

# CALITOO

## Photomètre solaire



## Manuel d'utilisation



**Octobre 2016**

21, avenue de Fondreyre - 31200 TOULOUSE CEDEX - FRANCE

Tél. : 05 62 24 48 92 - Fax : 05 62 24 26 46 - email : [contact@tenum.fr](mailto:contact@tenum.fr)

Ce manuel n'est pas un document contractuel et les informations contenues dans ce document peuvent être modifiées sans préavis.  
Veuillez lire attentivement ce manuel avant d'utiliser votre photomètre.

Ce manuel ainsi que les informations techniques, les tutoriels et la configuration logicielle du photomètre sont disponibles sur notre site Internet:

<http://www.calitoo.fr>

# Table des matières

<b>Introduction.....</b>	<b>5</b>
<b>Revisions.....</b>	<b>6</b>
<b>1 Prise en main du Calitoo.....</b>	<b>7</b>
1.1 Les piles.....	7
1.2 Mise en marche.....	7
1.3 Premières mesures.....	8
1.4 Pointage du Soleil.....	8
1.5 Maximum.....	9
1.6 Affichage des AOT.....	9
1.7 Affichage du Alpha.....	9
1.8 Mémorisation.....	10
1.9 Lecture des données.....	10
1.10 Changement de mode.....	12
1.11 Terminer son travail.....	13
1.12 Précautions.....	13
<b>2 Logiciel PC.....</b>	<b>14</b>
2.1 Téléchargement et installation.....	14
2.2 Démarrer le logiciel.....	14
2.3 Obtenir les données du photomètre.....	15
2.3.1 Les données sont situées dans la mémoire du photomètre.....	15
2.3.2 Travail avec les données sans connecter le photomètre.....	16
2.4 Nettoyer les données dans le photomètre.....	16
2.5 Paramètres scientifiques.....	17
2.6 Terminer son travail.....	17
<b>3 Boite à outils (Tools).....</b>	<b>18</b>
3.1 Visualisation des données – Data Vision.....	19
3.1.1 Affichage des courbes de données.....	19
3.1.2 Choisir la période de mesures à afficher.....	20
3.1.3 Filtrage manuel des données.....	22
3.1.4 Détermination de la taille des particules.....	24
3.2 Visualisation des données: Monitoring.....	26
3.2.1 Monitoring des valeurs brutes.....	26
3.2.2 Monitoring des AOT.....	27
3.3 Calibration Langley.....	29
3.3.1 Principe.....	29
3.3.2 La méthode.....	29
3.3.3 Comment faire ?.....	31
3.3.4 Calibration avec le logiciel.....	32
3.3.5 Les données source.....	33
3.3.6 Les courbes des mesures.....	35
3.3.7 Les paramètres de calibration.....	36

3.3.8 Organisation sur le disque dur.....	36
3.3.9 Journal.....	38
3.4 Intercalibration.....	39
3.4.1 Principe.....	39
3.4.2 Méthode.....	39
3.4.3 Qu'est ce qu'AERONET ?.....	39
3.4.4 Comment faire ?.....	40
3.4.5 Inter-calibration avec le logiciel.....	42
3.5 Calculatrice d'AOT.....	44
3.5.1 Principe.....	44
3.5.2 Calcul avec le logiciel.....	44
3.5.3 Représentations graphiques.....	45
3.6 Traitement des AOT.....	46
3.6.1 Principe.....	46
3.6.2 Re-calcul avec le logiciel.....	46
3.6.3 Variation des paramètres.....	46
3.6.4 Sauvegarde des données.....	47
3.7 Échange de données.....	48
3.7.1 Exportation de données.....	48
3.7.2 Importation de données.....	48
<b>4 Annexes.....</b>	<b>49</b>
4.1 Calcul des épaisseurs optiques.....	50
4.2 Caractérisation des particules.....	52
4.3 Installation avec Windows.....	53
4.3.1 Installation du driver USB-FTDI.....	53
4.3.2 Installation du programme Calitoo.....	53
4.4 Installation avec Linux.....	54
4.4.1 Configuration du driver USB-FTDI.....	54
4.4.2 Installation du logiciel.....	55
4.5 Installation avec Mac-OS.....	56
4.5.1 Installation du driver.....	56
4.5.2 Installation / Lancement du logiciel.....	56
4.6 Séquence de gestion avec le bouton poussoir.....	57
4.7 Organisation des données dans l'ordinateur.....	58

## Introduction

Ce document vous permet de prendre en main le photomètre CALITOO et de réaliser des mesures présentant une valeur scientifique. Son utilisation est adaptée au terrain et à la manipulation par un public de jeunes scolaires et d'étudiants dans le cadre de l'opération Calisph'air ou de stage d'études.

Calisph'Air<sup>(1)</sup> est un projet éducatif pour **l'étude de l'atmosphère et du climat** qui accompagne les **missions satellites** d'étude de l'atmosphère Parasol, Calipso, IASI...

Ce projet est développé dans le cadre du **programme international** éducatif et scientifique GLOBE<sup>(2)</sup> qui réunit des élèves, des enseignants et des scientifiques autour de l'observation et la collecte de données environnementales. GLOBE rassemble, par le biais d'Internet, plus de 15 000 établissements scolaires et 26 000 enseignants du monde entier.

Le programme comporte un volet d'étude des aérosols, avec les données Calipso mais aussi des mesures faites à partir du sol, avec un photomètre solaire.

(1) <http://www.cnes.fr/web/CNES-fr/7167-calisph-air.php>

(2) <http://globefrance.org/>

Dans la première partie, nous vous guiderons dans l'utilisation du photomètre.

La seconde partie, décrit l'utilisation du logiciel PC : le téléchargement des données et l'utilisation des outils d'affichage et de traitement des données.

La partie Annexe présente les bases scientifiques des calculs, les caractéristiques techniques de l'appareil ainsi que des fiches d'installation du logiciel sur différents ordinateurs.

# Revisions

## Version 1.0 – Septembre 2013

- Téléchargement des données du photomètre sur un PC

## Version 1.2 – Mars 2015

- Changement de format de la date et de l'heure pour respecter le format international ( ISO8610) : 15 octobre 2015 => 2015-10-15
- Possibilité de travailler avec les données d'un photomètre sans connecter ce dernier au PC.
- Outil "Visu" pour visualiser les données sous la forme de courbes.
- Outil 'Langley' pour réaliser des calibrations de type Langley du photomètre

## Version 2.0 – Octobre 2015

- Outil 'Monitoring' pour afficher en temps réel les données du photomètre sur une courbe.
- Outil 'Intercalibration' pour réaliser des calibrations avec des photomètres étalons (Aeronet).
- Outil 'AOT calculator' pour calculer des AOT en entrant manuellement tous les autres paramètres.
- Outil 'AOT Processing' pour recalculer les AOT d'anciennes mesures, après une nouvelle calibration.
- Utilise le séparateur décimal de l'ordinateur hôte.
- Possibilité de mettre à jour le logiciel à bord du Calitoo par internet.

## Version 2.5 – Octobre 2016

- Affichage sur le photomètre du coefficient d'Angström lors des prises de mesures et de lecture des données.
- Outil 'Visu' enrichi du bouton « Angström » pour calculer et afficher les coefficients d'Angström de chaque point de mesure sur un petit graphe et une jauge
- Outil 'Export' pour réunir toutes les données d'un photomètre dans un fichier zip qui peut être échangé avec d'autres personnes.
- Outil 'Import' pour l'importer un fichier zippé de photomètre avec le même logiciel Calitoo PC et visualiser les données de ce photomètre.

# 1 Prise en main du Calitoo

## 1.1 Les piles

Le photomètre fonctionne avec 4 piles AA situées sous la trappe à l'arrière de l'appareil.

La mise en place est facilitée en plaçant en premier le côté '+' de la pile dans son logement.

Vous pouvez également utiliser des accumulateurs rechargeables AA.



Lorsque votre photomètre n'est pas utilisé pendant un long moment, nous vous conseillons de retirer les piles. En effet, certaines marques de piles se dégradent avec le temps et abîment les contacts du boîtier.

## 1.2 Mise en marche

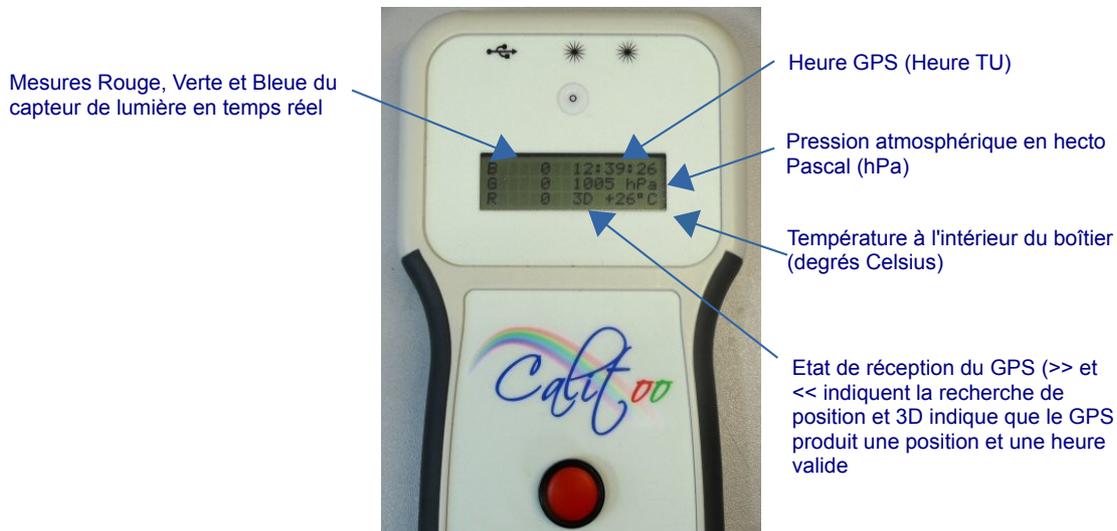
Le photomètre est mis sous tension en appuyant pendant au moins 2 secondes sur son bouton central.



Dès que le texte de présentation apparaît, vous pouvez relâcher le bouton : l'appareil est en fonctionnement.

### 1.3 Premières mesures

Après la mise sous tension et la page de présentation passée, le photomètre indique qu'il est en mode mesure et affiche les informations de base :



Dès que le GPS du photomètre est en 3D, vous pouvez commencer les mesures.

**Si le GPS n'est pas en 3D, vous ne pouvez pas faire de mesure enregistrable**

### 1.4 Pointage du Soleil

Le pointage du photomètre est manuel, il est facilité par le dispositif de visée situé au dessus de l'afficheur.



Vous devez vous positionner face au Soleil de manière stable et amener rapidement le point lumineux au milieu de la cible du pointeur et de l'y maintenir le temps des mesures.



Le Soleil est au centre de la cible : le photomètre est pointé.

### 1.5 Maximum

Le but est d'obtenir la valeur maximale en RVB en environ 1 minute de pointage.



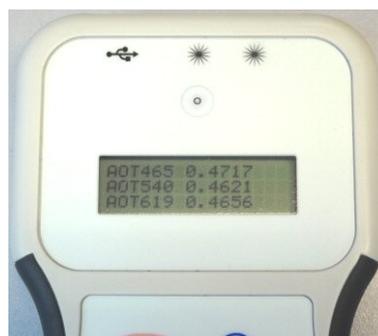
Cliquez sur le bouton du photomètre et vous passez à la page des maximums des mesures ( nous supposons bien sûr que vous étiez restés sur la page de base décrite précédemment ).

Tout en ayant un œil sur la cible, vous surveillez les valeurs numériques maximales mesurées sur l'afficheur. Lorsqu'elles ne changent plus, au bout d'environ une minute, vous procédez à la mémorisation des mesures.

### 1.6 Affichage des AOT

Après la page des maximums, en appuyant une nouvelle fois sur le bouton rouge, le Calitoo réalise les calculs d'AOT et les affiche sur son écran.

Si les mesures vous paraissent aberrantes, vous pouvez choisir alors de ne pas les enregistrer à l'étape 1.8.



### 1.7 Affichage du Alpha



Cliquez sur le bouton une nouvelle fois et vous voilà sur la quatrième page qui est celle du Alpha ou Coefficient d'Angström.

Ce coefficient, dont le calcul est expliqué en Annexe 4.2, permet de caractériser le type des particules détectées.

Le R2 est un indice de confiance. 1.00 c'est une total confiance dans le Alpha calculé alors que 0,50 représente 50 % de confiance.

## 1.8 Mémorisation



Cliquez sur le bouton une nouvelle fois et vous voilà sur la cinquième page qui est celle des enregistrements.

Le photomètre vous demande si vous voulez enregistrer (les mesures).



Si c'est la cas, il vous faudra appuyer toujours sur le bouton mais cette fois-ci en le maintenant enfoncé jusqu'à ce que le message **Recorded!** apparaisse en bas de l'écran.

Vous relâchez alors le bouton et vous vous retrouvez sur la page de base pour un nouveau cycle de mesures.

Si vous n'êtes pas satisfait de votre mesure et que vous ne voulez pas l'enregistrer, un simple clic annule l'opération et vous vous retrouvez de nouveau sur la page de base pour un nouveau cycle de mesure.

## 1.9 Lecture des données



Pour lire les dernières mesures effectuées, vous allez sur la page de base et faites un appuis long sur le bouton du photomètre.

Dès qu'il vous indique **Mode READING** relâchez le bouton.

Chaque mesure, en commençant par la plus récente, est présentée en 4 pages :

Page 1/4



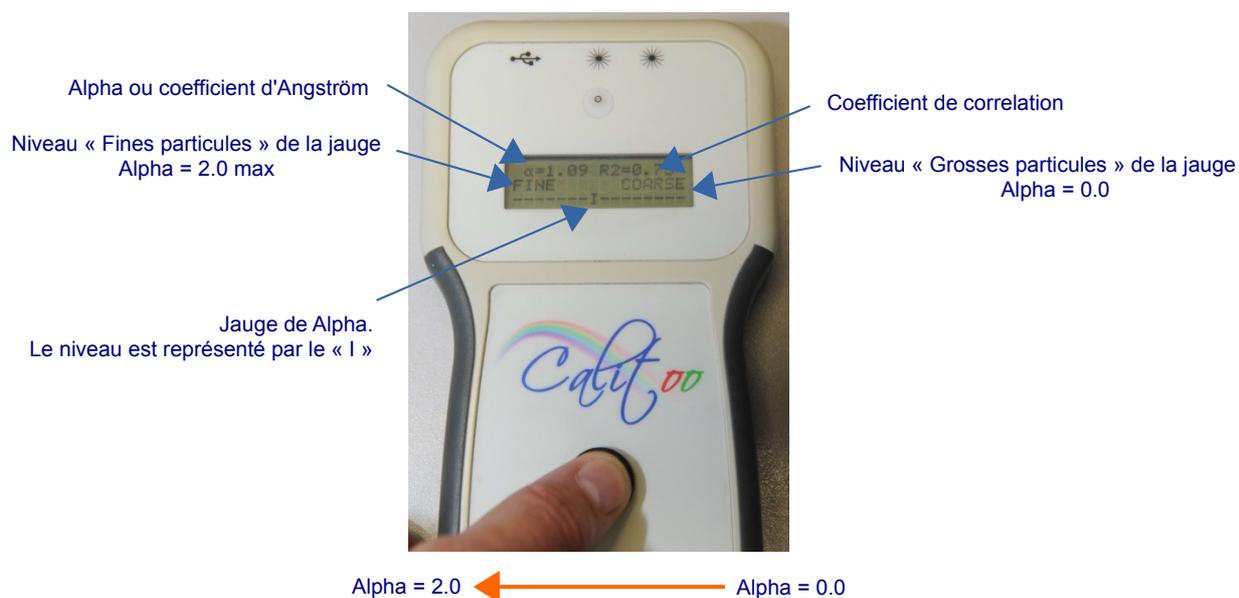
Page 2/4



Page 3/4



## Page 4/4



## 1.10 Changement de mode

Pour passer du **Mode READING** au **Mode MESURING**, il faut faire un appui long sur le bouton rouge. Relâcher le bouton quand le nouveau mode est affiché.



## 1.11 Terminer son travail

Pour mettre hors tension le photomètre, il faut laisser appuyer longtemps le bouton jusqu'au message : **Stop in progress ...** Relâcher le bouton et le photomètre se met hors tension.



Quand il n'est plus sollicité, votre photomètre va s'éteindre automatiquement au bout de 30mn.

## 1.12 Précautions

Votre photomètre est un instrument de mesure optique et il convient de ne pas entraver le chemin qui mène la lumière solaire au capteur.

Pour cela, nous vous le livrons avec un adhésif placé devant les trous du viseur et du capteur. Après toute utilisation, nous vous recommandons fortement de faire de même.



Ne pas oublier de retirer l'adhésif pour faire vos mesures 😎

## 2 Logiciel PC

### 2.1 Téléchargement et installation

Le logiciel utilisé pour la gestion et le traitement des mesures effectuées par votre photomètre est disponible gratuitement en version Windows, MAC\_OS et Linux.

Il est téléchargeable sur notre site sous la forme d'un fichier archive comprenant le programme et le driver FTDI (USB/Serie).

Nous vous invitons à consulter les fiches d'installation propre à chaque système d'exploitation que vous trouverez en Annexe-Installations.

Avant de démarrer le programme, il est impératif de brancher le photomètre au PC et de le mettre sous tension.



### 2.2 Démarrer le logiciel

Un double clic sur l'icône démarre le logiciel qui va commencer par rechercher à établir la connexion logicielle avec le photomètre. (Figure 1)

Dès que l'opération est réussie, l'écran du photomètre affiche **Mode CONFIG** et le logiciel indique le numéro de série du photomètre connecté (Figure 2).

Il est possible de démarrer sans connecter le photomètre : [Voir 2.3.2](#)

Le logiciel propose à travers différents onglets les opérations suivantes :

**Identité** : Indication du numéro de série unique permettant d'identifier le photomètre. Il sera repris dans les fichiers de données produit.

**Données** : Gestion des données mémorisées (Téléchargement et effacement)

**No** : Paramètres d'étalonnage (No) des trois canaux de mesure.

**Rayleigh** : Paramètres pour le calcul du coefficient de diffusion moléculaire intervenant dans le calcul de l'épaisseur optique des trois canaux de mesure.

**Ozone** : Paramètres pour le calcul de la contribution de l'ozone dans le calcul de l'épaisseur optique du rouge et du vert (le bleu est négligeable).

