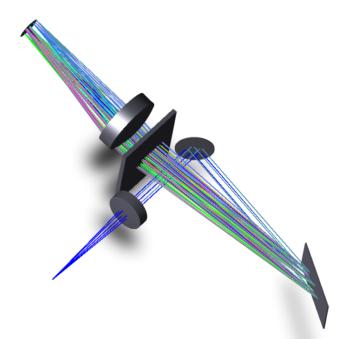
Principes de conception d'un spectrographe Echelle

2014 2015 2016

Pierre, I have a dream...







P. Valvin - Atelier Pulsantes - OHP, le 21 Mai 2016



Menu

• Comprendre le réseau échelle Huygens, Young à 2, Young à N, blaze

Autour du réseau
Collimation, dispersion croisée, objectif de chambre, pupille blanche

Couplage au télescope (fibrage)
FRD, adaptation d'ouverture, slicing

Dimensionnement
Choix du réseau, calcul des focales, apex, inter-ordres

Etude d'un cas
Dimensionnement et optimisation





Chapitre 1

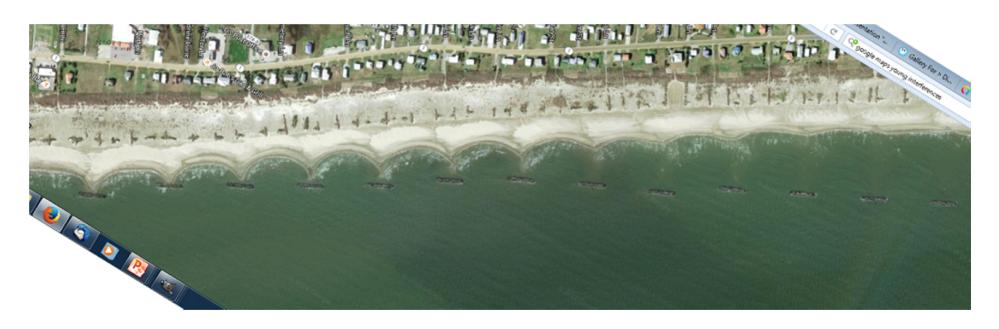
Comprendre le réseau échelle





Principe de Huygens

- 1655 : Grimaldi observe la diffraction
- 1690 : Huygens propose le caractère ondulatoire
- 1815 : Le formalisme de Fresnel permet de décrire les phénomène d'interférences



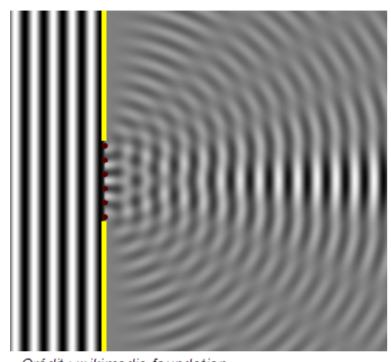
Grand Isle, juste en face de New Orleans, LA

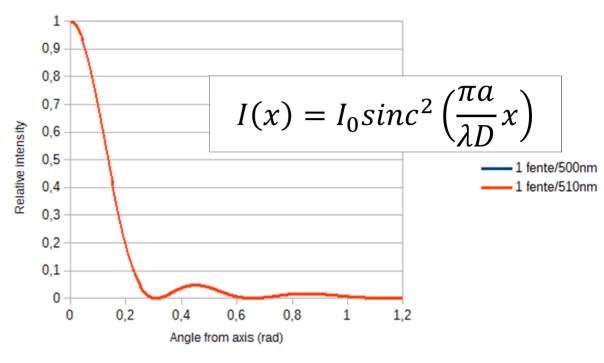




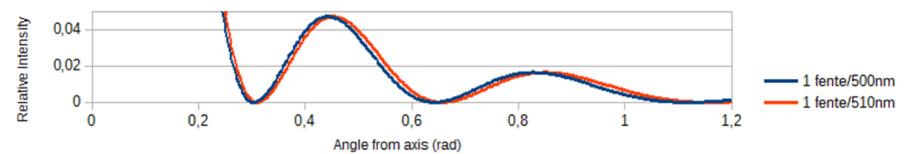


Diffraction par une fente





Crédit: wikimedia foundation



Un premier spectromètre...







