (raie F), l'intégrale de $\frac{1}{C} \frac{dC}{d\lambda_0}$ est quasiment le pouvoir dispersif (*i.e.* l'inverse de la constringence), $1/89,4$ pour l'air ; on en déduit qu'en radians la valeur absolue de la variation de ψ'_a est généralement petite devant le pouvoir dispersif, mais peut devenir du même ordre que lui si l'observateur se trouve près des frontières du chenal.

7. Dispersion de la frontière haute d'un chenal à symétrie sphérique

Elle est beaucoup plus faible, et c'est une des raisons ayant précédemment permis de considérer que $r_m(\lambda_0) \cong r_h$. Mais ici nous voulons préciser ce qui distingue ces deux valeurs, qui ont bien des raisons de présenter théoriquement une petite différence : le maximum de $T(r)$ en r_h ne coïncide pas avec un minimum de $\mu(r)$ ni de $n(r, \lambda_0)$, à cause de la variation de la pression $p(r)$ au voisinage de r_h ; la frontière haute du chenal considéré pour λ_0 ne correspond pas à un minimum de $n(r, \lambda_0)$ en $r_m(\lambda_0)$, mais de $f(r, \lambda_0)$ – physiquement stationnaire dans l'atmosphère (comme le maximum de T). Certes, dans la pratique tous ces extrema sont quasiment superposés. Mais pour les distinguer, on part de la propriété rigoureuse de $r_m(\lambda_0)$,

$$\frac{\partial f}{\partial r}(r_m(\lambda_0), \lambda_0) = 0 = n(r_m(\lambda_0), \lambda_0) + r_m(\lambda_0) \frac{\partial n}{\partial r}(r_m(\lambda_0), \lambda_0) \quad \forall \lambda_0 \quad (13)$$

dont on déduit la nullité de la dérivée du membre de gauche (fonction de λ_0 seulement), d'où, après calculs :

$$\frac{dr_m(\lambda_0)}{d\lambda_0} = -\frac{\frac{\partial n}{\partial \lambda_0}(r_m(\lambda_0), \lambda_0) + r_m(\lambda_0) \frac{\partial^2 n}{\partial \lambda_0 \partial r}(r_m(\lambda_0), \lambda_0)}{r_m(\lambda_0) \frac{\partial^2 n}{\partial r^2}(r_m(\lambda_0), \lambda_0) - 2 \frac{n(r_m(\lambda_0), \lambda_0)}{r_m(\lambda_0)}}. \quad (14)$$

De la loi de Gladstone-Dale $n(r, \lambda_0) = 1 + C(\lambda_0)\mu(r)$ qu'on injecte dans (13) et dont on tire les dérivées partielles présentes dans (14), on déduit

$$\frac{dr_m}{d\lambda_0}(\lambda_0) = \frac{1}{C(\lambda_0) \left[r_m^2(\lambda_0) \frac{d^2\mu}{dr^2}(r_m(\lambda_0)) - 2\mu(r_m(\lambda_0)) \right] - 2} \frac{r_m(\lambda_0)}{C(\lambda_0)} \frac{dC}{d\lambda_0}(\lambda_0). \quad (15)$$

Comme il y a un minimum stationnaire de $\mu(r)$ au voisinage de $r_m(\lambda_0)$, on a $\frac{d^2\mu}{dr^2}(r_m(\lambda_0)) > 0$ qui donne le terme dominant du dénominateur ; ainsi

$$\frac{dr_m}{d\lambda_0}(\lambda_0) \cong \frac{\mu(r_m(\lambda_0))}{n(r_m(\lambda_0), \lambda_0) - 1} \left[r_m(\lambda_0) \frac{d^2\mu}{dr^2}(r_m(\lambda_0)) \right]^{-1} \frac{1}{C(\lambda_0)} \frac{dC}{d\lambda_0}(\lambda_0). \quad (16)$$

Or $\frac{dC}{d\lambda_0}(\lambda_0) < 0$ (dispersion normale pour l'air dans le domaine visible), donc $\frac{dr_m}{d\lambda_0}(\lambda_0) < 0$.