**Tools** : Donne accès à une série d'outils pour le traitement des mesures et la calibration du photomètre.



Figure 1

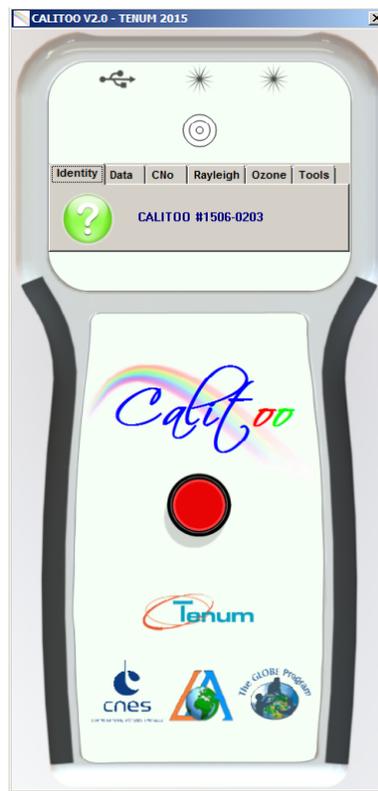


Figure 2

## 2.3 Obtenir les données du photomètre

### 2.3.1 Les données sont situées dans la mémoire du photomètre.

Le téléchargement des données est proposé dans l'onglet 2 (Figure 3).

Un seul clic sur le dossier muni d'une flèche verte et l'opération est lancée (Figure 4).



Figure 3



Figure 4

### 2.3.2 Travail avec les données sans connecter le photomètre

Il est possible d'utiliser le logiciel sans connecter le photomètre à l'ordinateur.

Si le logiciel ne détecte pas de liaison avec un photomètre, il l'indique :



Figure 5

Il est possible malgré tout, que le logiciel démarre une recherche de connexion avec un Calitoo (Figure 1).

Il suffit de cliquer sur le point d'interrogation pour obtenir soit le lien direct avec le dossier de données de votre photomètre ou si vous avez plusieurs photomètres, une liste des numéros d'appareils à choisir :



Figure 6

## 2.4 Nettoyer les données dans le photomètre

L'icône représentant un balais et une mémoire permet d'effacer la totalité des 999 mesures que peut contenir la mémoire du photomètre.

Le programme vous demande de confirmer (Figure 7). Si votre réponse est OK,

**l'effacement réalisé est définitif.**



Figure 7

## 2.5 Paramètres scientifiques

Votre Calitoo est livré calibré. Les paramètres d'étalonnages sont mémorisés dans le photomètre et sont visibles sur le site [www.calitoo.fr](http://www.calitoo.fr) à l'onglet Calibration.

**Attention, si vous changez ces valeurs, c'est en connaissance de cause, soit après une nouvelle calibration ou si vous constatez des différences avec les paramètres du bulletin de calibration papier ou en ligne.**

Pour transmettre les nouvelles valeurs au photomètre, après modification dans les éditeurs, il faut cliquer sur le bouton de validation.

Elles seront conservées dans le photomètre même après une mise hors tension et utilisées pour les calculs d'épaisseurs optiques des nouvelles mesures.

Les mesures réalisées avant ce changement resteront inchangées. Si ces dernières doivent être rectifiées, le seul moyen est de refaire les calculs avec le module **AOT Processing** décrit plus loin.

Ces paramètres sont :

- **CNo** : c'est la valeur numérique que donnerait votre photomètre s'il était sorti de l'atmosphère terrestre (Figure 8j).
- **Rayleigh** : c'est un coefficient qui tient compte de la diffusion d'une lumière à une longueur d'onde précise par les molécules de l'air pur.
- **Ozone** : c'est la contribution de l'ozone stratosphérique à l'épaisseur optique. Elle est nulle pour le bleu.

Pour plus d'informations voir en Annexes : [4.1.Calcul des épaisseurs optiques](#)

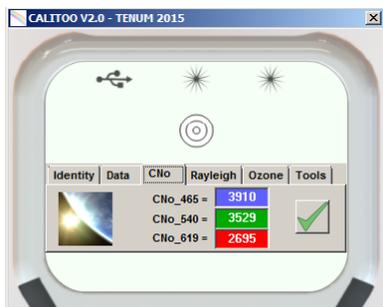


Figure 8

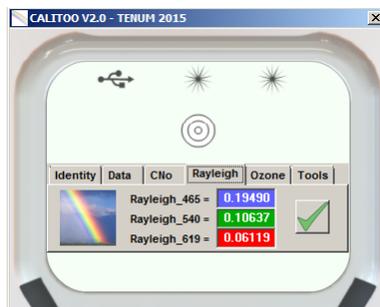


Figure 9

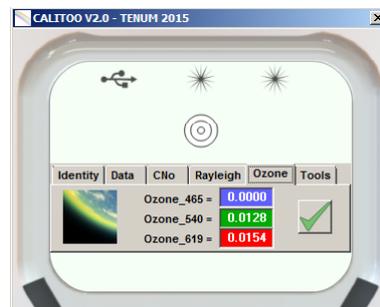


Figure 10

## 2.6 Terminer son travail

Pour quitter la configuration et gestion des données, il suffit de fermer la fenêtre du programme en fermant la fenêtre principale.

### 3 Boîte à outils (Tools)

Le dernier onglet logiciel propose une boîte à outils. Cliquez sur l'icône de la boîte à outils pour voir les outils disponibles.



Nous utilisons certains de ces outils pour la calibration et le réglage des photomètres lors de leur fabrication. Nous les mettons à votre disposition car ils peuvent être utilisés avec différents objectifs :

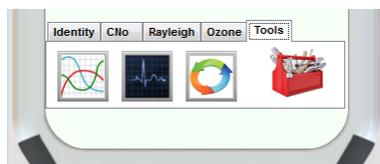
Pédagogiques : vos étudiants peuvent expérimenter les méthodes de calibration, réaliser des dispositifs de mesures autonomes, etc.

Autonomie et qualité : Vous avez la possibilité de maintenir une bonne qualité de mesure en faisant ou faisant faire des calibrations partout dans le monde.

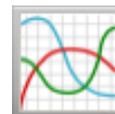
Voici un descriptif des 7 outils disponibles dans cette version du logiciel :

- Visualisation des données
- Monitoring
- Calibration de type Langley
- Inter-calibration Aeronet
- Calculatrice d'AOT
- Mise à jour des AOT
- Importer / exporter des données d'autres photomètres

Le logiciel affiche dans l'onglet, les trois outils les plus utilisés afin de faciliter leur accès. Attention, lors de la première utilisation, il faudra ouvrir la boîte à outils pour choisir vos premiers outils.

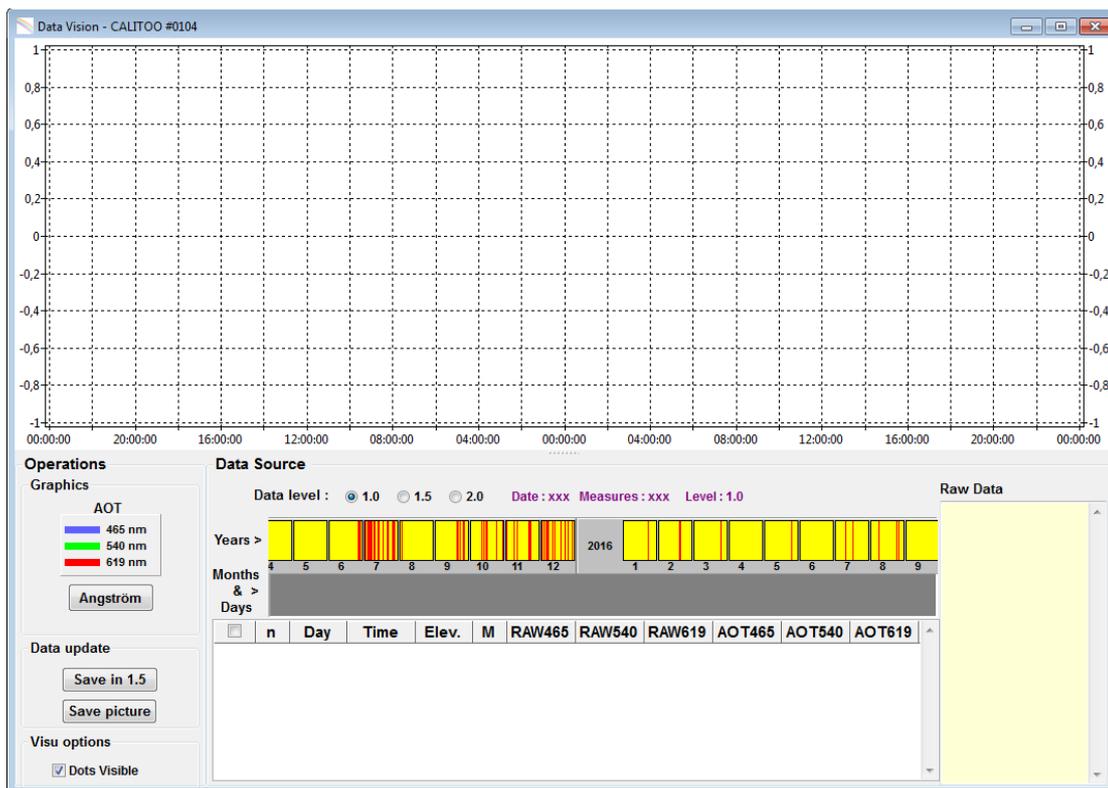


### 3.1 Visualisation des données – Data Vision



Après la prise de mesures d'épaisseurs optiques, il est important de visualiser rapidement les données sous la forme de courbes pour commencer leur traitement et l'interprétation des résultats.

#### 3.1.1 Affichage des courbes de données



Voici la fenêtre affichée à l'écran juste après avoir cliqué sur l'icône **Data vision** :

Elle est composée des éléments suivants :

#### Panneau Data Source

Indique la présence de données disponibles, précédemment téléchargées du photomètre, sur un calendrier.

Vous choisissez la période des mesures à visualiser en quelques clics.

Les données liées à vos choix sont rangées dans un tableau sous le calendrier et en texte dans le visionneur 'Raw Data'.

#### Grille d'affichage des courbes.

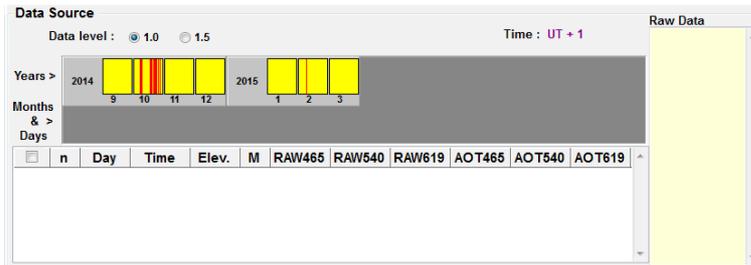
Les trois courbes d'AOT sont affichées en fonction de l'heure (TU).

#### Panneau Operations

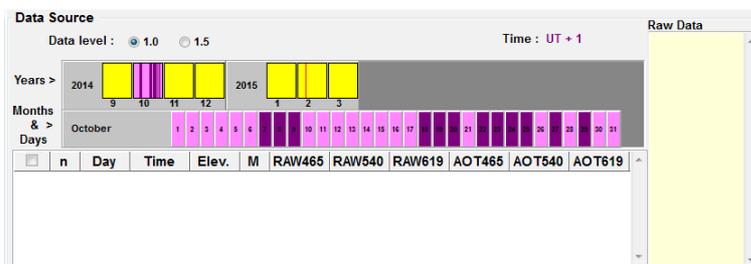
Indique la légende des courbes affichées, permet la sauvegarde des données après traitement et l'affichage des informations liées au coefficient d'Angström (taille des particules d'aérosols).

### 3.1.2 Choisir la période de mesures à afficher

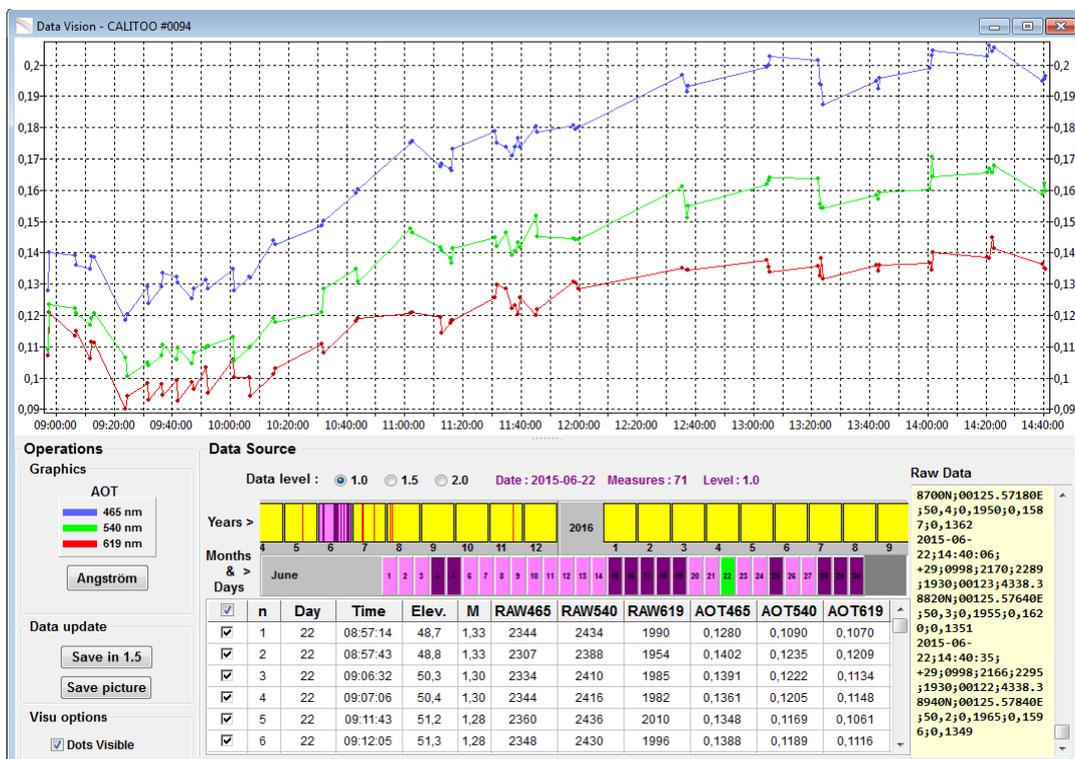
Le calendrier graphique permet de visualiser d'un simple coup d'œil la présence ou pas de données d'un photomètre :



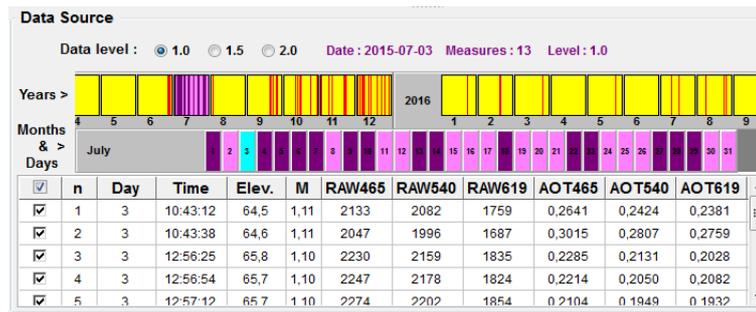
Choisir l'année le mois et le jour contenant les données avec lesquelles vous voulez travailler en cliquant sur les rectangles roses. Le panneau des mois et des années se glisse avec la souris.



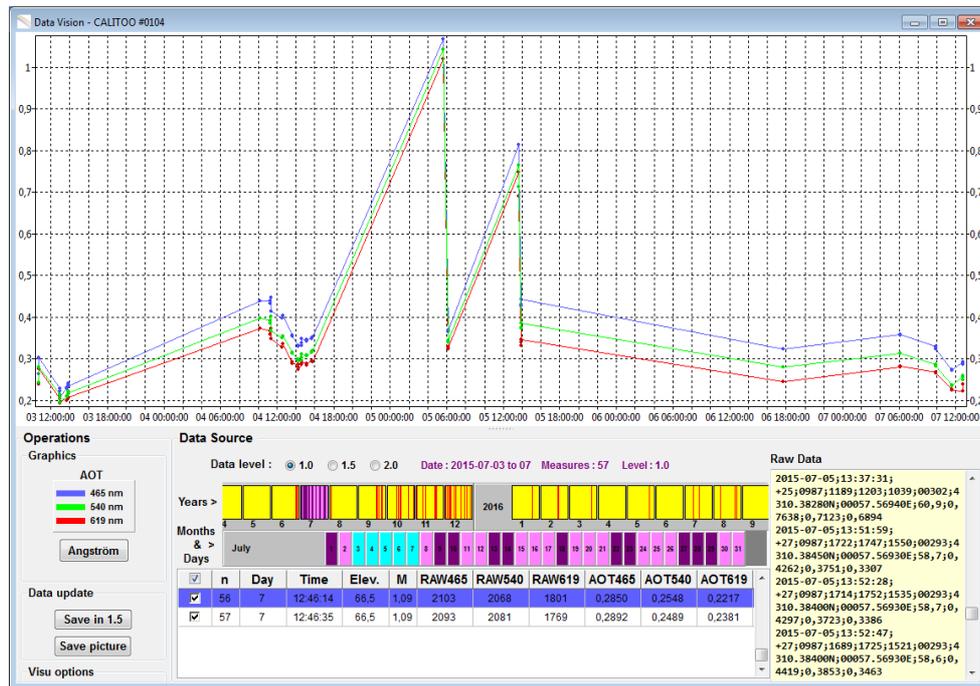
Les données sont immédiatement affichées à la fois dans le tableau, le visionneur de texte et les courbes :



Vous pouvez afficher les données de plusieurs jours : il faut appuyer sur Shift tout en cliquant sur le premier et le dernier jour de l'intervalle choisi.



Notez que les boutons des jours sont alors colorés en bleu.