Diffraction par une fente

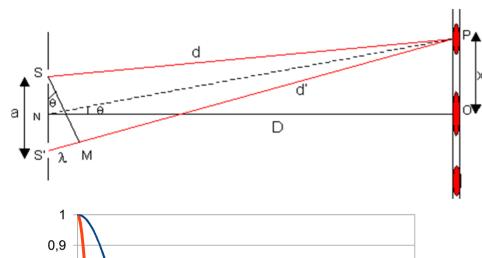


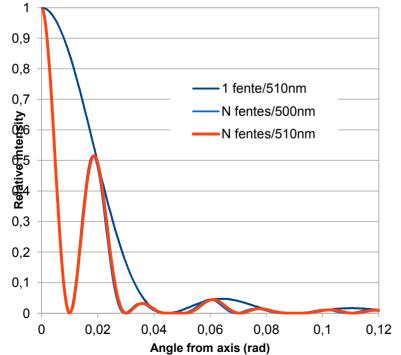






Diffraction par 2 fentes (Young)





Pour qu'il y ait interférences (constructives), il faut que les ondes issues des 2 fentes soient en phase :

$$\Delta \phi = k.2\pi$$

Or le lien déphasage ~ différence de marche est :

$$\Delta \phi = \frac{2\pi}{\lambda} \delta$$

Et sur le dessin, on lit : $\delta = a.sin(\theta)$

Il faut donc :
$$\Delta \phi = \frac{2\pi}{\lambda} a. \sin(\theta) = k. 2\pi$$

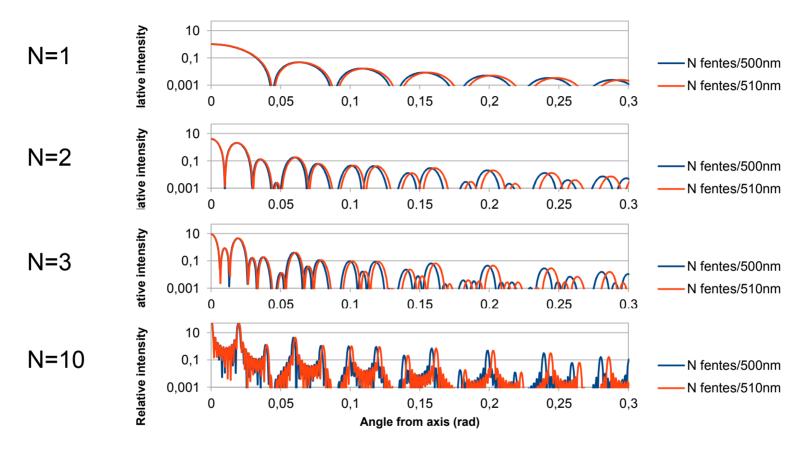
Finalement,
$$sin(\theta) = \frac{k\lambda}{a}$$







Diffraction par N fentes

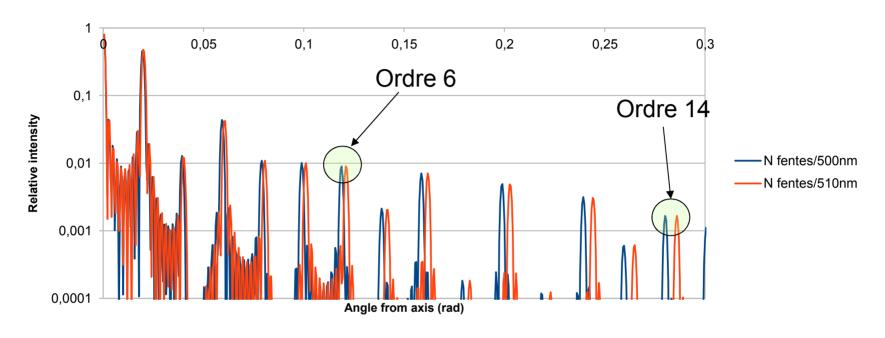


plus de fentes ⇒ conditions d'interférences plus sévères ⇒ pics plus fins ⇒ meilleure sélectivité en λ (à un ordre donné)