Application numérique

Dans les cas pratiques, $\mu(r_m(\lambda_0)) / \frac{d^2\mu}{dr^2}(r_m(\lambda_0)) \sim 10^{-2} \text{ m}^2$ à 10^1 m^2 ; il n'est guère possible de donner une estimation générale plus précise, tant les situations réelles sont variées, et compliquées par la turbulence. On en déduit seulement que la variation de r_m de la raie F à la raie

C est de l'ordre de $-\frac{10^{-2} \text{ m}^2}{(3.10^{-4}) \times 6.10^6 \text{ m}} \frac{1}{89} \sim -10^{-7} \text{ m}$ à -10^{-4} m . Les effets optiques de

cette dispersion sont évidemment indécélables, contrairement à ceux liés à la dispersion beaucoup plus grande de r'_m qui peuvent être spectaculaires, comme nous allons le voir tout de suite.

8. Dispersion de la frontière basse d'un chenal à symétrie sphérique

Cette étude s'avère très utile pour interpréter de beaux phénomènes d'optique atmosphérique, où la variation de l'indice de réfraction avec λ_0 intervient aussi : par exemple, le « rayon vert ». La plus belle de ses formes est celle vue par un observateur situé très près de la frontière basse ($r = r'_m$) du chenal optique considéré ci-dessus – celle-ci étant nettement en-dessous de la frontière basse de la couche d'inversion (où T présente un minimum). La dispersion plus importante de r'_m fait que, pour un observateur fixe, la variation de $r'_m(\lambda_0)$ induit une montée de cette frontière basse du chenal quand λ_0 croît. L'aspect de ce « rayon vert » est le plus spectaculaire lorsque l'observateur est juste au-dessous de cette frontière basse pour λ_0 dans le violet : en effet, comme la variation de position des pseudo-images d'un point extra-atmosphérique est un phénomène critique lorsque l'observateur est sur la frontière basse du chenal, les effets chromatiques peuvent être importants et très visibles si la variation d'altitude de cette frontière basse est très grande devant le diamètre de la pupille de l'œil de l'observateur. Pour montrer que c'est bien le cas, il est intéressant d'exprimer $dr'_m/d\lambda_0$. Pour cela, de

$$f(r'_m(\lambda_0), \lambda_0) = r'_m(\lambda_0) n(r'_m(\lambda_0), \lambda_0) = r_m(\lambda_0) n(r_m(\lambda_0), \lambda_0) = f(r_m(\lambda_0), \lambda_0) \quad \forall \lambda_0 \quad (17)$$

on commence par déduire la relation entre les dérivées logarithmiques de chaque membre (fonction de λ_0 seulement) :

$$\begin{aligned}
& \frac{1}{f(r'_m(\lambda_0), \lambda_0)} \left[\frac{\partial f}{\partial r}(r'_m(\lambda_0), \lambda_0) \frac{dr'_m}{d\lambda_0}(\lambda_0) + \frac{\partial f}{\partial \lambda_0}(r'_m(\lambda_0), \lambda_0) \right] = \\
& \frac{1}{f(r_m(\lambda_0), \lambda_0)} \left[\frac{\partial f}{\partial r}(r_m(\lambda_0), \lambda_0) \frac{dr_m}{d\lambda_0}(\lambda_0) + \frac{\partial f}{\partial \lambda_0}(r_m(\lambda_0), \lambda_0) \right] = \quad (18) \\
& \frac{1}{f(r_m(\lambda_0), \lambda_0)} \frac{\partial f}{\partial \lambda_0}(r_m(\lambda_0), \lambda_0) = \frac{1}{n(r_m(\lambda_0), \lambda_0)} \frac{\partial n}{\partial \lambda_0}(r_m(\lambda_0), \lambda_0)
\end{aligned}$$

