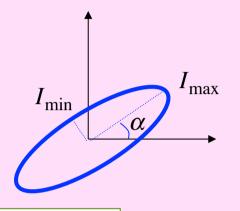


LA POLARISATION: LES PARAMÈTRES DE STOKES La polarisation linéaire



- le taux de polarisation linéaire

$$p_{\ell} = \frac{I_{\text{max}} - I_{\text{min}}}{I_{\text{max}} + I_{\text{min}}} = \frac{\sqrt{Q^2 + U^2}}{I} \le 1$$

la direction de polarisation linéaire

$$\tan 2\alpha = \frac{U}{Q}$$
, α : direction de I_{max}

2 causes:

1/ la diffusion à angle droit est un mécanisme polarisant: polarisation par diffusion

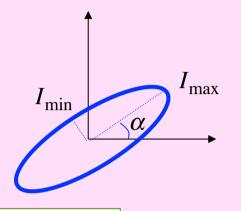
rayonnement incident non polarisé
polarisation diffusée

2/ observation à angle droit d'un faisceau d'e- incidents: polarisation par impact

faisceau incident d'électrons ou d'ions



LA POLARISATION: LES PARAMÈTRES DE STOKES La polarisation linéaire



- le taux de polarisation linéaire

$$p_{\ell} = \frac{I_{\text{max}} - I_{\text{min}}}{I_{\text{max}} + I_{\text{min}}} = \frac{\sqrt{Q^2 + U^2}}{I} \le 1$$

la direction de polarisation linéaire

$$\tan 2\alpha = \frac{U}{Q}$$
, α : direction de I_{max}

2 causes:

1/ la diffusion à angle droit est un mécanisme polarisant: polarisation par diffusion

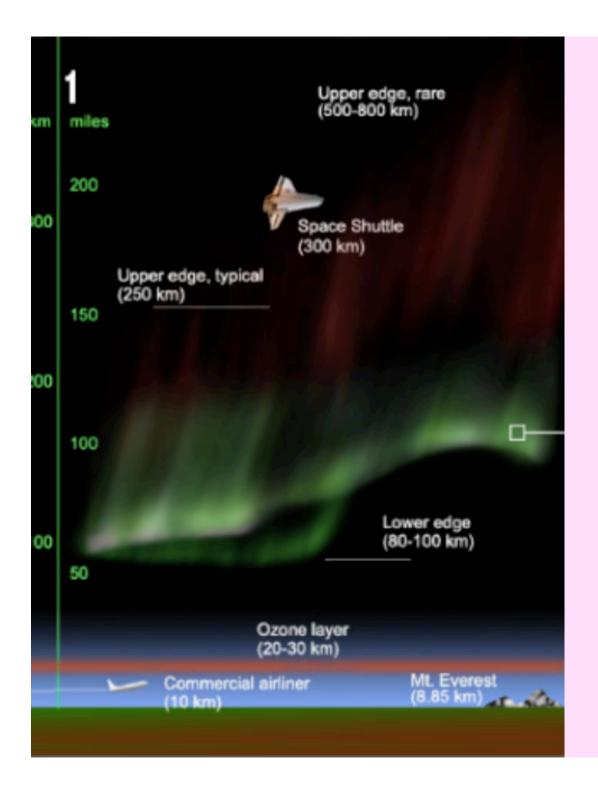


2/ observation à angle droit d'un faisceau d'e- incidents: polarisation par impact

faisceau incident d'électrons ou d'ions



polarisation observée radiale (à basse énergie)

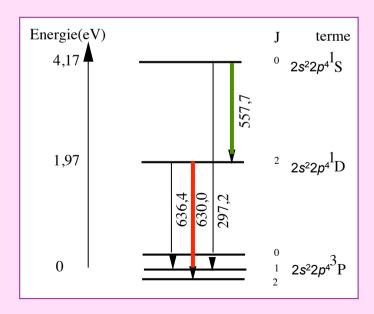


raies interdites de O I

raies de la configuration du fondamental raies quadrupolaires électriques

 raie rouge: doublement interdite transition singulet-triplet elle est polarisable: niveau supérieur J = 2 ≠ 0

raie verte: non polarisable niveau supérieur *J* = 0



Plan

- Observations
- Théorie
- Équilibre chimique
- Modélisation

OBSERVATIONS Bref historique

- Bricard & Kastler (1947, 1950)
 - ont observé la polarisation des raies rouge et verte du ciel nocturne
 - longues campagnes (un mois), lieu?
 - polariscope de type Lyot opérant par contraste de franges
 - le seuil de détection du polariscope était réglé à 1.5%:
 - => ce taux de polarisation n'a pas été détecté
 - => il en est conclu que le taux de polarisation est < 1.5%
- Duncan (1959)
 - opérant à la latitude de Sydney (34° S)
 - mesure par polaroïd tournant
 - a mesuré UNE FOIS (sur un mois d'observations) un taux de 30%,
 avec une direction de polarisation perpendiculaire au champ magnétique local