Intérêt des ordres élevés



2 longueurs d'onde données sont mieux séparées aux ordres élevés



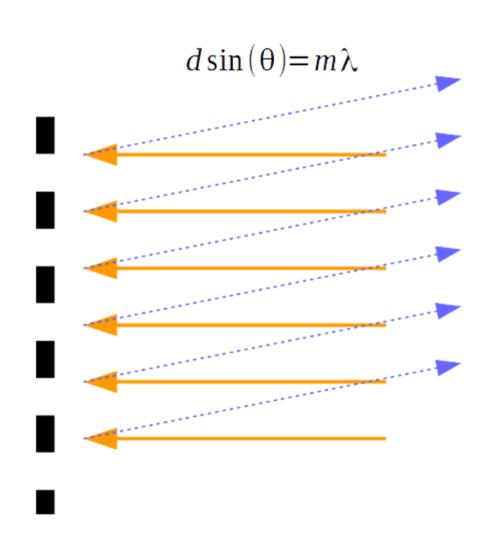
Quid du rendement?

Recouvrement d'ordres





Le Blaze pour le rendement



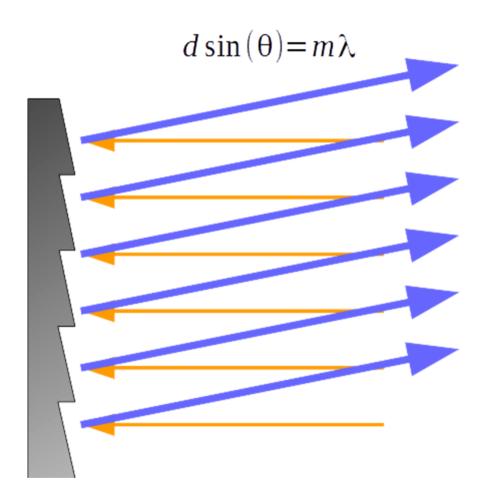
 Pour diffracter il faut avoir un motif périodique





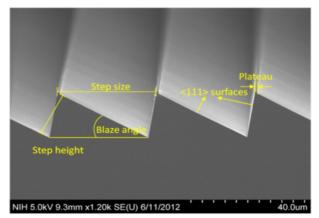


L'angle de blaze



Dans la direction θ , on aura un maximum d'énergie pour $\lambda 1$ à l'ordre k, et pour un autre $\lambda 2$ à l'ordre k+1

 Pour optimiser l'énergie à un angle donné (à une longueur d'onde donc), on peut arranger les facettes de façon à être en réflexion à l'angle correspondant à la longueur d'onde souhaitée.









Le recouvrement d'ordre

 En travaillant aux ordres élevés avec un réseau blazé, on peut imaginer un système où on aurait une continuité d'efficacité du réseau en fonction de la longueur d'onde pour les ordres successifs :

Gravure 31,6 traits/mm angle de blaze 63°

| ordre | Longueur d'onde centrale (nm) | Intervalle spectral libre (nm) | Longueur d'onde max (nm) | Longueur d'onde min (nm) |
|-------|-------------------------------------|--------------------------------------|--------------------------------|-----------------------------|
| ••• | | | | |
| 125 | 451,14 | 3,61 | 449,34 | 452,95 |
| 126 | 447,56 | 3,55 | 445,79 | 449,34 |
| 127 | 444,04 | 3,5 | 442,29 | 445,79 |
| 128 | 440,57 | 3,44 | 438,85 | 442,29 |
| 129 | 437,15 | 3,39 | 435,46 | 438,85 |
| | | | | |