Il est remarquable que $dr'_m/d\lambda_0$ soit découplé de $dr_m/d\lambda_0$; cela est dû à la stationnarité de f en r_m . De la loi de Gladstone-Dale on tire, par dérivation logarithmique,

$$\frac{1}{n(r'_m(\lambda_0), \lambda_0) - 1} \frac{\partial n}{\partial \lambda_0}(r'_m(\lambda_0), \lambda_0) = \frac{1}{C(\lambda_0)} \frac{dC}{d\lambda_0}(\lambda_0) = \frac{1}{n(r_m(\lambda_0), \lambda_0) - 1} \frac{\partial n}{\partial \lambda_0}(r_m(\lambda_0), \lambda_0) \quad (19)$$

donc, en combinant les deux relations précédentes,

$$\begin{aligned}
& \frac{1}{f(r'_m(\lambda_0), \lambda_0)} \frac{\partial f}{\partial r}(r'_m(\lambda_0), \lambda_0) \frac{dr'_m}{d\lambda_0}(\lambda_0) = \frac{1}{n(r_m(\lambda_0), \lambda_0)} \frac{\partial n}{\partial \lambda_0}(r_m(\lambda_0), \lambda_0) \\
& - \frac{1}{n(r'_m(\lambda_0), \lambda_0)} \frac{\partial n}{\partial \lambda_0}(r'_m(\lambda_0), \lambda_0) = \left[\frac{n(r_m(\lambda_0), \lambda_0) - 1}{n(r_m(\lambda_0), \lambda_0)} - \frac{n(r'_m(\lambda_0), \lambda_0) - 1}{n(r'_m(\lambda_0), \lambda_0)} \right] \frac{1}{C(\lambda_0)} \frac{dC}{d\lambda_0}(\lambda_0) \quad (20)
\end{aligned}$$

Enfin, de la relation (43) de l'article [10], on déduit que

$$\frac{1}{f(r'_m(\lambda_0), \lambda_0)} \frac{\partial f}{\partial r}(r'_m(\lambda_0), \lambda_0) = \frac{1 - \kappa(r'_m(\lambda_0), \lambda_0)}{r'_m(\lambda_0)} \quad (21)$$

où $\kappa(r'_m(\lambda_0), \lambda_0)$ désigne le coefficient de réfraction de l'atmosphère en $r'_m(\lambda_0)$ pour λ_0 (défini au sous-paragraphe 7.1.1 de [10]). Ainsi,

$$\frac{1 - \kappa(r'_m(\lambda_0), \lambda_0)}{r'_m(\lambda_0)} \frac{dr'_m}{d\lambda_0}(\lambda_0) = \frac{1}{n(r'_m(\lambda_0), \lambda_0)} \left[1 - \frac{r_m(\lambda_0)}{r'_m(\lambda_0)} \right] \frac{1}{C(\lambda_0)} \frac{dC}{d\lambda_0}(\lambda_0) \quad (22)$$

grâce à la relation (17), et finalement

$$\frac{dr'_m}{d\lambda_0}(\lambda_0) = \frac{-1}{1 - \kappa(r'_m(\lambda_0), \lambda_0)} \frac{r_m(\lambda_0) - r'_m(\lambda_0)}{n(r'_m(\lambda_0), \lambda_0)} \frac{1}{C(\lambda_0)} \frac{dC}{d\lambda_0}(\lambda_0) \quad (23)$$

Comme $r_m(\lambda_0) - r'_m(\lambda_0) > 0$ dans le cas d'un chenal dû à une couche d'inversion raide, que $1 - \kappa(r'_m(\lambda_0), \lambda_0) > 0$ si on voit le Soleil sur l'horizon astronomique, et que $\frac{dC}{d\lambda_0}(\lambda_0) < 0$ en

dispersion normale, on a $\frac{dr'_m}{d\lambda_0}(\lambda_0) > 0$, contrairement à $\frac{dr_m}{d\lambda_0}(\lambda_0)$. Les déplacements chromatiques des frontières haute et basse du chenal sont en sens inverse ; celui-ci est moins large dans le rouge que dans le bleu.

Application numérique

Avec une couche d'inversion très forte et raide, qui commence à 200 m d'altitude (correspondant à r_b) et finit à 250 m (correspondant à $r_h \cong r_m(\lambda_0)$), où T augmente de 15 K de bas en haut (valeur typique des conditions de Santa Ana sur la côte californienne), on a (pour λ_0 dans le bleu) un chenal optique commençant à 134 m d'altitude (qui correspond à r'_m) ; ainsi $r_m(\lambda_0) - r'_m(\lambda_0) \cong 116$ m. En prenant la valeur standard $\kappa \cong 1/5,99$ à 134 m d'altitude, on en déduit que la variation de r'_m de la raie F à la raie C est voisine de

$\frac{1}{1 - (1/5,99)} \frac{250 \text{ m} - 134 \text{ m}}{1,0003} \frac{1}{89,4} \cong 1,56 \text{ m}$. Cette valeur est assez grande pour donner des effets chromatiques bien visibles, par exemple sur une photo prise avec un téléobjectif – son diamètre étant très inférieur à 1,56 m.