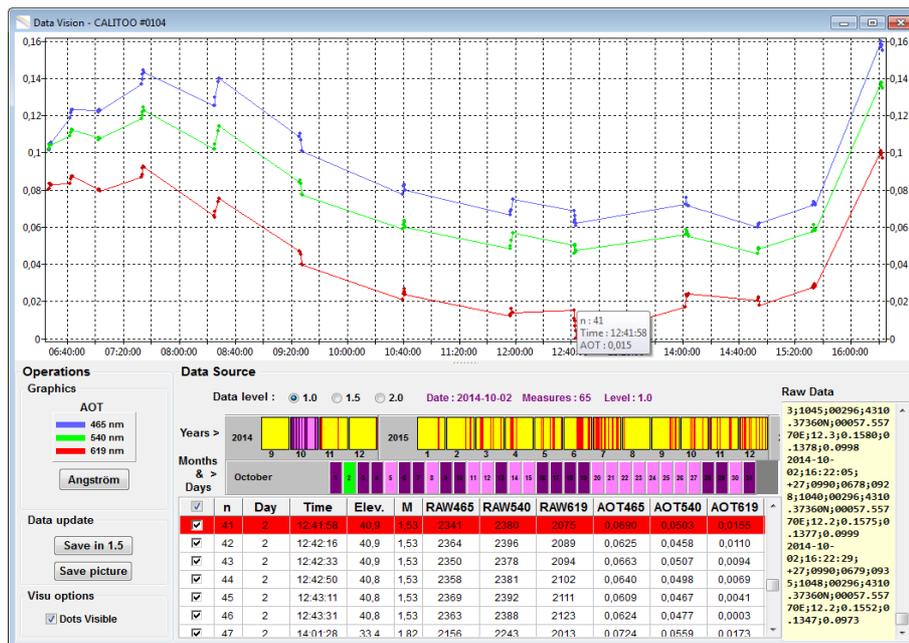
### 3.1.3 Filtrage manuel des données

Le filtrage consiste à éliminer manuellement les données présentant des anomalies à vos yeux d'utilisateur scientifique.

Par exemple, en appliquant la règle : « La meilleure mesure est celle qui donne une épaisseur optique la plus faible » à un groupe de 3 mesures prises à la suite, vous ne garderez que le point de valeur la plus faible.

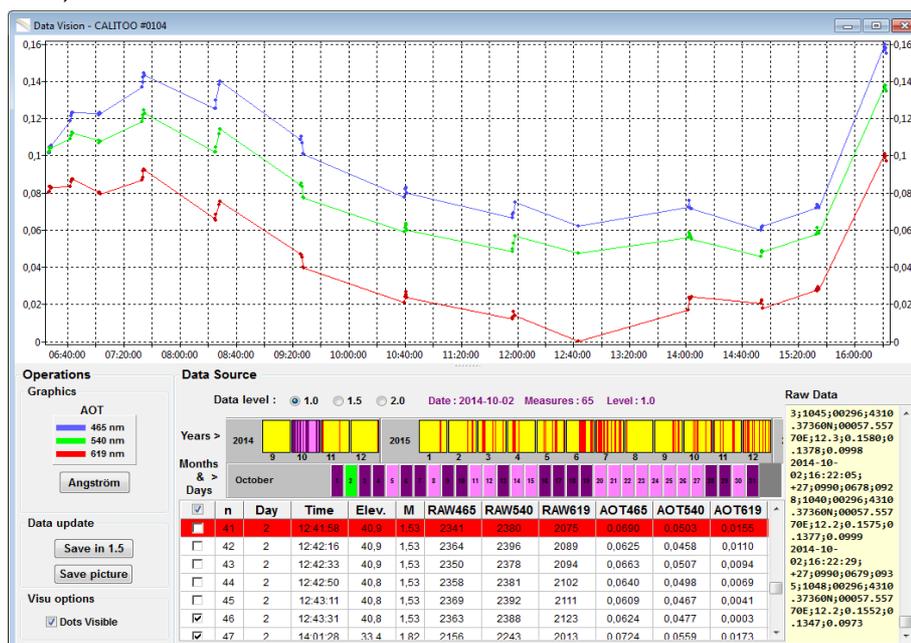
#### Comment effacer un point ?

Vous placez le pointeur de la souris sur un point de la courbe : la ligne de la donnée correspondante dans le tableau est mise en relief par une coloration appropriée.



Données brutes prises le 2 octobre 2014

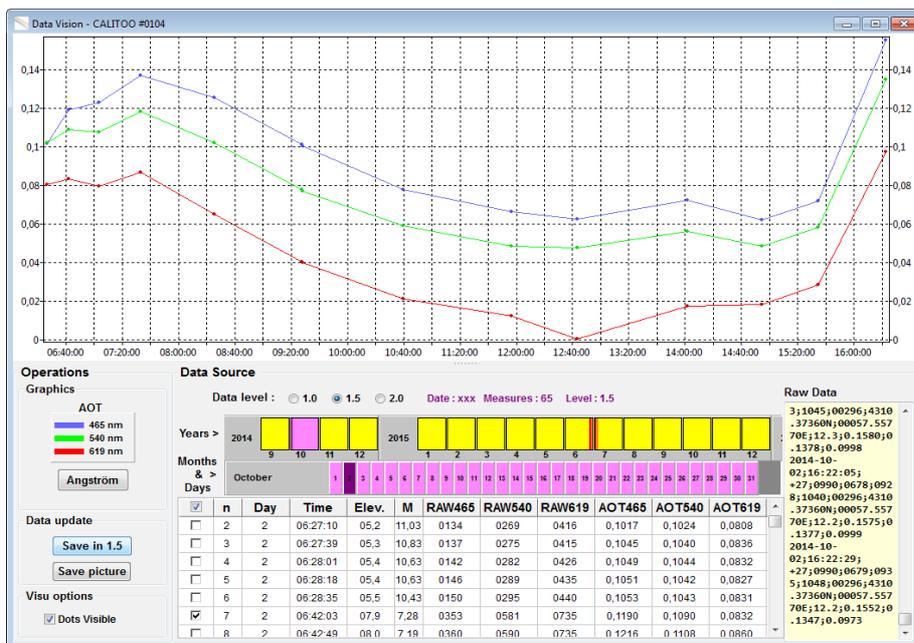
Il suffit de décocher la ligne pour effacer les données des courbes ( points n=41 et suivants ) :



Filtrage des données en cours

D'autres raisons peuvent vous amener à éliminer des données :

- Des variations d'AOT trop rapides qui indiquent le passage d'un voile léger devant le soleil : il convient d'éliminer les AOT de valeurs supérieures (lissage par le haut) d'un groupement dans le temps de mesures.
- Des AOT d'une valeur très importante. Nous estimons qu'au delà de 0.5, l'épaisseur optique est trop importante pour être causée par uniquement des aérosols et que le rôle des brumes atmosphériques n'est pas négligeable.



**Filtrage des données terminé**

Une fois le travail terminé, il convient de sauvegarder les données traitées en cliquant sur le bouton [Save in 1.5]. Les données sont maintenant de type 1.5 et rangées dans le dossier idoine.

Voir en Annexe 4.7 pour la description des fichiers.

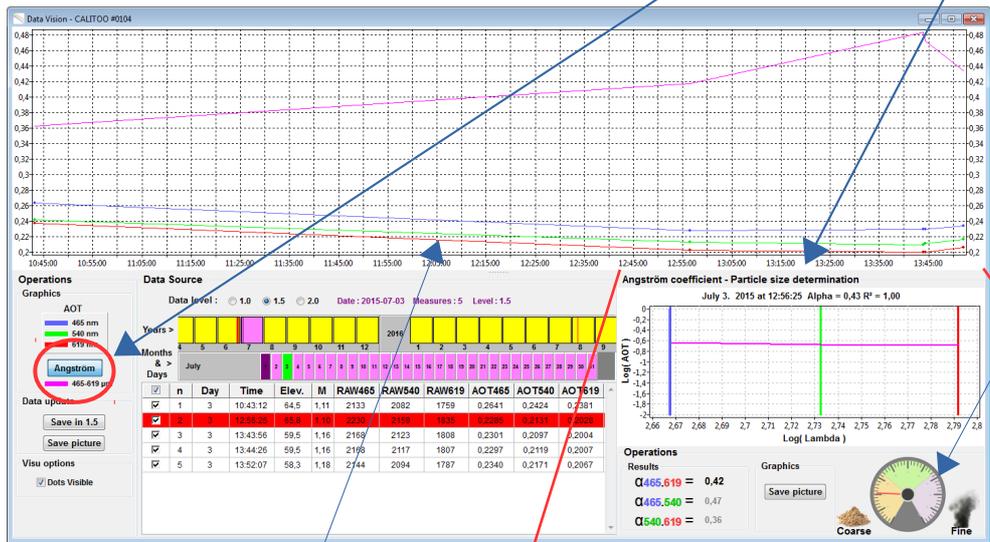
### 3.1.4 Détermination de la taille des particules

Le coefficient d'Angström noté Alpha, dont le calcul est décrit en Annexe 2.4 permet de déterminer le domaine de taille des aérosols mesurés.

Les aérosols de petite taille (Fine) s'apparentent à de la fumée et ceux de grande taille (Coarse) sont de type « poussières ».

Le Calitoo permet de différencier les fumées de feux de forêts du sable du Sahara amené par le vent au dessus de l'Europe.

Pour lancer les calculs, il faut cliquer sur le bouton [Angström] dont voici l'écran graphique qui est placé à la place de la zone des données brutes (Raw data) :

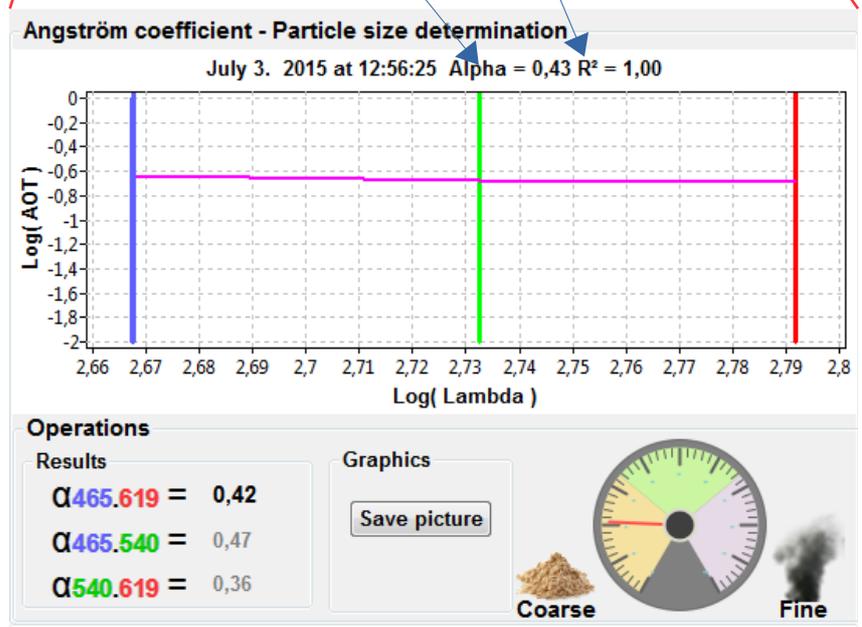


La jauge indique le type de particules mesurée

En se plaçant sur un point du graphe AOT avec la souris, on affiche la courbe log(AOT) sur le petit graphe. Ici le point n°2

Le Alpha est le coefficient d'Angström.

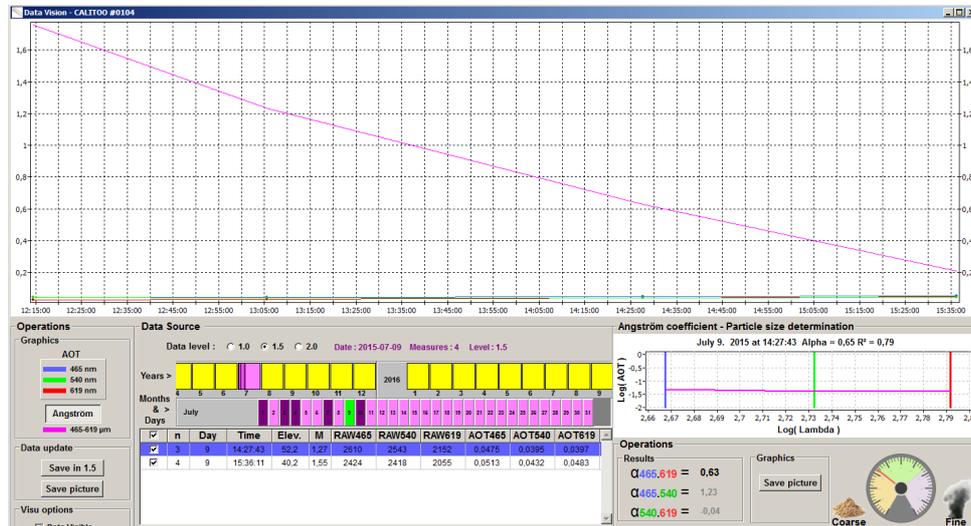
Le R<sup>2</sup> est un indicateur de cohérence du Alpha.



Mathématiquement, Alpha est le coefficient directeur de la pente de la droite formée par les logarithmes décimaux des AOT en fonction logarithmes décimaux de leur longueur d'onde.

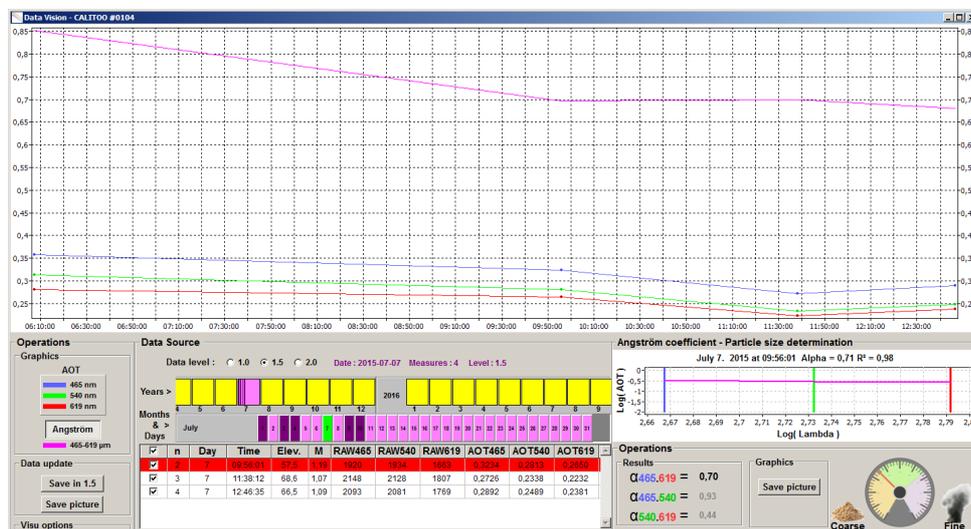
**Attention**, l'interprétation des résultats est délicate. Il y a plusieurs signes à prendre en compte pour valider ce que vous mesurez.

- 1/ Le coefficient d'Angström varie très peu en une journée.
- 2/ Le coefficient de corrélation  $R^2$  est un indicateur de cohérence d'une mesure. S'il est inférieur à 0,95, il faut considérer que les résultats ne sont pas fiables.



Ici on passe de fines à grosses particules en 3h. Une variation du Alpha de 1,4 c'est énorme !

Les  $R^2$  des points de la journée oscillent entre 0,97 et 0,72, ce qui confirme l'impossibilité d'interpréter ces résultats.



Dans ce cas, le Alpha varie de 0,15 en 6h et les  $R^2$  sont tous proches de 1.

L'interprétation des résultats peut être prise en compte. On pourra vérifier sur des sites web la présence de particules dans l'atmosphère du site d'observation :

[Prévision de la concentration de poussière \(Université d'Athènes\)](#)

## 3.2 Visualisation des données: Monitoring



Le module monitoring permet de réaliser des mesures de manière automatique. Vous pouvez choisir l'intervalle de temps entre chaque mesure.

Les résultats sont affichés sous la forme de courbes.

### 3.2.1 Monitoring des valeurs brutes

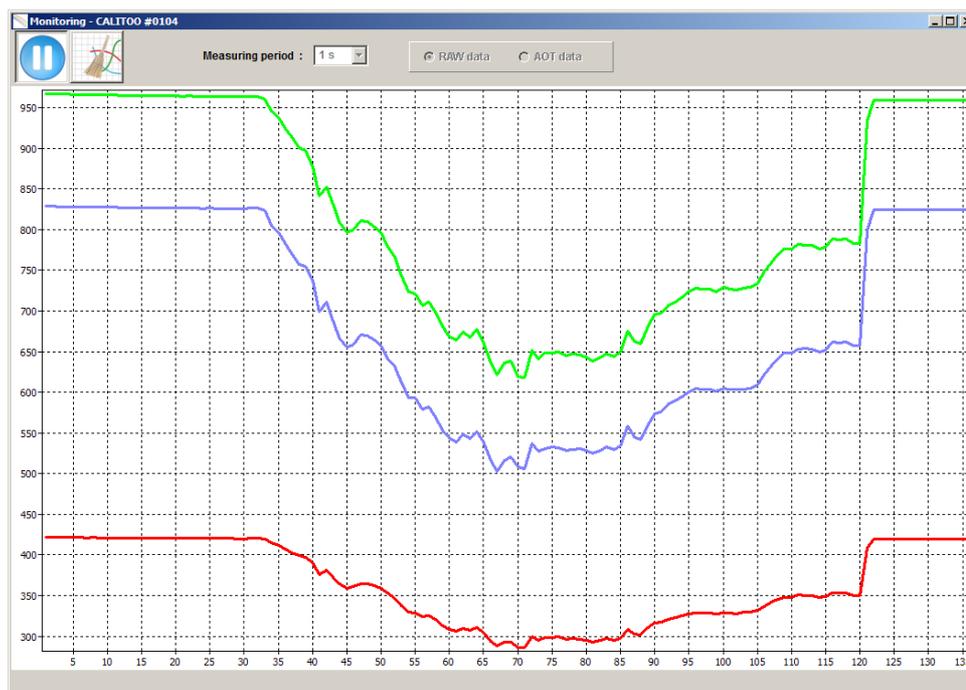
Nous utilisons ce mode pour trouver le point d'alignement avec le Soleil et ainsi placer la mire au bon endroit sur le viseur optique de chaque Calitoo.

Nous vous le proposons car il peut être utilisé pour asservir un pointage automatique de votre photomètre s'il est installé sur une monture motorisée.

Le photomètre transmet les valeurs brutes jusqu'à une fréquence de 5 mesures par seconde.

Pour démarrer les mesures, cliquer sur le bouton « Play » (bleu), en haut à gauche de la fenêtre.