Extrait du tableau de conception du spectromètre Kenza

- Mais... les ordres se recouvrent
- Disperseur croisé





Chapitre 2

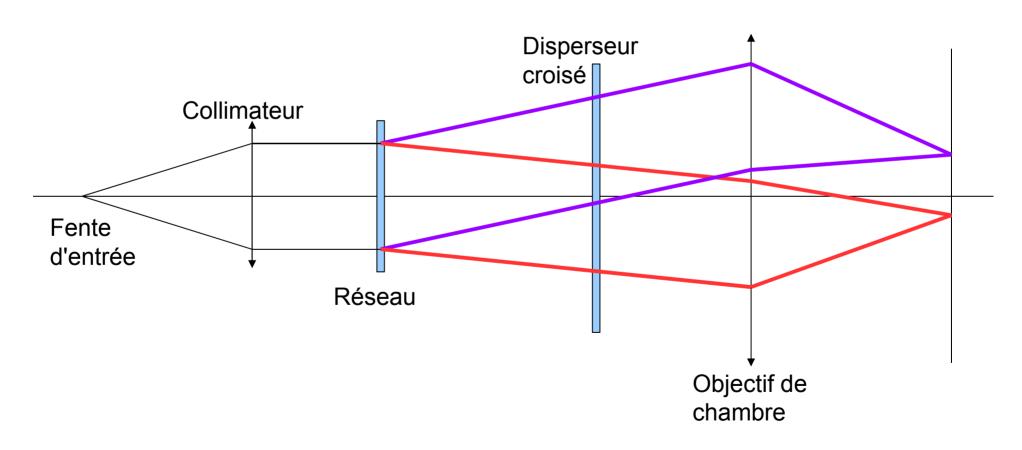
Autour du réseau





Shéma général

Schéma fonctionnel du spectromètre (base)



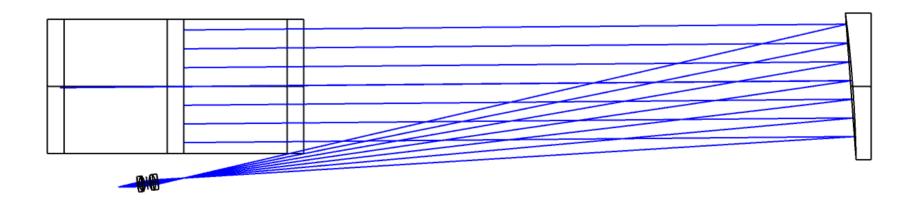






Le collimateur

- Rôle : contrôle de l'incidence sur le réseau échelle
- Besoin : achromatique (bon achromat ou parabole offaxis)
- Focale :déterminée par la taille du réseau qui ellemême est déterminée par la résolution







Le disperseur croisé

Réseau en transmission Prisme

- Facile à calculer
- Facile à mettre en œuvre
- Bon marché
- Ordres rectilignes
- Rendement faible
- Non nettoyable

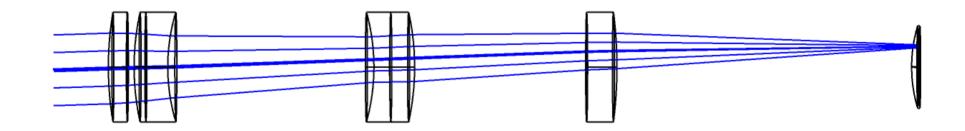
- Rendement maximal
- Nettoyable

- Calcul de l'apex pas évident
- Cher, surtout si on veut l'adapter sur mesure
- Ordres incurvés



L'objectif de chambre

- La focale dépend de la taille de la caméra
- Très ouvert, très achromatique, très champ plan... très cher







La pupille blanche

Une **pupille** est une image du diaphragme d'ouverture (qui limite l'extension du faisceau). Baffling sur le spectre C'est un plan par lequel l'ensemble du faisceau intermédiaire Pupille blanche peut traverser le système optique. L1 (souvent le Objectif de collimateur en chambre double passage) Collimateur **Fente** d'entrée Réseau Collimateur de pupille blanche