8. Conclusion

Cette étude donne un aperçu de la puissance de la discussion par quadrature pour l'étude analytique de la réfraction astronomique à symétrie sphérique ; même s'il s'agit d'un cas idéalisé, c'est celui qui est utilisé pour construire les tables de réfraction [15]. Pour une utilisation informatique, une quadrature présente une difficulté (la question du signe de la dérivée première), alors on préfère étudier numériquement l'équation différentielle équivalente, du second ordre, pour laquelle il n'y a plus de signe à discuter [16] ; elle se déduit de la quadrature par une procédure très classique, décrite dans notre article [10] dévolu à la réfraction astronomique à symétrie sphérique dont nous présentons encore bien d'autres propriétés.

Remerciement

L'auteur exprime ses vifs remerciements au Dr. Andrew Young pour de très nombreux échanges scientifiques depuis l'an 2000, et pour son autorisation de réutiliser certaines de ses figures.

Références

- [1] V. Arnold, *équations différentielles ordinaires*, 4^e éd., Mir, Moscou, 1988, voir p. 132-145.
- [2] A. T. Young, G. W. Kattawar, « Sunset science. II. A useful diagram », *Appl. Opt.* **37** (1998), p. 3785-3792.
- [3] L. Dettwiller, « Commentaire de texte historique : sur l'invariant de Bouguer et ses conséquences », *C. R. Phys.* **23** (2022), à paraître.
- [4] L. Dettwiller, « Commentaire de texte historique : sur la discussion de quadrature par Kummer », *C. R. Phys.* **23** (2022), à paraître.
- [5] J. D. Everett, « On the optics of mirage », *Phil. Mag.* **45** (1873), p. 161-172, voir p. 169.
- [6] J.-P. Pérez, *Optique géométrique et ondulatoire*, 4^e éd., Masson, Paris, 1994, voir p. 169.
- [7] M. Born, E. Wolf, *Principles of Optics – Electromagnetic Theory of Propagation, Interference and Diffraction of Light*, 6th ed., Pergamon Press, Oxford, 1980, voir p. 124.
- [8] E. E. Kummer, « Über atmosphärische Strahlenbrechung », *Monatsber. Kgl. Preuss. Akad. Wiss. Berlin* **5** (1860), p. 405-420 – traduit par Verdet dans *Ann. Chim. Phys.*, série 3, **61** (1861), p. 496-507.
- [9] J. L. Dauvergne. (Page consultée le 9 janvier 2022), *Coucher de Soleil en temps réel au Pic du Midi* [En ligne]. Adresse URL : <https://www.youtube.com/watch?v=GwIphktocoQ>
- [10] L. Dettwiller, « Propriétés remarquables de la réfraction astronomique dans une atmosphère à symétrie sphérique », *C. R. Phys.* **23** (2022), à paraître.
- [11] J. Cassini, *Traité de la grandeur et de la figure de la Terre*, Pierre de Coup, Amsterdam, 1723, p. 141.
- [12] A. T. Young, G. W. Kattawar, P. Parviainen, « Sunset science. I. The mock mirage », *Appl. Opt.* **36** (1997), p. 2689-2700.
- [13] L. Dettwiller, « Classification des phénomènes de réfraction atmosphérique », *C. R. Phys.* **23** (2022), à paraître.
- [14] A. Wegener, « Elementare Theorie der atmosphärischen Spiegelungen », *Annalen der Physik*, series 4, **57** (1918), p. 203-230.
- [15] F. Mignard, « Les tables de réfraction en astronomie », *C. R. Phys.* **23** (2022), à paraître.
- [16] F. Mignard, V. Brumberg, « Corrections pour la réduction des observations optiques », in *Introduction aux éphémérides et phénomènes astronomiques – Supplément explicatif à la Connaissance des Temps* (J. Berthier, P. Descamps, F. Mignard, éd.), IMCCE / EDP Sciences, Paris, 2021, p. 597-643.