Exemple de courbes de mesures brutes réalisées avec le montage de la page suivante :



Monitoring de mesures brutes

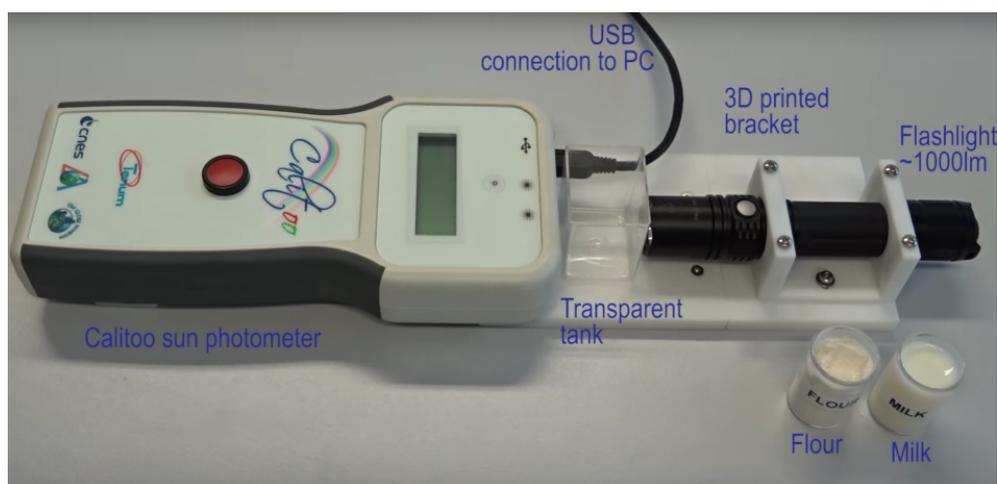
### 3.2.2 Monitoring des AOT

La compréhension par expérimentation est importante dans l'étude des aérosols.

Il est possible de modéliser les aérosols en utilisant des particules présentes dans l'eau qui ont un comportement similaire à celles présentes dans l'air.

L'utilisation de l'eau permet de garder les particules en suspension plus longtemps, de rester dans un domaine restreint (aquarium) et ne nécessite pas un énorme volume (une dizaine de centilitres). Enfin, l'expérimentateur peut changer facilement le type de particule à observer.

Voici un montage qui utilise une lampe LED de forte puissance et un dispositif qui permet d'aligner le Calitoo avec la lampe tout en laissant un espace pour y placer le récipient qui contient l'eau :



Extrait de la vidéo qui explique le déroulement de l'expérience

[Vidéo expérience Calitoo](#)

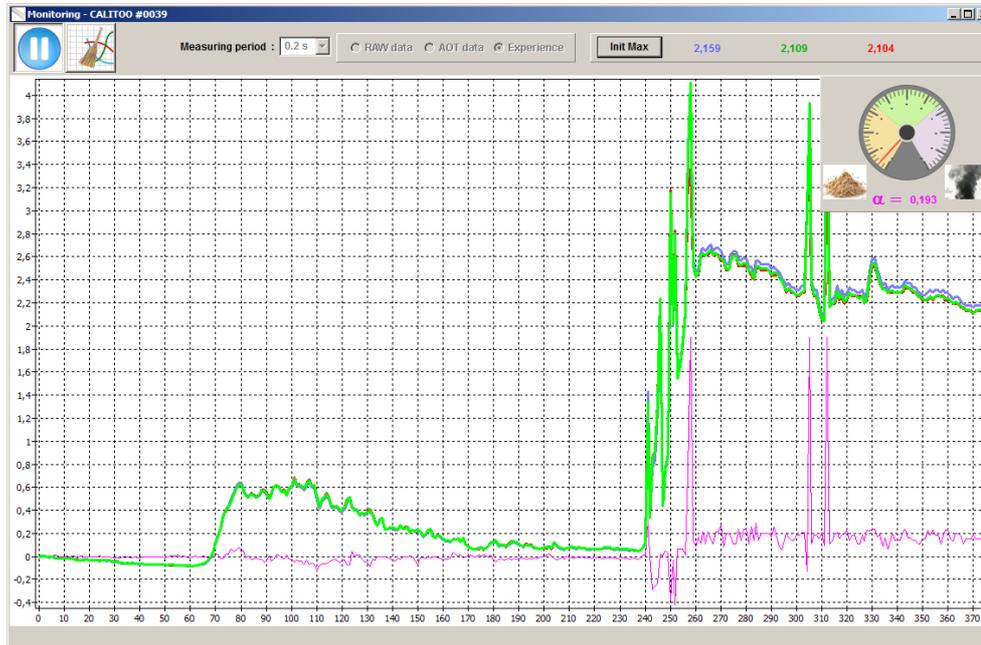
Résultats des mesures avec du lait : Le coefficient d'Angström (Alpha) est élevé, ce qui est le signe de présence majoritaire de particules fines.

Visuellement, les courbes bleue, verte et rouge sont espacées l'une avec l'autre.



Résultats des mesures avec de la farine : Le coefficient d'Angström (Alpha) est faible, ce qui est le signe de présence majoritaire de grosses particules.

Visuellement, les courbes bleue, verte et rouge sont serrées .



Tenum distribue un kit complet permettant de refaire ces expériences en classe ou en formation.

[Site web Tenum shop](#)

#### **Autre type de projet possible :**

Mesurer en continu de manière automatique à la manière des photomètres du réseau Aeronet : une monture motorisée pointe le Soleil avant chaque mesure.

Il est ainsi assez facile de réaliser un profil d'aérosols pendant une journée complète.

### 3.3 Calibration Langley



#### 3.3.1 Principe

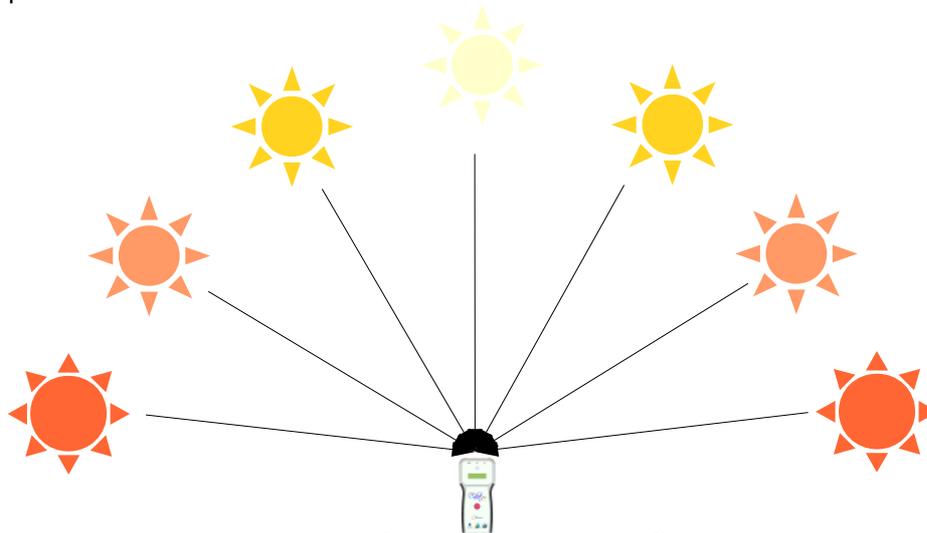
La calibration d'un photomètre consiste à déterminer par mesures et calculs, la valeur brute de luminosité que donnerait l'appareil sans atmosphère dans une longueur d'onde définie.

Dans le cas du Calitoo, les coefficients de calibration sont numériques et appelés  $CN_0$  (Compte Numérique zéro). Nous devons avoir  $CN_{0\_465}$  pour le bleu,  $CN_{0\_540}$  pour le vert et  $CN_{0\_619}$  pour le rouge.

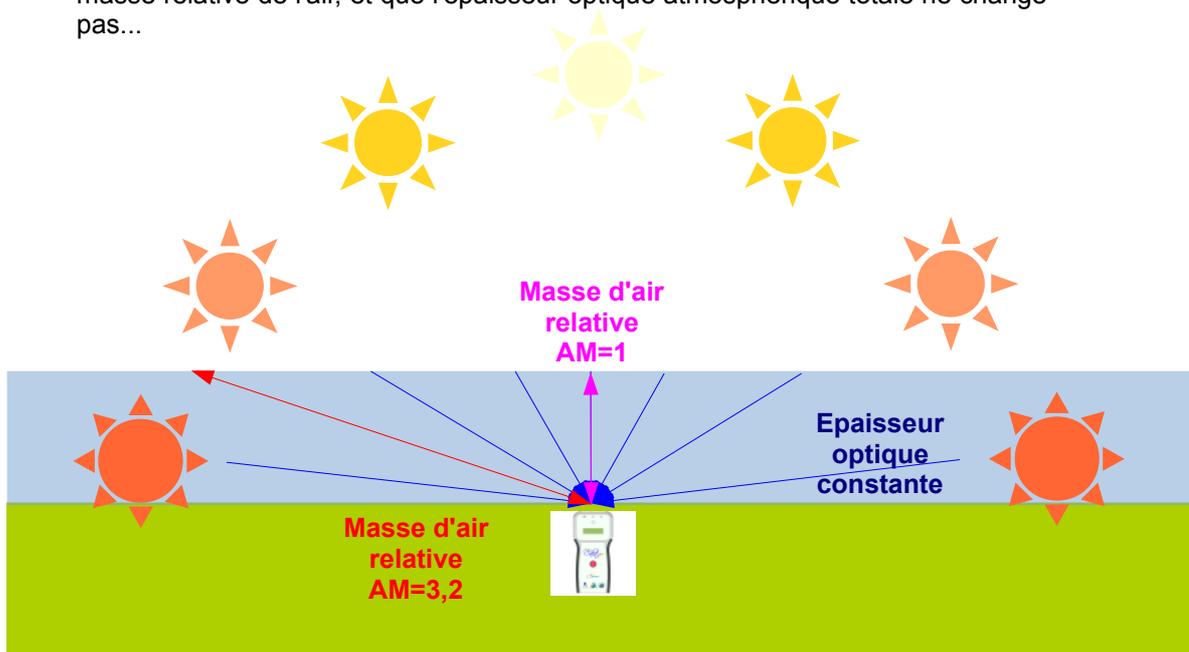
#### 3.3.2 La méthode

La méthode Langley consiste à prendre des mesures de luminosité à des épaisseurs différentes d'atmosphère au cours d'une même journée

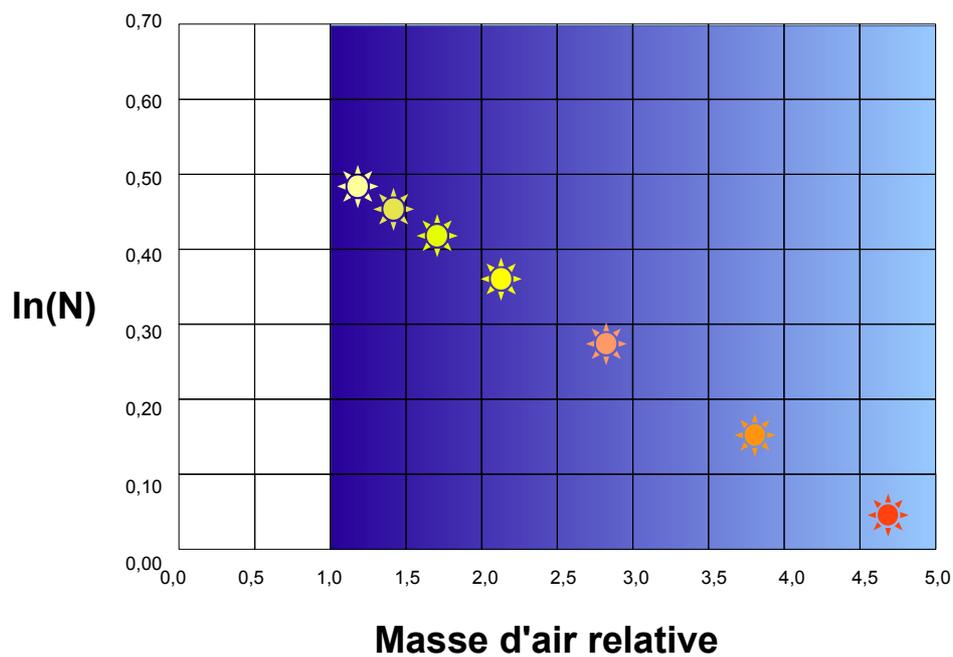
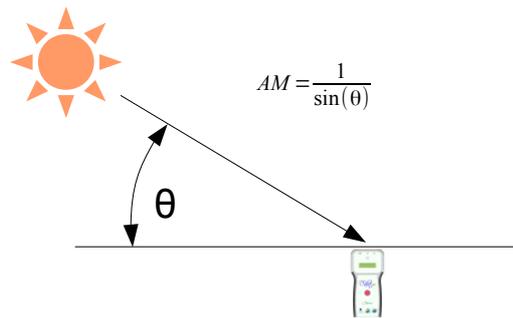
L'épaisseur optique elle, ne doit pas varier. Il faut donc une belle météo et un temps calme et stable.



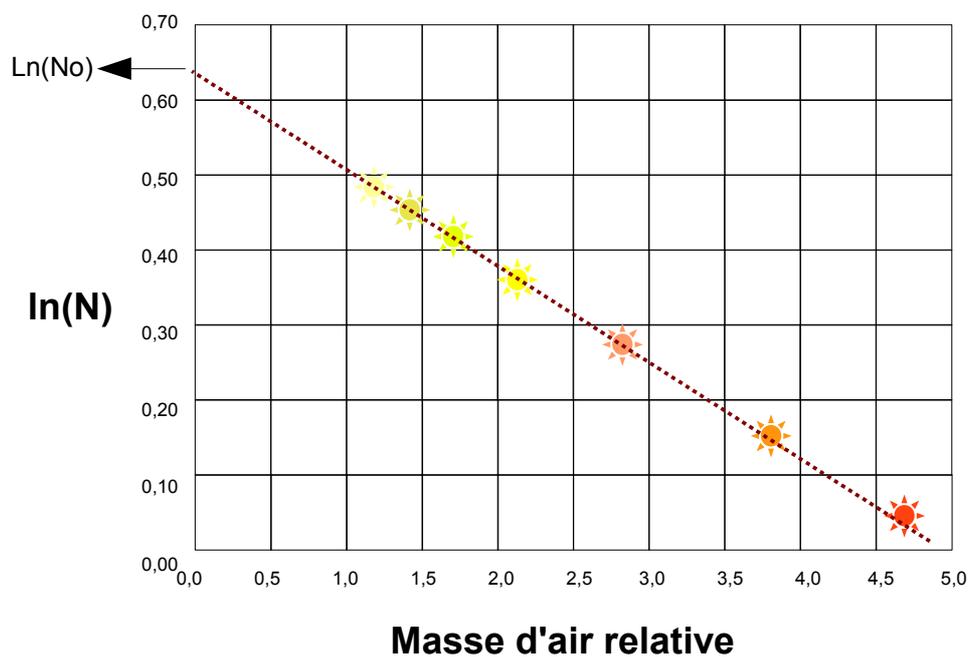
Si un photomètre solaire voit le Soleil à travers les différentes valeurs de la masse relative de l'air, et que l'épaisseur optique atmosphérique totale ne change pas...



...alors le logarithme de la mesure est proportionnel à la masse relative de l'air AM  
( Air Mass)



En ajustant une droite passant par les données (une régression linéaire), l'intersection de cette ligne avec l'axe des y, où  $m = 0$ , est le logarithme de la mesure que l'instrument produirait s'il n'y avait pas d'atmosphère  $\ln(N_0)$ .



### 3.3.3 Comment faire ?

Pour réaliser une calibration Langley, il faut choisir une journée de beau temps, avec une météo stable afin d'avoir une épaisseur optique constante toute la journée. C'est à dire un ciel pur, sans nuages d'altitude, sans vent.

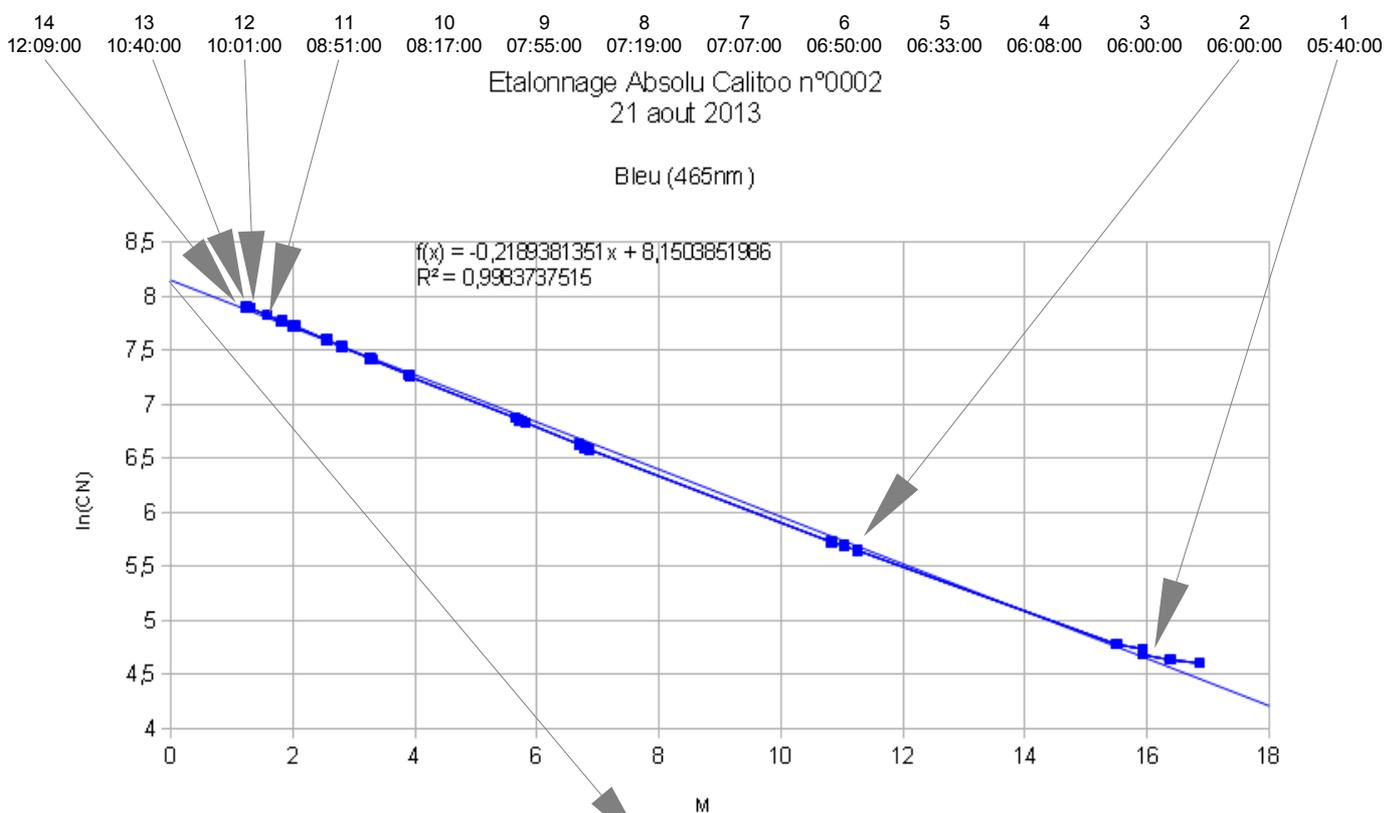
Les sites en altitude, loins des villes offrent plus facilement ce type de ciel. Il faut rester sur le même site pendant toutes les mesures.