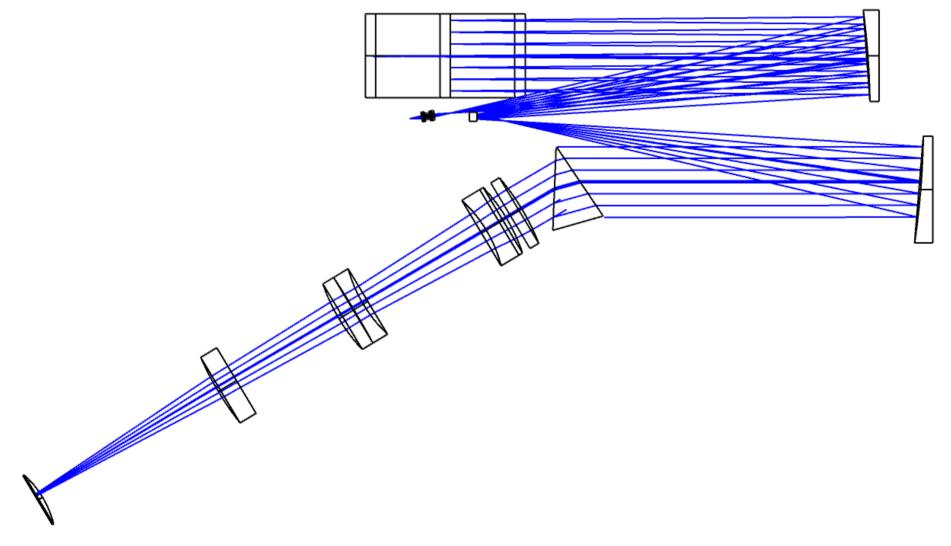
- Le montage en pupille blanche (Baranne, 1972) permet
 - De réduire la taille des optiques (disperseur et chambre)
 - D'avoir un contrôle sur la lumière parasite
 - De se rapprocher des conditions de Littrow pur



Disperseur croisé



Spectrographe complet







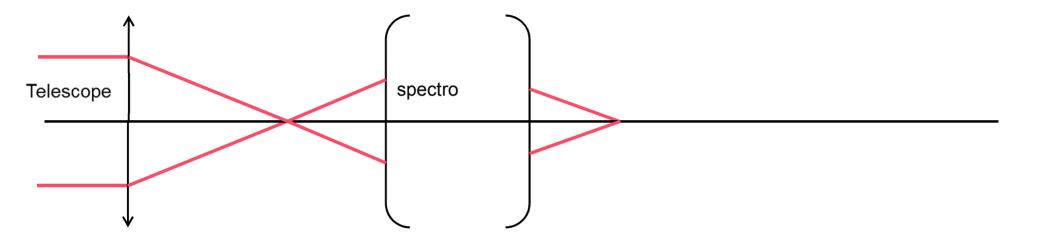
Chapitre 3

Couplage au télescope (fibrage)





1 – Couplage direct

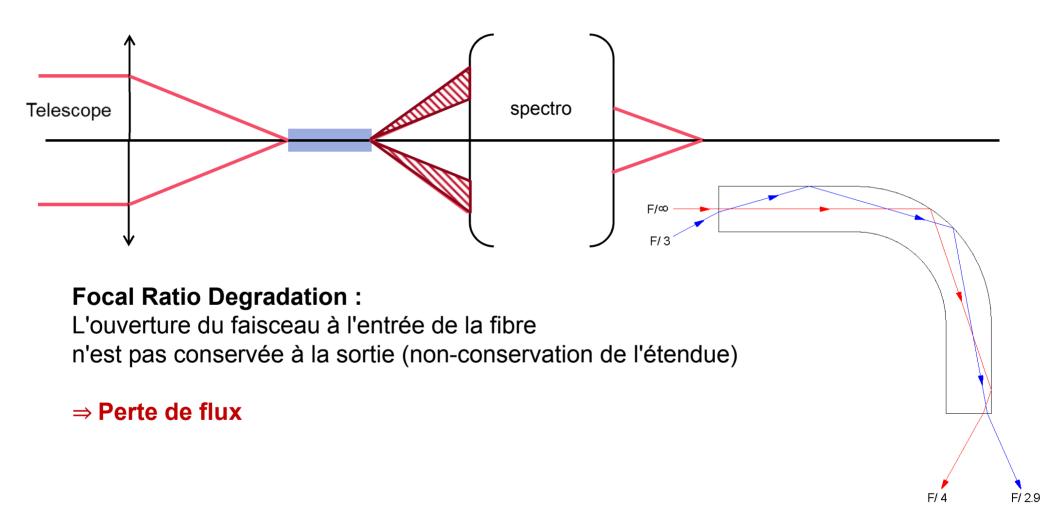


Pas envisageable en spectro haute résolution : Trop de dérives mécaniques, thermiques