Prendre donc des mesures peu de temps après le lever du Soleil jusqu'au moins le midi solaire du lieu. ( on va du Soleil Rouge au Soleil jaune pâle sur le graphe précédent ). En continuant l'après-midi, nous obtiendrons la courbe « descendante » qui théoriquement, se confond avec la courbe « montante ». Cela peut être un indice de stabilité météo de la journée.

Il n'est pas conseillé de réaliser des calibrations l'hiver car le Soleil étant bas sur l'horizon, la masse d'air ne s'approche pas assez de 1 (plus de 2,5 au solstice d'hiver alors qu'elle atteint 1,07 au solstice d'été par exemple à Toulouse, dans le sud de la France).

Durant la matinée de mesures, vous devez prendre au moins cinq séries de 3 à 5 mesures par exemple.

Voici des mesures prises le 21 août 2013 près de Toulouse dans la couleur bleue. Les données ont été rentrées dans un tableur et l'équation de la courbe de tendance a été affichée, ce qui nous permet de calculer le CN<sub>0</sub>.



$$CN_0_{465} = \exp(8,1503851986) \Rightarrow CN_0_{465} = 3465$$

### 3.3.4 Calibration avec le logiciel

Le logiciel pour PC qui permet de gérer le Calitoo est maintenant doté d'un outil de calibration Langley. Nous allons illustrer sa prise en main par un exemple.

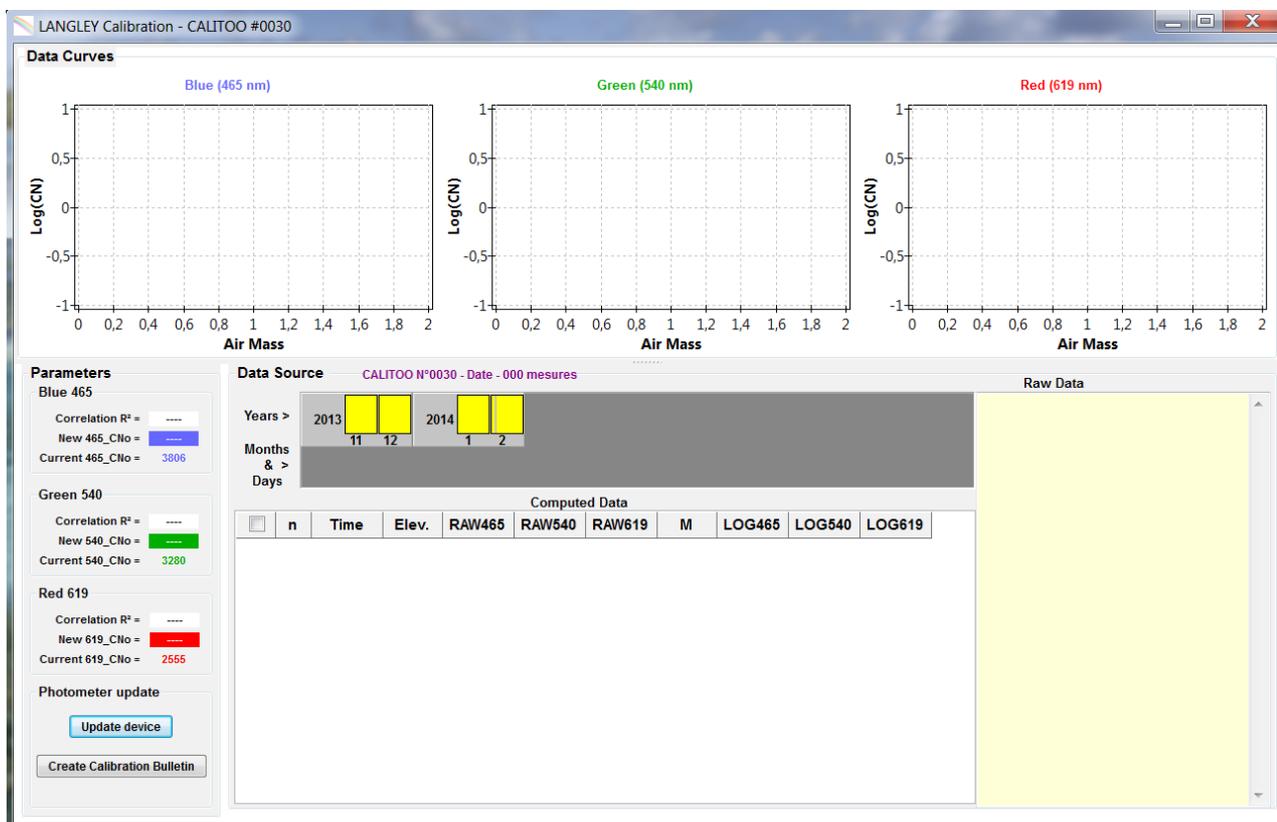
Contexte : le photomètre Calitoo n°30 a été utilisé le 4 février 2014 pour prendre plusieurs séries de mesures dans le but de réaliser une calibration Langley.

N'oubliez pas de télécharger les données du photomètres sur votre ordinateur.

Ensuite, vous allez sur l'onglet Outils (Tools) et cliquez sur l'icône 'Calibration Langley'.



La fenêtre LANGLEY Calibration s'ouvre et ressemble à ceci :



La fenêtre est composée de trois zones :

- la zone des courbes (Data Curves) qui affiche les points de mesures et les droites d'approximations. Il est possible de les agrandir pour une meilleure lecture en double- cliquant dessus. La même action leur fait reprendre leur taille initiale

- la zone des paramètres (Parameters) affiche les valeurs numériques des coefficients d'étalonnage initiaux, des nouveaux coefficients calculés en temps réels et des coefficients de corrélation ( écart entre la courbe des mesures et la droite d'approximation. Plus il est proche de 1, meilleures est l'approximation ).

Une partie « Mise à jour du photomètre » (Photometer update) permet de :

- mettre à jour directement dans l photomètre connecté, les trois coefficients CN<sub>0</sub> avec les nouvelles valeurs obtenues.

- créer un bulletin de calibration sous le format PDF (c'est celui qui est livré imprimé dans le coffret de votre instrument).

- la zone des données source (Data Source) permet de retrouver les données en fonction du jour, du mois et de l'année auquel elles ont été prises. Commençons par détailler cette zone qui est la première à entrer en fonction pour une calibration.

### 3.3.5 Les données source

Les données sont affichées sous la forme d'un calendrier indiquant les années, les mois et les jours.



Les jours pendant lesquels des mesures ont été prises sont affichés sous la forme de barres grises sur le fond jaune du mois. Le calendrier commence à la date de fabrication du photomètre et se termine au mois de la date courante.

Ici le photomètre a été fabriqué en novembre 2013 et les mesures effectuées au début du mois de février 2014 vont être traitées pendant ce même mois.

Un clic sur le rectangle jaune du mois de Février 2014 permet d'affiner la recherche des données :



Nous voyons que les données disponibles correspondent à des mesures effectuées les 4 et 5 février 2014.

Nous allons cliquer sur le 4 février pour visualiser ces mesures :

**Data Source** CALITOO N°0030 - 4 Février 2014 - 26 mesures

Years > 2013 2014  
Months & > Février 14  
Days 1 2 3 4 5 6 7 8 9 10 11 12 13 14 15 16 17 18 19 20 21 22 23 24 25 26 27 28

**Raw Data**

```
710;00125.56650E;19,6;0,0439;0,0512;
0,0497
04/02/2014;14:49:30;
+26;0994;1952;2048;1801;00139;4338.39
770;00125.56660E;19,5;0,0429;0,0512;
0,0507
04/02/2014;14:49:51;
+25;0994;1947;2045;1799;00137;4338.40
130;00125.56300E;19,5;0,0433;0,0513;
0,0508
04/02/2014;14:50:16;
+25;0994;1936;2034;1798;00140;4338.39
980;00125.56300E;19,5;0,0446;0,0527;
0,0507
04/02/2014;14:50:34;
+25;0994;1919;2016;1782;00141;4338.39
910;00125.56290E;19,4;0,0471;0,0553;
0,0535
04/02/2014;14:51:07;
+25;0994;1890;1989;1758;00141;4338.39
910;00125.56290E;19,3;0,0514;0,0592;
0,0575
04/02/2014;14:51:27;
+25;0994;1879;1975;1754;00140;4338.39
890;00125.56390E;19,3;0,0528;0,0612;
0,0580
```

**Computed Data**

<input type="checkbox"/>	n	Time	Elev.	RAW465	RAW540	RAW619	M	LOG465	LOG540	LOG619
<input checked="" type="checkbox"/>	1	07:49:48	06,2	0454	0711	0838	9,26	6,11810	6,56667	6,73102
<input checked="" type="checkbox"/>	2	07:50:06	06,2	0452	0711	0844	9,26	6,11368	6,56667	6,73815
<input checked="" type="checkbox"/>	3	07:50:23	06,3	0459	0719	0848	9,11	6,12905	6,57786	6,74288
<input checked="" type="checkbox"/>	4	07:50:33	06,3	0464	0722	0852	9,11	6,13988	6,58203	6,74759
<input checked="" type="checkbox"/>	5	08:18:47	10,6	1008	1268	1268	5,44	6,91572	7,14520	7,14520
<input checked="" type="checkbox"/>	6	08:19:05	10,7	1011	1268	1270	5,39	6,91870	7,14520	7,14677
<input checked="" type="checkbox"/>	7	08:19:23	10,7	1010	1274	1277	5,39	6,91771	7,14992	7,15227
<input checked="" type="checkbox"/>	8	08:19:42	10,8	1015	1274	1274	5,34	6,92264	7,14992	7,14992
<input checked="" type="checkbox"/>	9	08:38:04	13,4	1326	1543	1466	4,32	7,18992	7,34148	7,29029
<input checked="" type="checkbox"/>	10	08:38:21	13,5	1321	1544	1468	4,28	7,18614	7,34213	7,29166

Les données sont immédiatement chargées, affichées et traitées.

### Quelques précisions sur la zone Data Source :

Le titre de la fenêtre affiche l'identifiant du photomètre concerné, la date des mesures chargées et leur nombre. Plus précisément, le nombre de mesures utilisées pour les calculs. Nous verrons ci-dessous comment les mesures à utiliser.

On peut voir les données brutes (Raw Data), telles qu'elles ont été téléchargées de la mémoire du photomètre, dans la partie sur fond jaune à droite.

Le tableau présente les mesures rangées en lignes par ordre chronologique de réalisation.

**n** : ordre des mesures

**Time** : heure de réalisation de la mesure

**Elev** : élévation solaire ( angle entre le sol et le Soleil) en degrés.

**RAW465, RAW540 et RAW619** : valeurs brutes des mesures dans les trois longueurs d'onde.

**M** : masse d'air calculée (voir page 18)

**LOG465, LOG540 et LOG619** : logarithmes népériens des mesures brutes.

### Sélection des données

Vous avez le choix d'utiliser ou pas, une mesure pour le calcul des coefficients de calibration.

Pour retirer une mesure des calculs, vous décochez la case en début de ligne dans le tableau. Après cette action, tous les calculs sont refaits, les courbes retracées et le nombre de mesures utilisées, affiché à côté de Data Source, est décrémenté.

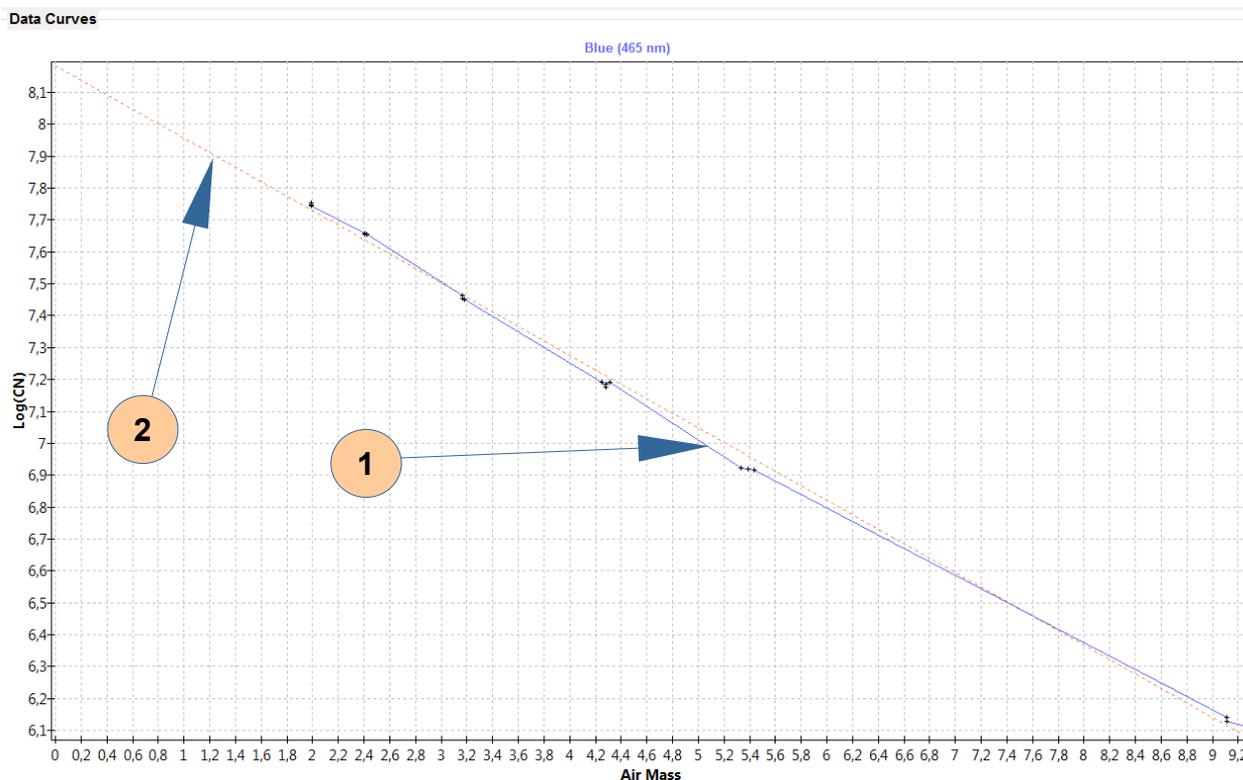
L'objectif est d'utiliser les meilleures mesures de manière à améliorer la qualité des coefficients calculés.

Vous devez :

- Surveiller les coefficients de corrélation qui doivent s'approcher le plus possible de 1.
- Utiliser au minimum 5 séries de mesures différentes.

### 3.3.6 Les courbes des mesures

Pour chaque longueur d'onde, deux courbes sont dessinées :

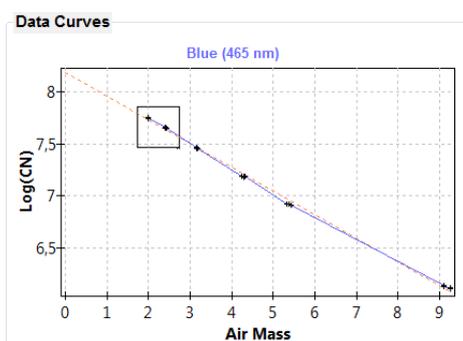


1- La courbe reliant les points calculés des mesures. (Les points sont représentés sous la forme de croix)

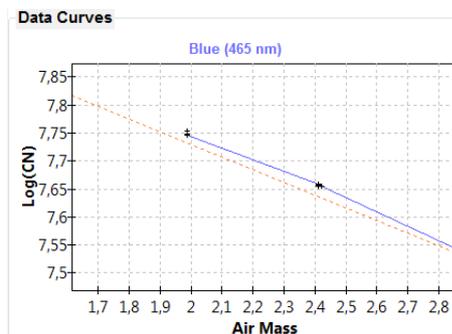
2- La droite d'approximation (en pointillés) dont l'intersection avec l'axe des ordonnées permet de trouver le  $CN_0$ .

Vous pouvez afficher la courbe dans un plus grand format en double-cliquant dessus, comme sur notre exemple.

Un zoom est possible également en encadrant avec la souris, bouton appuyé la partie à zoomer. Opération à faire du point supérieur gauche au point inférieur droit (1) et de relâcher le bouton de la souris : le zoom est effectué (2).



(1)



(2)

Pour dé-zoomer, faire la même opération mais du coin inférieur droit au coin supérieur gauche.

Avant de vouloir publier un bulletin de calibration, assurez-vous que les courbes aient un aspect présentable scientifiquement. Nous vous conseillons de laisser les trois courbes à la même échelle de manière à avoir un ensemble cohérent lors de la publication.

### 3.3.7 Les paramètres de calibration

Pour chaque longueur d'onde, le paramètre de calibration actuel est affiché sous le nouveau paramètre calculé. Ceci vous permettra d'évaluer la nouvelle calibration en les comparant. Une trop grande différence entre ces valeurs pourrait être un signe d'un problème pour votre photomètre (capteur obstrué ou sale).

The screenshot shows a 'Parameters' window with three sections for different wavelengths. Each section displays a correlation coefficient (R²) and two calibration values (New and Current). At the bottom, there are two buttons: 'Update device' and 'Create Calibration Bulletin'.

Wavelength	Correlation R²	New CNo	Current CNo
Blue 465	0,9989	3582	3806
Green 540	0,9991	3154	3280
Red 619	0,9989	2450	2555

Le coefficient de corrélation à trois décimales permet d'apprécier la cohérence des mesures pour la calibration. Une bonne calibration devrait avoir un coefficient supérieur à 0,99, l'idéal étant 1.

#### Mise à jour des coefficients

Le bouton « Update device » permet de transmettre par la liaison USB les nouveaux coefficients au photomètre connecté.

#### Publication du bulletin de calibrations

Une fois satisfait de votre travail, vous devez créer le bulletin de calibration qui sera sous deux formes de fichier : un fichier texte et un fichier pdf qui sont décrits dans le paragraphe suivant.

**ATTENTION ! CREER UN BULLETIN DE CALIBRATION NE MET PAS A JOUR AUTOMATIQUEMENT LES COEFFICIENTS DE CALIBRATION DU PHOTOMETRE !**

### 3.3.8 Organisation sur le disque dur

Pour le photomètre identifié n°xxxx, lorsque l'utilisateur choisit de produire un bulletin de calibration, les données sont écrites dans le dossier :

```
<username>/CalitooData/xxxx/xxxx_CALIBRATION/xxxx_LANGLEY/
```

Un fichier texte et un fichier pdf sont produits.

Exemple : contenu du fichier CAL0030\_20140204\_LAN.txt

```

LANGLEY CALIBRATION METHOD
CALITOO #0030
-----
Date : 2014-02-04
Latitude : 43°38.38540N
Longitude: 001°25.59330E
Altitude : 00104M
Used Data: 26
-----
CNO_465=3582
CNO_540=3154
CNO_619=2450
-----
R²_465=0,9989
R²_540=0,9991
R²_619=0,9989
-----
Used;n;Time;Elevation;RAW465;RAW540;RAW619;M;LOG465;LOG540;LOG619
1;1;07:49:48;06,2;0454;0711;0838;9,26;6,11810;6,56667;6,73102
1;2;07:50:06;06,2;0452;0711;0844;9,26;6,11368;6,56667;6,73815
1;3;07:50:23;06,3;0459;0719;0848;9,11;6,12905;6,57786;6,74288
1;4;07:50:33;06,3;0464;0722;0852;9,11;6,13988;6,58203;6,74759
1;5;08:18:47;10,6;1008;1268;1268;5,44;6,91572;7,14520;7,14520
1;6;08:19:05;10,7;1011;1268;1270;5,39;6,91870;7,14520;7,14677
1;7;08:19:23;10,7;1010;1274;1277;5,39;6,91771;7,14992;7,15227
1;8;08:19:42;10,8;1015;1274;1274;5,34;6,92264;7,14992;7,14992
1;9;08:38:04;13,4;1326;1543;1466;4,32;7,18992;7,34148;7,29029
1;10;08:38:21;13,5;1321;1544;1468;4,28;7,18614;7,34213;7,29166
1;11;08:38:39;13,5;1307;1536;1469;4,28;7,17549;7,33694;7,29234
1;12;08:38:53;13,6;1328;1544;1464;4,25;7,19143;7,34213;7,28893
1;13;09:14:30;18,3;1722;1857;1676;3,18;7,45124;7,52672;7,42417
1;14;09:14:48;18,4;1729;1869;1677;3,17;7,45530;7,53316;7,42476
1;15;09:15:04;18,4;1741;1873;1676;3,17;7,46221;7,53530;7,42417
1;16;09:15:29;18,4;1745;1879;1687;3,17;7,46451;7,53849;7,43071
1;17;10:09:44;24,4;2111;2160;1861;2,42;7,65492;7,67786;7,52887
1;18;10:09:58;24,5;2111;2151;1870;2,41;7,65492;7,67369;7,53369
1;19;10:10:20;24,5;2110;2149;1863;2,41;7,65444;7,67276;7,52994
1;20;10:10:38;24,5;2115;2158;1860;2,41;7,65681;7,67694;7,52833
1;21;10:10:54;24,5;2119;2152;1865;2,41;7,65870;7,67415;7,53102
1;22;11:58:52;30,2;2311;2294;1952;1,99;7,74544;7,73805;7,57661
1;23;11:59:09;30,2;2312;2312;1956;1,99;7,74587;7,74587;7,57866
1;24;11:59:28;30,2;2319;2307;1962;1,99;7,74889;7,74370;7,58172
1;25;11:59:46;30,2;2318;2298;1957;1,99;7,74846;7,73979;7,57917
1;26;12:00:08;30,2;2330;2315;1970;1,99;7,75362;7,74716;7,58579
0;27;13:38:40;26,6;2043;2052;1759;2,23;7,62217;7,62657;7,47250
    
```

La description des colonnes de données est identique à celle de l'annexe 4.7.

Dans la première colonne, si la ligne de mesures a été utilisée on a un « 1 » sinon un « 0 ». Ces indications sont utilisées pour les calculs des coefficients de calibration.

### 3.3.9 Journal

A chaque changement de paramètres de calibration, le logiciel met à jour un fichier journal. Il se trouve dans le dossier :

```
<username>/CalitooData/xxxx/xxxx_Log.txt
```

pour notre exemple et se nomme : 0030\_Log.txt

Voici son contenu :

```
Calitoo #1302-0030
-----

2013-12-14 13:14:32
-----

CN0_465=3423;RAY_465=0.19490
CN0_540=3132;RAY_540=0.10637;OZ_540=0.0128
CN0_619=2455;RAY_619=0.06281;OZ_619=0.0154

2014-02-21 09:43:10
-----

CN0_465=3582;RAY_465=0.19490
CN0_540=3154;RAY_540=0.10637;OZ_540=0.0128
CN0_619=2450;RAY_619=0.06281;OZ_619=0.0154
```

Nous voyons que le photomètre n°30 a reçu des premiers coefficients de calibration le 14 décembre 2013 et de nouveaux coefficients, le 21 février 2014.

Ce journal permettra de suivre l'évolution de chaque appareil de mesure et aidera à affiner la précision des mesures.

## 3.4 Intercalibration



### 3.4.1 Principe

La calibration d'un photomètre consiste à déterminer par mesures et calculs, la valeur brute de luminosité que donnerait l'appareil sans atmosphère dans une longueur d'onde définie.

Dans le cas du Calitoo, les coefficients de calibration sont numériques et appelés  $CN_0$  (Compte Numérique zéro). Ils sont nommés :  $CN_0_{465}$  pour le bleu,  $CN_0_{540}$  pour le vert et  $CN_0_{619}$  pour le rouge.

### 3.4.2 Méthode

L'intercalibration est une méthode de calibration qui utilise les données d'un photomètre étalon pour obtenir les AOT que devrait mesurer le photomètre à calibrer. Avec ces AOT et grâce à un calcul inverse, on trouve les coefficients de calibration du Calitoo ( $CN_0$ ) à calibrer. Idéalement, il faut que les deux photomètres fassent des mesures au même moment et au même endroit.

Pour le moment, une méthode d'intercalibration vous est proposée :

L'intercalibration AERONET qui utilise comme étalon, les photomètres du réseau Aeronet. Ils sont une référence mondiale pour les mesures des aérosols.

L'intercalibration CALITOO qui utilise un master Calitoo comme étalon est en cours de validation et sera disponible dans une prochaine version de ce logiciel.

### 3.4.3 Qu'est ce qu'AERONET ?

Le programme AERONET ( Aerosol RObotic NETwork ) est un réseau terrestre de mesures d'aérosols établi par la NASA et PHOTON ( PHOTométrie pour le Traitement Opérationnel de Normalisation satellitaire; Univ. De Lille 1, le CNES et le CNRS-INSU ).

Il est grandement élargi par les réseaux et les collaborateurs des agences nationales, des instituts, des universités, des chercheurs individuels et des partenaires.

Le programme alimente une base de données active pour le long terme, placée dans le domaine public et facilement accessible.

Elle regroupe les mesures optiques d'aérosols, les propriétés microphysiques et radiatives des aérosols pour la recherche.

Les participants à AERONET fournissent des observations optiques distribuées mondialement, de profondeur spectrale d'aérosols (AOD), des produits d'inversion, de l'eau précipitable dans les régimes d'aérosols divers

Les données aérosols sont des mesures de profondeurs optiques. Elles sont distribuées sous trois niveaux de qualité : Niveau 1.0 (Mesures brutes), niveau 1.5 (Mesures nettoyées, faites sans nuage ), et le niveau 2.0 (Mesures de qualité assurée par une seconde calibration). Les inversions, l'eau précipitable, et d'autres produits AOD-dépendants sont dérivées de ces niveaux et peuvent mettre en œuvre des contrôles de qualité supplémentaires.

### 3.4.4 Comment faire ?

La première chose à faire est de trouver la station Aeronet le plus proche du lieu où vous projetez de faire vos mesures. Une distance de 20km entre vous et le site Aeronet semble être un maximum pour la validité de l'opération.

Vous trouverez la localisation des stations sur internet :

<http://aeronet.gsfc.nasa.gov/>

Réaliser les mesures avec le Calitoo à calibrer par un temps ensoleillé et une atmosphère stable. L'objectif étant de réaliser ces mesures dans les mêmes conditions atmosphériques que celles de la station Aeronet.

Une fois les mesures effectuées, il faudra télécharger sur le site internet d'Aeronet, le fichier de données contenant les précieuses AOT :

The screenshot shows the Aeronet Data Display Interface. At the top, there is a NASA logo and the text 'GODDARD SPACE FLIGHT CENTER'. Below this is a banner for 'AERONET AEROSOL ROBOTIC NETWORK'. The main content area features a world map with many red squares representing station locations. Below the map is a table with the following data:

<a href="#">Abisko (68N,18E)</a>	<a href="#">Abracos_Hill (10S,62W)</a>	<a href="#">Abu_Al_Bukhoosh (25N,53E)</a>
<a href="#">Abu_Dhabi (24N,54E)</a>	<a href="#">Adelaide_Site_7 (34S,138E)</a>	<a href="#">Agoufou (15N,1W)</a>
<a href="#">Aguas_Emendadas (15S,47W)</a>	<a href="#">Ahi_De_Cara (37N,3W)</a>	<a href="#">Aire_Adour (43N,0E)</a>
<a href="#">Al_Ain (24N,55E)</a>	<a href="#">Albany_Oregon (44N,123W)</a>	<a href="#">Alboran (35N,3W)</a>

Choisir la station avec l'aide de la carte géographique et le nom proposé dans le tableau en dessous.

Quand vous êtes sur la page de votre station Aeronet (Exemple : Toulouse\_MF), sélectionner le type de données souhaité : AOD (Atmosphéric Optical Depth = AOT) et *Level 1.5* si possible (pour avoir uniquement les données valables et pas celles prises avec des nuages), sinon, *Level 1.0*.

Vous pouvez visualiser les courbes d'AOT sur le site, pour voir si elles sont assez horizontales (signe d'une atmosphère stable pendant la journée de mesures).

Finalement, il faudra télécharger le fichier (.zip) et le décompresser dans le dossier : `<username>/CalitooData/AeronetData`

Le nom d'un fichier de données reprend la syntaxe suivante :

AAMMJJ\_AAMMJJ\_STATION.levNN

avec : AA : année      MM : mois      JJ : Jour

NN : niveau des données (10 pour 1.0, 15 pour 1.5 et 20 pour 2.0)

Pour notre exemple illustré ci-dessus, nous avons téléchargé le fichier :

**150920\_150920\_Toulouse\_MF.lev15**



### 3.4.5 Inter-calibration avec le logiciel

Nous supposons que les données du photomètres ont été chargées sur votre ordinateur ainsi que le fichier de données Aeronet, copié dans le dossier *AeronetData*.

L'opération se déroule en trois étapes : choix des données du photomètre à calibrer, choix des données du photomètre étalon puis finalement, calculs et affichage des résultats.

Ces étapes sont présentées sous la forme de trois onglets dans la fenêtre Intercalibration :

#### Etape 1 : ( *Calitoo raw data* ) Données du Calitoo à calibrer

Elle consiste à choisir les données brutes en fonction de la date de prise de mesure avec l'interface Calendrier.

The screenshot shows the 'Calitoo data' step. At the top, there are tabs for '1 - Calitoo raw data', '2 - Etalon data', and '3 - Inter-calibration'. The 'Calitoo data' section includes a 'Data type' selector (1.0 or 1.5), a 'CALITOO #0203 - 19 June 2015' label, and 'Measures : 13'. A calendar for June 2015 is displayed, with the 15th highlighted. Below the calendar is a table of raw data measurements:

n	Time	Elev.	M	RAW465	RAW540	RAW619	PRESS
1	08:19:35	26.6		2630	2693	2214	0771
2	08:20:52	26.8		2641	2698	2232	0771
3	08:21:18	26.9		2644	2696	2233	0771
4	08:21:59	27.1		2640	2682	2221	0771
5	09:19:42	39.6		2928	2894	2341	0771
6	09:20:18	39.7		2926	2901	2339	0771
7	09:20:34	39.8		2919	2885	2342	0771
8	10:36:49	46.5		3174	3077	2394	0771

#### Etape 2 : ( *Etalon data* ) Données du photomètre étalon

The screenshot shows the 'Etalon data' step. It has tabs for '1 - Calitoo raw data', '2 - Etalon data', and '3 - Inter-calibration'. The 'Etalon data' section includes a 'Type' selector (AERONET or Calitoo master), a 'Date' field (2015-06-19), and an 'Existing Etalon files data' dropdown menu. The dropdown menu is open, showing a list of files: 'Izana.lev10', 'Izana.lev15', and 'Izana.lev15'. A 'Load file' button is visible. Below this is a 'Downloaded data' section with a table header 'Aeronet : Filename' and an empty table.

Données Aeronet (Pour l'instant seul le type Aeronet est disponible).

Les fichiers de données du photomètre étalon présents dans le dossier `<username>/CalitooData/AeronetData` et datés du même jour que celui choisi à l'étape 1, sont affichés dans la liste déroulante à droite.

Vous devez valider votre choix en cliquant sur le bouton *Load file*.

The screenshot shows the 'Etalon data' step with the 'Downloaded data' section expanded. It displays a table of Aeronet data for the file '150619\_150619\_Izana.lev15 > 65 Aeronet data'. The table has columns for 'Time(hh:mm:ss)', 'AOT\_1640', 'AOT\_1020', 'AOT\_870', 'AOT\_675', 'AOT\_500', 'AOT\_440', 'AOT\_380', 'AOT\_340', '440-870Angstrom', and '380-500Angstro'. The data is as follows:

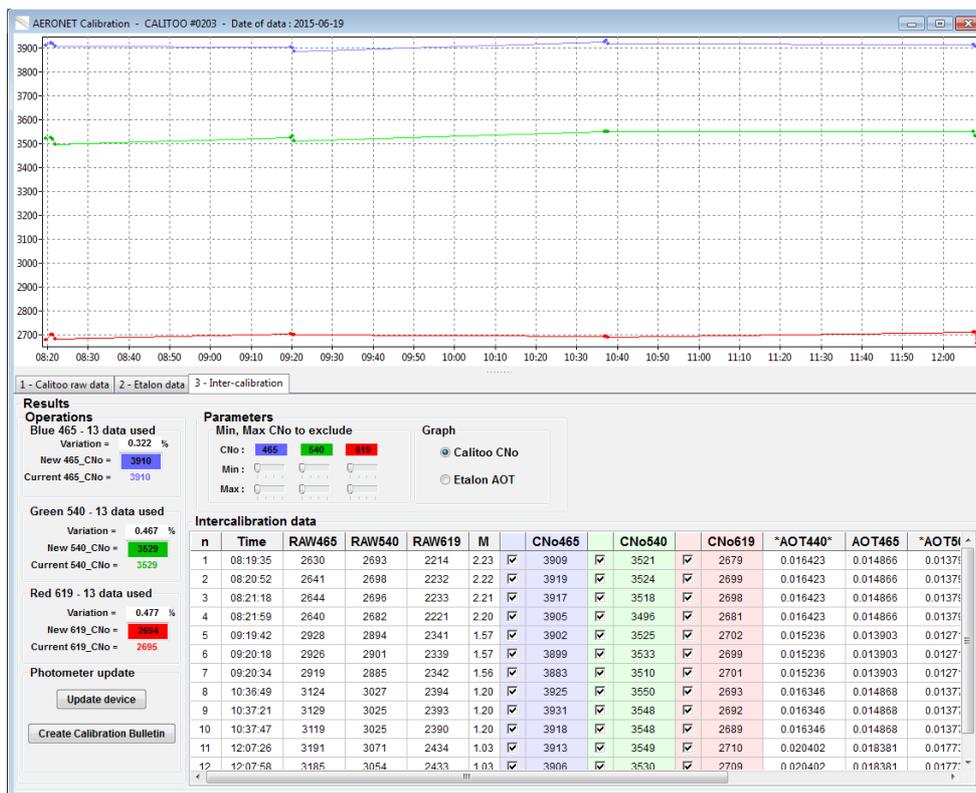
Time(hh:mm:ss)	AOT_1640	AOT_1020	AOT_870	AOT_675	AOT_500	AOT_440	AOT_380	AOT_340	440-870Angstrom	380-500Angstro
07:11:15	0.001991	0.005770	0.007069	0.006981	0.013100	0.015504	0.019409	0.019922	1.265028	1.416489
07:17:33	0.001999	0.005433	0.007042	0.006877	0.013245	0.015583	0.019608	0.020147	1.288972	1.414410
07:25:27	0.001961	0.005185	0.007071	0.007033	0.013484	0.016030	0.019962	0.020435	1.316661	1.413358
07:34:12	0.001839	0.005154	0.006941	0.006760	0.013120	0.015527	0.019444	0.020199	1.305177	1.417751
07:36:09	0.002028	0.004704	0.007253	0.007097	0.013325	0.016014	0.019676	0.020447	1.270640	1.402567
07:38:05	0.001858	0.005169	0.006955	0.006546	0.012983	0.015225	0.019836	0.019997	1.281463	1.529977
07:43:17	0.001970	0.005688	0.006906	0.006974	0.013073	0.015788	0.019465	0.020185	1.314924	1.432195
07:49:17	0.001774	0.004799	0.007351	0.007267	0.013330	0.015889	0.019889	0.020145	1.233203	1.441593
07:57:28	0.002031	0.004308	0.007177	0.007044	0.013138	0.015487	0.019484	0.020222	1.241808	1.420569

**Etape 3 :** ( Intercalibration ) Résultats et mise à jour du photomètre.

La dernière étape présente les résultats des calculs d'intercalibration : les trois nouveaux coefficients CN<sub>0</sub> du Calitoo.

Les courbes représentent les différents CN<sub>0</sub> calculés. Pour chaque longueur d'ondes, on recherchera à avoir une courbe s'approchant d'une droite horizontale.

Il est possible d'aller dans ce sens en éliminant les points extrêmes (min et max) de la courbe. Pour cela, il faut utiliser les petits curseurs dans le panneau *Parameters*. (*Min, Max Cno to exclude*).



Vous pouvez également le faire manuellement en cliquant sur les cases à cocher dans le tableau des valeurs, en face de la donnée à éliminer.

L'objectif est d'obtenir des variations inférieures à 0,5 % pour chaque canal.

Une fois satisfait de vos résultats, vous pouvez mettre à jour votre photomètre (à condition bien sûr qu'il soit connecté) et créer un bulletin de calibration.

## 3.5 Calculatrice d'AOT



### 3.5.1 Principe

L'idée est de fournir un outil permettant d'étudier l'influence de chaque paramètre dans le calcul d'une épaisseur optique.