2 – Couplage fibré

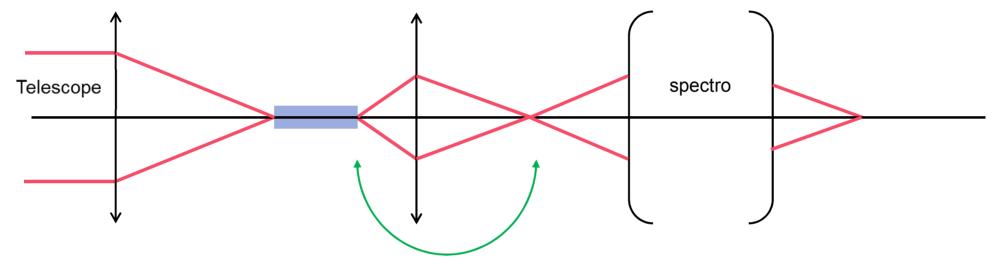








3 – Adaptation d'ouverture en sortie



Adaptation d'ouverture

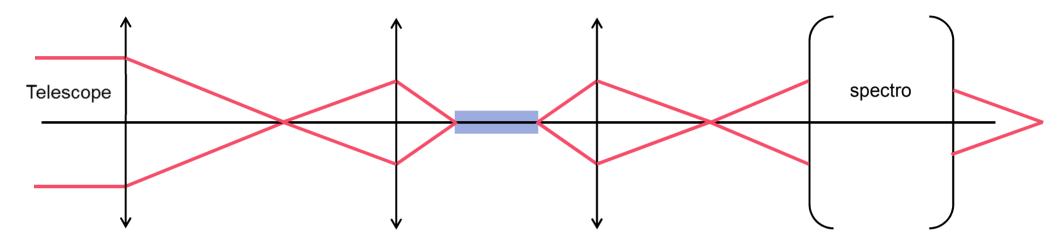
⇒ grandissement de l'image de la fibre

⇒ Perte de résolution



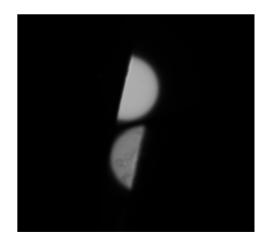


4 – Adaptation l'ouverture en entrée et en sortie de fibre



Pas de perte de flux, ni de perte de résolution **SSI** le diamètre de la fibre correspond au diamètre de l'étoile

Dans le cas contraire, il ne reste qu'à découper l'image en sortie de fibre.









Chapitre 4

Dimensionnement





Cahier des charges

- Piloté par la science…
 - Résolution
 - Bande passante
 - Echantillonnage
- ...et le budget
 - Taille du capteur





Définition du réseau

- Le choix des réseaux est limité aux 39 masters Richardson
 - La relation donnant la résolution d'un spectre échelle est

$$R = \frac{2d_1 \tan(\theta_B)}{\phi D}$$

Si on introduit la FRD

$$R = \frac{2d_1 \tan(\theta_B)}{\phi D} \frac{F_{fiber_out}}{F_{fiber_in}}$$

Un première relation apparaît

$$d_1 \tan(\theta_B) > \frac{Ra}{2F_{fiber_out}}$$

R: Résolution

d : diamètre du faisceau collimaté = petit axe du réseau échelle

Θ : angle de blazeD^B diam du télescope

Φ : ouverture de la fibre sur le ciel

A: diam de la fibre

U.S.I





Définition du réseau

Implications de la taille du capteur

L'ordre le plus rouge est le plus étendu

$$ISL_{\text{max_possible}} = \frac{N_x}{p} \frac{\lambda_{max}}{R}$$

Nombre d'éléments de résolution

Taille spectrale d'un élément de réso.