Par exemple pour une même mesure, étudier les résultats sous d'autres latitudes, ou étudier les résultats avec des coefficients  $CN_0$  différents.

### 3.5.2 Calcul avec le logiciel

Pour réaliser des calculs d'AOT, il faut impérativement connecter votre photomètre au PC avant de démarrer le logiciel. C'est en effet dans le photomètre que seront exécutés les calculs.

Paramètres de temps, de lieu et atmosphérique

Coefficients de calibration

Valeurs brutes de mesures virtuelles

Réalisations des calculs

Lecture des résultats

Les résultats des calculs sont immédiatement lisibles. Ils sont également disponibles dans un fichier pour permettre de tracer des courbes d'études.

Ce fichier se trouve dans le dossier :

`<username>/CalitooData/nnnn/`

Le fichier se nomme *CalculatorData.csv* et contient ce type d'informations :

```
Date;Time;Pressure;Latitude;Longitude;B_RAW;G_RAW;R_RAW;B_AOT;G_AOT;R_AOT;B_CN0;G_CN0;R_CN0;B_Ray;G_Ray;R_Ray;G_Oz;R_Oz
2015-02-09;12:00:00;1012;4338.39280N;00125.54610E;1600;1600;1600;0.28800;0.30996;0.21143;3910;3530;2698;0.19490;0.10637;0.06119;0.0128;0.0154
2015-02-09;12:00:00;1012;4338.39280N;00125.54610E;1700;1700;1700;0.25618;0.27815;0.17961;3910;3530;2698;0.19490;0.10637;0.06119;0.0128;0.0154
2015-02-09;12:00:00;1012;4338.39280N;00125.54610E;1800;1800;1800;0.22619;0.24815;0.14962;3910;3530;2698;0.19490;0.10637;0.06119;0.0128;0.0154
```

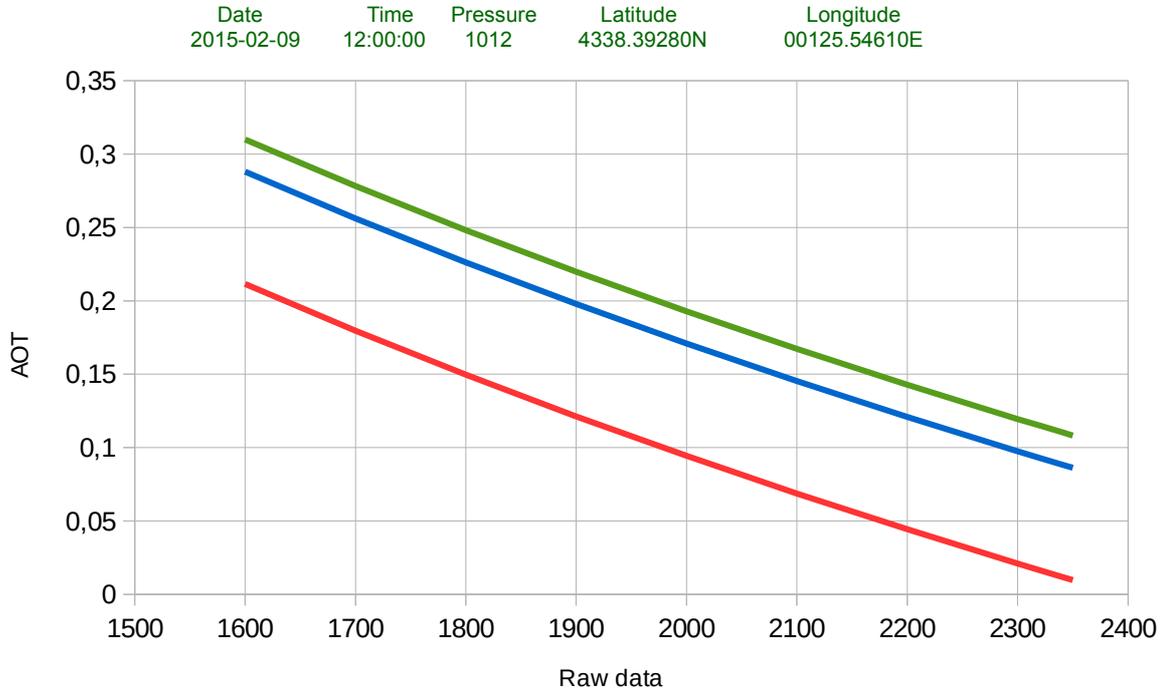
prêtes à être importées dans un tableau.

Attention ce fichier est unique, une nouvelle série de calculs d'AOT avec écriture des résultats dans un fichier entraînera l'écrasement des données de la série précédente.

### 3.5.3 Représentations graphiques

Nous voulons par exemple, connaître l'influence des mesures brutes sur la valeur d'AOT.

La calculatrice d'AOT et le travail sur tableur permet d'avoir ce type de courbes, pour un lieu, une date et une heure fixe :



## 3.6 Traitement des AOT



### 3.6.1 Principe

Le traitement des AOT permet de reprendre d'anciennes mesures et de re-calculer les épaisseurs optiques en fonction de nouveaux coefficients de calibration.

Cette opération se fait habituellement après une nouvelle calibration du photomètre. Elle peut aussi être réalisée à titre expérimental.

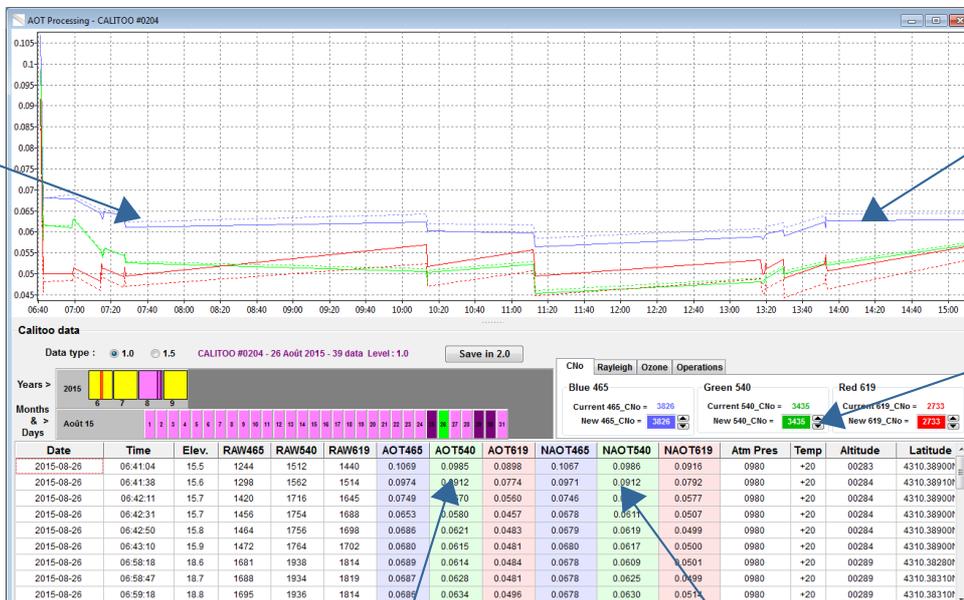
### 3.6.2 Re-calculation avec le logiciel

Après avoir chargé dans l'ordinateur les données avec lesquelles vous voulez travailler, cliquez sur l'icône de l'outil *AOT Processing*.

Le logiciel affiche les courbes d'AOT d'origine (en pointillés) et les courbes recalculées à partir des coefficients actuels en trait plein.

Voici ce que l'on peut obtenir à l'écran :

Courbes initiales des AOT du jour sélectionné (level 1.0 ou 1.5) en pointillés.



Courbes des AOT recalculées en trait plein.

Paramètres modifiables par l'utilisateur

Valeurs d'AOT initiales (AOT465, AOT540 et AOT619)

Valeurs d'AOT recalculées (NAOT465, NAO540 et NAO619)

### 3.6.3 Variation des paramètres

Le rôle des paramètres est facilement et rapidement lisible : les courbes sont redessinées à chaque variation de paramètres.

CN<sub>0</sub> avec des flèches



Les coefficients de Rayleigh et d'ozone, uniquement avec un éditeur.



Visualisation des courbes



Cependant, pour un re-calculation d'AOT, vous n'avez pas de paramètre à modifier puis qu'ils ont déjà été mis à jour par la nouvelle calibration.

### 3.6.4 Sauvegarde des données

Les données recalculées après une nouvelle calibration sont sauvegardées en cliquant sur le bouton « Save in 2.0 », ( level 2.0 ) dans le dossier xxxx\_20, pour le Calitoo n°xxxx :

`<username>/CalitooData/xxxx/xxxx_20/`

Voici par exemple, le contenu du fichier 2.0 du photomètre Calitoo #0204 :

```
Calitoo #1506-0204 Level 2.0
-----
CN0_465=3826;RAY_465=0.19490
CN0_540=3435;RAY_540=0.10637;OZ_540=0.0128
CN0_619=2733;RAY_619=0.06119;OZ_619=0.0154
-----
Date;Time;Temperature;Pression;RAW465;RAW540;RAW619;Altitude;Latitude;Longitude;Elevation;AOT465;AOT540;AOT619
2015-08-26;06:41:04;+20;0980;1244;1512;1440;00283;4310.38900N;00057.56890E;15.5;0.1067;0.0986;0.0916
2015-08-26;06:41:38;+20;0980;1298;1562;1514;00284;4310.38910N;00057.57240E;15.6;0.0971;0.0912;0.0792
2015-08-26;06:42:11;+20;0980;1420;1716;1645;00284;4310.38900N;00057.57250E;15.7;0.0746;0.0670;0.0577
```

## 3.7 Échange de données



### 3.7.1 Exportation de données

La fonction « Export » permet de rassembler toutes les données acquises avec votre photomètre dans un fichier Zip.

Elles sont ainsi faciles à transmettre sur clé USB ou par mail.

Pour exporter, il faut connecter votre photomètre avec le logiciel, aller dans la boîte à outils et cliquer sur l'icône (voir ci-dessus).

Choisissez l'endroit où écrire le fichier Zip sur votre ordinateur et validez.

Il est possible d'exporter des données de photomètres dont vous avez précédemment importer les données (voir 3.7.2).

Dans ce cas, charger les données comme décrit au chapitre 2.3.2 et procéder comme précédemment pour accéder à la fonction d'exportation.

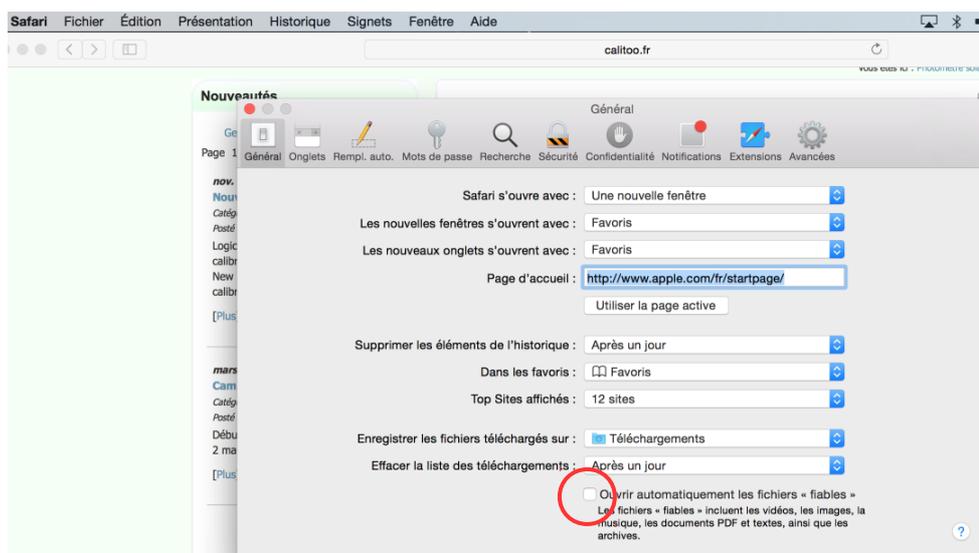
### 3.7.2 Importation de données



La fonction complémentaire de la précédente, permet de récupérer sur son ordinateur les données d'un Calitoo d'un autre observateur qui les aura exporté de la façon décrite ci-dessus.

Le logiciel vous indiquera si des données du même photomètre existent déjà sur votre machine. Une validation ne détruira pas les anciennes mesures, mais elles seront éventuellement complétées par des données plus récentes.

**Note :** sur un Mac, si vous utilisez Safari pour télécharger un fichier de données Zip, il faut s'assurer qu'il ne sera pas dé-archivé automatiquement en décochant l'option dans les préférences :



## 4 Annexes

## 4.1 Calcul des épaisseurs optiques

### Loi de Beer-Lambert appliquée à l'atmosphère

$$I(\lambda) = I_0(\lambda) \cdot \exp(-m(\tau_a + \tau_g + \tau_{NO_2} + \tau_w + \tau_{O_3} + \tau_r)) \quad [1]$$

$I_0$  : intensité de la lumière solaire hors atmosphère

$I$  : lumière reçue au sol

$\lambda$  est la longueur d'onde de la lumière

$\tau_a$  : coefficient de transparence des aérosols

$\tau_g$  : coefficient de transparence des gaz ( $CO_2$  et  $O_2$ )

$\tau_{NO_2}$  : coefficient de transparence du dioxyde d'azote (pollution)

$\tau_w$  : coefficient de transparence de la vapeur d'eau

$\tau_{O_3}$  : coefficient de transparence de l'ozone

$\tau_r$  : coefficient de la diffusion Rayleigh

$m$  : coefficient de la masse d'air traversée par la lumière (chemin optique)

$$m = \frac{1}{\sin(\theta)} \quad \text{avec } \theta \text{ l'angle de la position du Soleil avec l'horizon}$$

Dans le cas des mesures d'aérosols, l'équation sera simplifiée en considérant que l'épaisseur optique atmosphérique totale dépend uniquement de la dissipation de la lumière par les molécules (Rayleigh) par les molécules d'Ozone ( $O_3$ ) et par les aérosols. Nous distinguerons donc la contribution "naturelle" (moléculaire) et "contaminante" (aérosols + autres).

Les contributions dues à l'ozone (et peut-être d'autres gaz absorbants sous certaines conditions) et les aérosols peuvent être séparées après la mesure, soit en utilisant des données climatologiques et des valeurs moyennes d'ozone dépendant de la latitude par exemple, soit en utilisant des mesures réelles total de la colonne d'air avec le temps et lieu de la collecte des données. Les instruments montés sur satellite tels que le Total Ozone Mapping Spectrometer<sup>(4)</sup> (TOMS) fournissent ce type de données.

(4) <http://ozoneaq.gsfc.nasa.gov>

L'équation [1] devient :  $I(\lambda) = I_0(\lambda) \cdot \exp(-m(\tau_a + \tau_r + \tau_{O_3}))$

Nous cherchons à déterminer  $\tau_a$ .

Le coefficient  $\tau_r$  est proportionnel au rapport de pression atmosphérique mesurée au point d'observation par celle mesurée au niveau de la surface de la mer :  $p/p_0$  et donc :

$$\tau_r = a_R \cdot \frac{p}{p_0}$$

Le coefficient  $\tau_{O_3}$ , est fourni par le LOA pour les longueurs d'onde verte et rouge. Dans le bleu, ce coefficient est nul.

Notre photomètre restitue une valeur directement proportionnelle à l'intensité lumineuse. Nous l'appellerons  $N$ .

$N_0$  est la valeur que donnerait notre photomètre, pour une mesure de l'intensité lumineuse hors atmosphère à 1 UA<sup>(5)</sup> du Soleil.

(5) Unité Astronomique. Elle est égale à la distance moyenne Terre-Soleil et vaut 150 millions de kilomètres.

$$N = N_0 \cdot \exp\left(-m\left(\tau_a + a_R \cdot \frac{p}{p_0} + \tau_{o3}\right)\right)$$

Nous allons introduire un terme correctif prenant en compte la distance Terre-Soleil qui varie en fonction du jour de l'année.

$$N = N_0 \cdot \left[\frac{r_0}{r}\right]^2 \cdot \exp\left(-m\left(\tau_a + a_R \cdot \frac{p}{p_0} + \tau_{o3}\right)\right)$$

Avec  $r_0$ , la distance de 1 UA et  $r$  la distance Terre-Soleil à la date de la mesure (en UA).

$$r = \frac{[1 - e^2]}{[1 + e \cos(2\pi \frac{n}{365})]} \quad \text{Avec } e = 0.0167$$

Nous allons maintenant exprimer  $\tau_a$ , l'épaisseur optique due aux aérosols, en fonction des autres termes, en utilisant les logarithmes.

$$\begin{aligned} \ln(N) - \ln\left(N_0 \cdot \left[\frac{r_0}{r}\right]^2\right) &= -m\left(\tau_a + a_R \cdot \frac{p}{p_0} + \tau_{o3}\right) \\ \tau_a &= \frac{[\ln(N_0 \cdot \left[\frac{r_0}{r}\right]^2) - \ln(N)]}{m} - a_R \cdot \frac{p}{p_0} - \tau_{o3} \quad [2] \end{aligned}$$

L'épaisseur optique de l'atmosphère (Atmospheric Optical Thickness) est notée AOT.

La part de cette épaisseur due aux aérosols est appelée Profondeur optique d'aérosol (Aerosol Optical Depth) notée AOD.

**Paramètres d'étalonnage**

- Les paramètres  $N_0$  sont déterminés par calibration (No\_619 pour le rouge, No\_540 pour le vert et No\_465 pour le bleu)

- $a_R$  est calculé :

Pour CALITOO, ces paramètres sont :

longueur d'onde (µm)	$a_R$ calculé
0,465	0,19490
0,540	0,10637
0,619	0,06119

- $\tau_{o3}$  : est donnée par le LOA - Aeronet

## 4.2 Caractérisation des particules

Il est possible de déterminer la répartition en nombre et en taille des particules constituant les aérosols. Ces particules dont le diamètre est compris entre  $10^{-3}$  et 100 micromètres sont particulièrement concentrées au-dessus des régions industrialisées de l'hémisphère Nord.

**Le coefficient d'Angström** est un indice sensible à la distribution en tailles des aérosols. Il est inversement lié à la taille moyenne des particules des aérosols : plus les particules sont petites, plus l'exposant est élevé.

Ce coefficient est également un bon indicateur de la proportion d'eau atmosphérique précipitable, où la concentration en aérosols joue un rôle maintenant reconnu comme très important. Il permet d'anticiper le volume des précipitations attendues dans une saison. En fonction de la concentration en eau présente dans l'atmosphère, un coefficient plus élevé favorisant la concentration des nuages et des précipitations plus importantes.