Or l'ISL est donné par (Eversberg)

$$ISL_{k_min} = \frac{m\lambda^2}{2\sin(\theta_B)}$$

On doit donc satisfaire

$$m < \frac{2N_x \sin(\theta_B)}{pR\lambda_{max}}$$

Nx : nombre de pixels sur l'axe de dispersion

p :échantillonnage (pixels)

m : ruling du réseau

U.S.I.





Focales, apex, inter-ordres

- Focale du collimateur : fixer F#
 - $F_{coll} = F \#.d_1$
- Focale de l'objectif de chambre
 - Extension angulaire de l'ordre le plus long (rouge): $\rho = \frac{2\sin(\theta_B)}{k_{min}\cos(\theta_B)}$
 - Et par suite : $F_{cam} = \frac{CCD_Xsize}{\rho}$
- Apex (γ):

$$\delta(n,\gamma,\alpha) = \alpha + \operatorname{asin}\left(\sin(\gamma)\sqrt{n^2 - \sin^2(\alpha) - \sin(\alpha)\cos(\gamma)}\right) - \gamma$$

• Inter-ordres > 15 pixels









Chapitre 5

Etude d'un cas : sardine 2

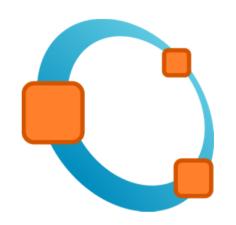


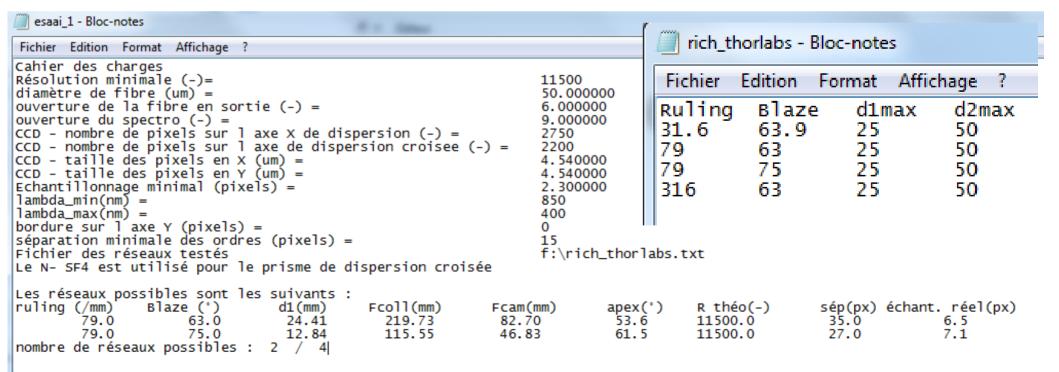


Sardine 2

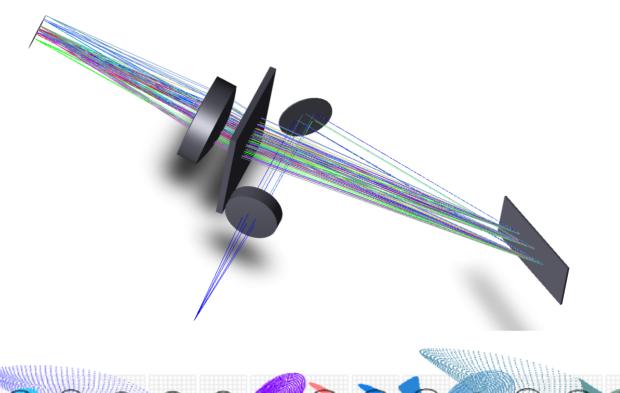
Cahier des charges :

- R>11000
- Caméra Atik460 (2750*2200)
- BP=400-700nm
- Réseaux possibles : Thorlabs

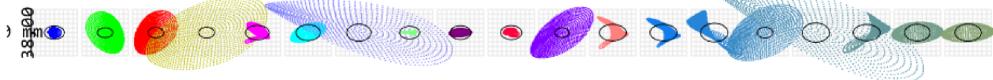




Optimisation Zemax



Objectif de chambre centré :



Objectif de chambre décentré :



Questions