### Calcul :

Le coefficient d'Angström  $\alpha$  est calculé à partir de données d'épaisseur optique ( $\tau_{a,n}$ ) prises à deux longueurs d'onde différentes  $\lambda_1$  et  $\lambda_2$  :

$$\tau_{a_1} = \beta \cdot \lambda_1^{-\alpha}$$

$$\tau_{a_2} = \beta \cdot \lambda_2^{-\alpha} \quad \Leftrightarrow \quad \tau_{a_1} / \tau_{a_2} = \lambda_1^{-\alpha} / \lambda_2^{-\alpha} \quad \Leftrightarrow \quad \log(\tau_{a_1} / \tau_{a_2}) = -\alpha \cdot \log(\lambda_1 / \lambda_2)$$

$$\Leftrightarrow \quad \log(\tau_{a_1} / \tau_{a_2}) = \alpha \cdot \log(\lambda_2 / \lambda_1)$$

$$\Leftrightarrow \quad \alpha = \log(\tau_{a_1} / \tau_{a_2}) / \log(\lambda_2 / \lambda_1)$$

La plage typique de valeur de  $\alpha$  est de 0,5 à 2,5 avec une moyenne pour l'atmosphère naturelle, de l'ordre de 1,3.

### Exemple :

Seysses, le 1 septembre 2010 à 12h11:19 TU

$$\lambda_1 = 0,675 \mu\text{m} \quad \tau_{a_1} = 0,10$$

$$\lambda_2 = 0,532 \mu\text{m} \quad \tau_{a_2} = 0,13$$

Calcul de  $\alpha$  :

$$\alpha = \log(0,100 / 0,135) / \log(0,532 / 0,675) = \underline{\underline{1,126}}$$

Remarque : On peut aussi bien utiliser les logarithmes népériens que les logarithmes décimaux. Par soucis de cohérence avec les programmes du Calitoo et du logiciel dédié qui ont leurs contraintes calculatoires propre, les « Ln » ont été remplacés ici par des « Log » à partir de la version 2016 de ce document.

Répartition globale de la taille des aérosols : [Aerosol Size GlobalMaps](#)

### 4.3 Installation avec Windows

Le logiciel a été testé avec succès avec Windows® 7, 8 et 10.

Commencer par le téléchargement de l'archive `calitoo_v2.5_windows.zip` à partir de notre site internet :

<http://www.calitoo.fr/index.php?page=logiciel-pc>

Ouvrir l'archive et extraire le dossier `calitoo_v2.5` sur votre bureau.

Contenu du dossier :

```
calitoo_setup.exe
CDM v2.12.06 WHQL Certified.exe
2.5_Changes.txt
```

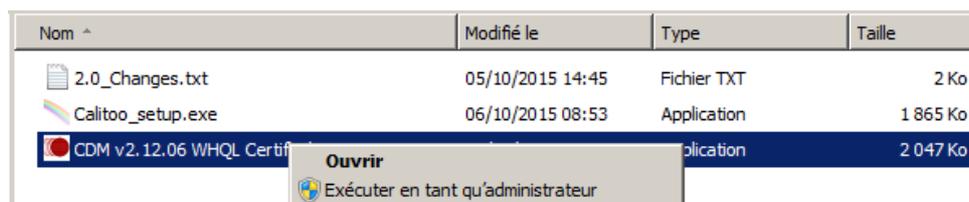
#### 4.3.1 Installation du driver USB-FTDI

Cette opération doit se faire avant de brancher pour la première fois le photomètre au PC par le port USB et avant de démarrer le programme Calitoo.

Nous allons installer un driver qui transforme le port USB en port série virtuel.

Il faut pour cela exécuter en tant qu'administrateur, le fichier Driver FTDI :

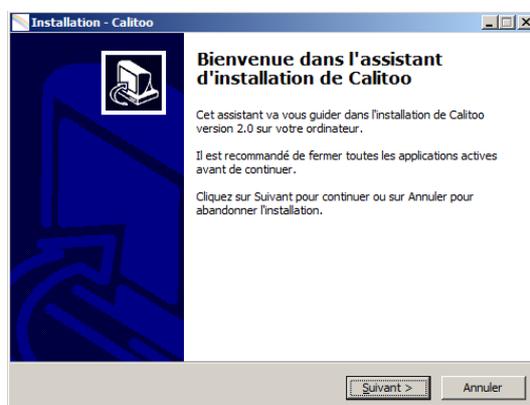
`CDM v2.12.06 WHQL Certified.exe` .



Bouton droit de la souris sur l'icône du fichier Driver FTDI.

#### 4.3.2 Installation du programme Calitoo

Il suffit de cliquer le sur fichier `calitoo_setup.exe` et de suivre les instructions pour l'installation du programme



## 4.4 Installation avec Linux

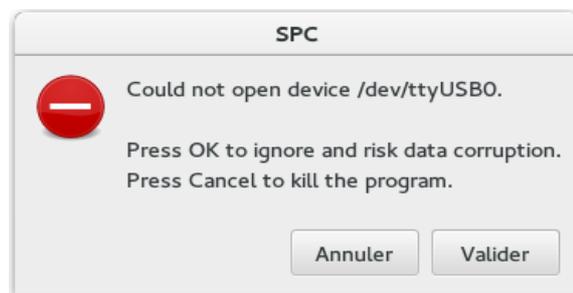
### 4.4.1 Configuration du driver USB-FTDI

Avec les systèmes Linux, le driver FTDI est automatiquement installé, cependant certaines distributions protègent l'accès au port série virtuel. Il convient de vous assurer que vous, en tant qu'utilisateur, vous pouvez accéder en lecture et en écriture à ce port. Voici un exemple avec FEDORA :

Quand on connecte un photomètre par l'USB à un PC\_Linux, le système reconnaît le driver et installe un nouveau device dans le dossier **/dev** : parmi d'autre fichiers, on y trouve :

**/dev/ttyUSB0** qui disparaît lorsque le photomètre est déconnecté.

Ce device est utilisable nativement par le **root** et le groupe **dialout** mais pas par n'importe quel utilisateur qui souhaite s'y connecter :



Voyons de plus près :

branché et alimenté un calitoo sur le port USB du PC\_Linux,

utilisez un terminal et allez dans **/dev**

tapez la commande : **ls -al**

Repérer dans la liste des dev, le fichier **ttyUSB0**

Vous devriez avoir ceci :

```
crw-rw----. 1 root dialout 188, 0 10 août 12:00 ttyUSB0
```

Nous allons ajouter une nouvelle règle qui va autoriser l'accès en lecture et écriture à tout le monde au device **ttyUSB0** :

Passer en mode root : **sudo -i**

Dans le dossier **/etc/udev/rules.d/** créer un fichier **usbserial.rules** dans lequel ajouter la règle suivante :

```
KERNEL=="ttyUSB0", GROUP="dialout", MODE="666"
```

Pour éditer, tapez par exemple : **gedit usbserial.rules**

Quand **udev** chargera le périphérique **ttyUSB0**, il l'associera au groupe **dialout** (comme initialement) mais lui attribuera maintenant les permissions de lecture et d'écriture pour tout le monde.

Recharger les règles en tapant : **udevadm control --reload-rules**

Débrancher et rebrancher le photomètre.

Maintenant lorsque vous visualiserez le contenu du dossier `/dev/` avec `ls -al` vous aurez :

```
crw-rw-rw-. 1 root dialout 188, 0 10 août 12:11 ttyUSB0
```

et lors de l'exécution du programme, la connexion sur le port USB est maintenant autorisée pour tous les utilisateurs de la machine.

#### 4.4.2 Installation du logiciel

Télécharger l'archive `calitoo_v2.5_linux.tar.gz` à l'adresse web suivante :  
<http://www.calitoo.fr/index.php?page=logiciel-pc>

Ouvrir l'archive et extraire `calitoo_v2.5` dans le dossier `/usr/share/applications` .. par exemple.

Contenu du dossier :

```
calitoo
calitoo.ico
calitoo.desktop
```

Le fichier programme `calitoo` est directement exécutable.

Nous vous laissons le soin de créer des liens pour un lancement rapide à partir du bureau de votre distribution Linux.

## 4.5 Installation avec Mac-OS

Télécharger le disque virtuel `calitoo.dmg` à partir de notre site [www.calitoo.fr](http://www.calitoo.fr) :

<http://www.calitoo.fr/index.php?page=logiciel-pc>

Cliquer sur le fichier `calitoo_v2.5.dmg` pour ouvrir l'image du disque virtuel `calitoo_v2.5` sur le bureau :

Contenu :

Calitoo  
 Calitoo\_v2.5.dmg  
 FTDIUSBSerialDriver\_v2\_3.dmg  
 FTDIUSBSerialDriver\_v2\_2\_18.dmg  
 Driver\_Note.rtf



### 4.5.1 Installation du driver

Cette opération doit se faire avant de brancher le photomètre au Mac par le port USB et avant de démarrer le programme Calitoo.

Deux fichiers driver sont fournis et doivent être utilisés en fonction de la version de votre système MAC-OS X :

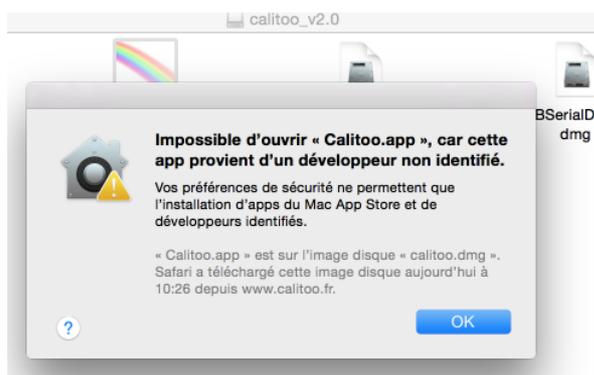
- Driver\_2.2.18 pour les versions de Mac OS X 10.3 à 10.8
- Driver\_2.3 pour les versions de Mac OS X 10.9 et au dessus.

### 4.5.2 Installation / Lancement du logiciel

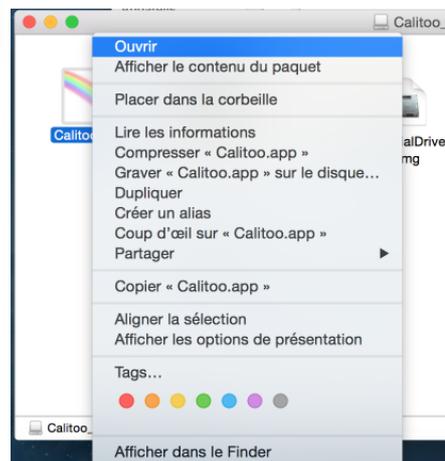
Il n'y a pas à proprement parlé d'installation : le fichier de programme est directement accessible dans le disque virtuel créé par le fichier `dmg` téléchargé.

Dans le disque virtuel `calitoo_v2.5`, cliquer sur le fichier `Calitoo.app` pour lancer le programme.

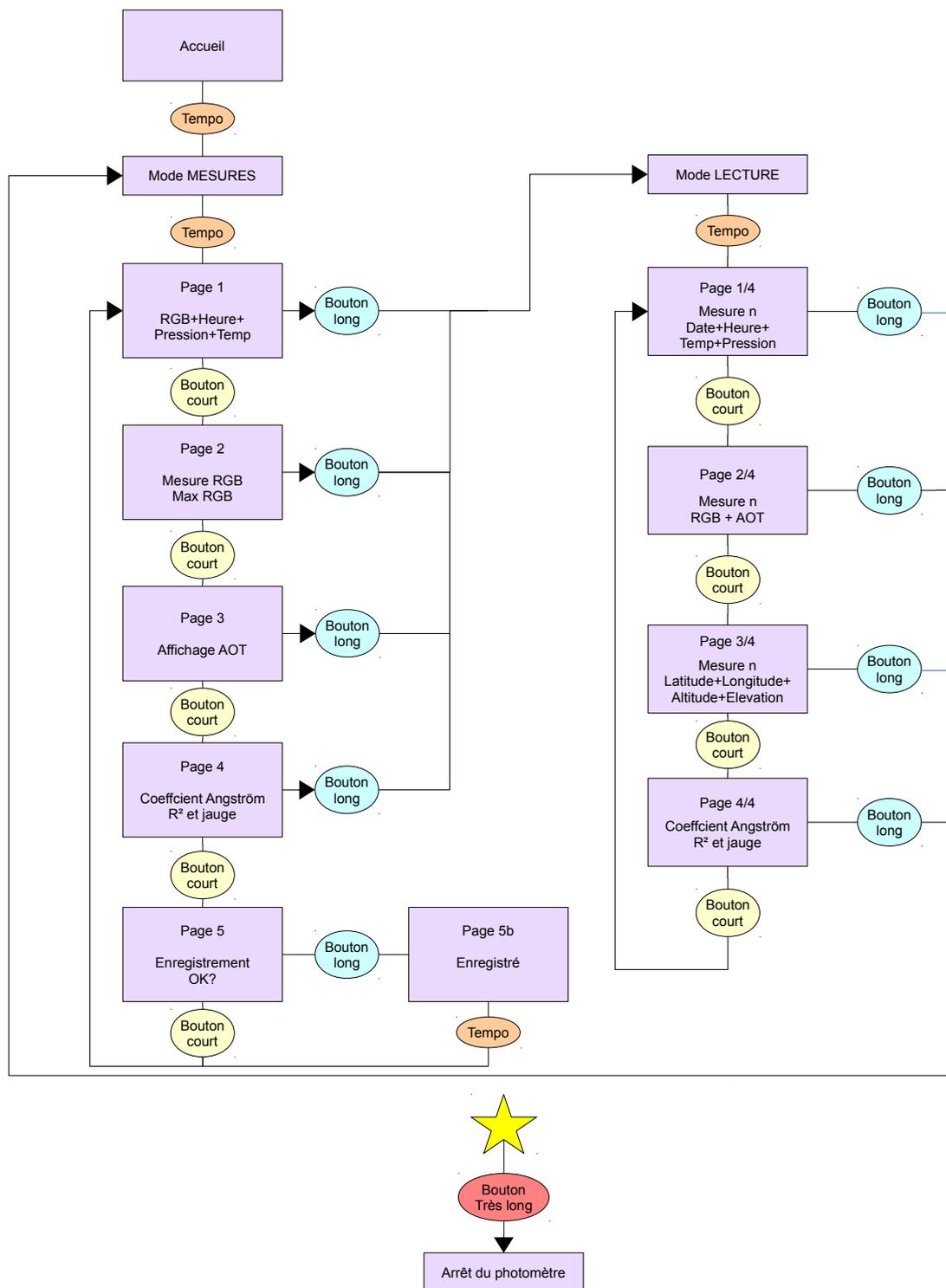
Lors de la première utilisation, le système de protection de votre Mac vous indiquera sans doute ceci :



Il faudra juste appuyer sur la touche CTRL en cliquant de nouveau sur l'icône `Calitoo.app` et choisir 'Ouvrir'



### 4.6 Séquence de gestion avec le bouton poussoir



## 4.7 Organisation des données dans l'ordinateur

### Organisation des données dans l'ordinateur

Le dossier de travail « CalitooData » se trouve à la racine du dossier utilisateur :

```

CalitooData
  0002
    0002_10
      0002_20130912_133706_10.txt
      0002_20130913_082411_10.txt
    0002_15
      0002_20130905_1724456_15.txt
    0002_20
      0002_20130905_1724456_20.txt
    0002_CALIBRATION
      0002_LANGLEY
        CAL0002_20130915_LAN.pdf
        CAL0002_20130915_LAN.txt
      0002_AERONET
        CAL0002_20140908_AER.pdf
        CAL0002_20140908_AER.txt
    0002_GRAPHICS
      0002_20140908_15.bmp
  calculator.ini
  0002_log.txt

  AeronetData
    140908_140908_Izana.lev10
    140908_140908_Izana.lev15
    150618_150618_Izana.lev15
  UpDate

  Calitoo.ini
  
```

**0002** : Numéro d'identification du photomètre qui a produit les données que contient ce dossier.

**0002\_10** : Dossier qui contient les données brutes, de type 1.0 selon la dénomination Aeronet :

1.0 = Données brutes + AOT calculées à bord du photomètre

1.5 = Les mesures aberrantes sont effacées (Nuages, mauvais pointage, filtres, etc ) + AOT Calculées à bord du photomètre.

2.0 = les AOT ont été validées (correctifs apportés par un deuxième étalonnage) + AOT calculées par l'utilisateur.

Même règle pour les dossiers **0002\_15** et **0002\_20**

0002\_20130912\_133706\_10.txt

Le nom du fichier de données est généré automatiquement par le programme.

Il comprend dans l'ordre :

Le numéro du photomètre.

Ici le n°2

La date de la première mesure contenue dans le fichier.

Ici le 12 septembre 2013 à 13h 37mn 06s TU

Le type des données.

Ici 10 signifiant 1.0 du type Aeronet.

### Format d'un fichier de données

```

CALITOO #1310-0002
-----
CN0_619=3945;RAY_619=0.06281;OZ_619=0.0154
CN0_540=3251;RAY_540=0.10637;OZ_540=0.0128
CN0_465=3250;RAY_465=0.19490
-----
Date;Time;Temperature;Pression;RAW465;RAW540;RAW619;Altitude;Latitude;Longitude;Elevation;AOT465;AOT540;AOT619;Alpha;R2
2013-09-12;13:37:06;+28;1006;2039;2132;1895;00154;4338.40656N;00125.57830E;43.4;0.1090;0.0929;0.0822;1.23;0.97
2013-09-12;13:37:37;+28;1006;2038;2130;1900;00148;4338.40957N;00125.57657E;43.3;0.1100;0.0939;0.0812;0.95;0.99
    
```

Identifiant du photomètre : Année et mois de fabrication et numéro unique.

Les paramètres de calibration :  
 CN0\_619 : le No en rouge (619 nm)  
 RAY\_465 : le coefficient de Rayleigh en bleu (465 nm)  
 OZ\_540:le coefficient de l'ozone en vert (540 nm)

Le coefficient de l'ozone en bleu est toujours zéro et donc n'est pas indiqué ici.

La ligne de nomination des colonnes de données  
 RAW : mesures numériques brutes  
 AOT : épaisseurs optiques calculées dans le photomètre

**Attention, les nombres décimaux vont utiliser le séparateur (',' ou '.') de l'ordinateur hôte.**

**Dans sa version actuelle, le logiciel pour MAC-OS impose le '.' pour séparateur quel que soit le paramétrage de l'ordinateur hôte.**