NOUVELLES OBSERVATIONS

J. Space Weather Space Clim. **3** (2013) A01 DOI: 10.1051/swsc/2012023

© J. Lilensten et al., Published by EDP Sciences 2013



RESEARCH ARTICLE

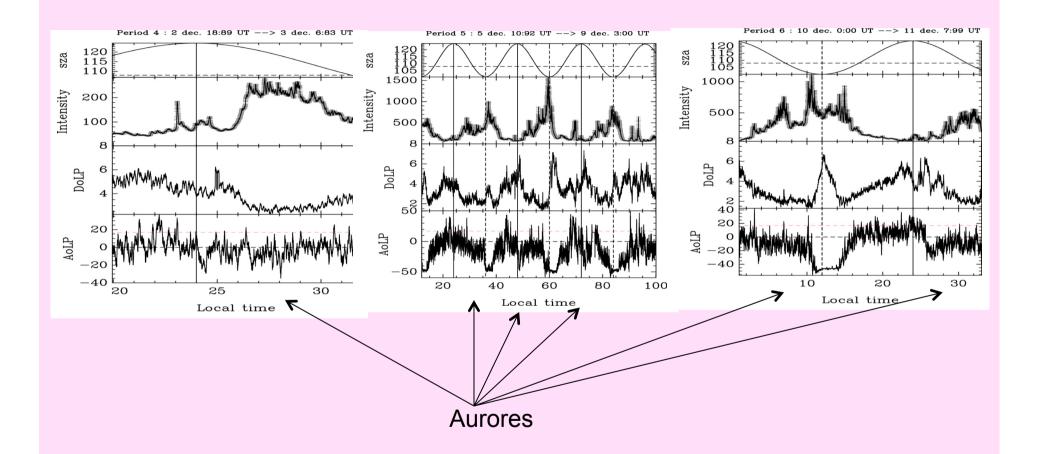
OPEN 2 ACCESS

The thermospheric auroral red line polarization: confirmation of detection and first quantitative analysis

Jean Lilensten^{1,*}, Mathieu Barthélémy¹, Pierre-Olivier Amblard², Hervé Lamy³, Cyril Simon Wedlund³, Véronique Bommier⁴, Joran Moen⁵, Hanna Rothkaehl⁶, Julien Eymard¹, and Jocelyn Ribot¹

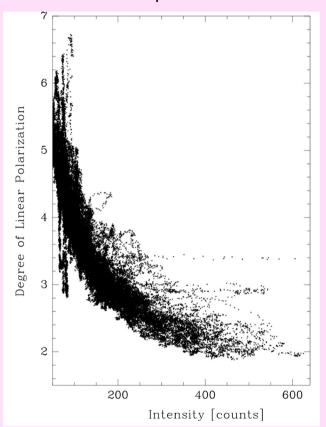
- Nouveau site sans pollution lumineuse: Hornsund (Pologne, sud Spitzberg)
 avatar de la précédente campagne:
 contamination par la diffusion Rayleigh de la lumière d'une ville voisine
 (Longyearbyen, Svalbard)
- Polarimètre: polaroïd tournant & photomultiplicateur
 - Polarisation instrumentale: anisotropie du photomultiplicateur corrigée après mesures de calibration
 - Futur instrument en cours de construction:
 polarimètre à séparation de faisceau pour mesure instantanée de la polarisation

EXEMPLES

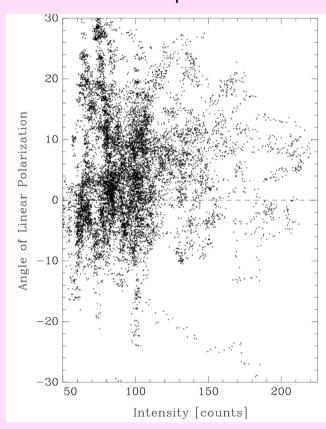


RESULTATS D'ENSEMBLE

taux de polarisation



direction de polarisation

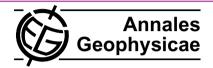


Pendant les aurores:

- le taux de polarisation est faible (2%)
- la direction de polarisation est quasiment parallèle au B local

THÉORIE: POLARISATION PAR IMPACT

Ann. Geophys., 29, 71–79, 2011 www.ann-geophys.net/29/71/2011/ doi:10.5194/angeo-29-71-2011 © Author(s) 2011. CC Attribution 3.0 License.



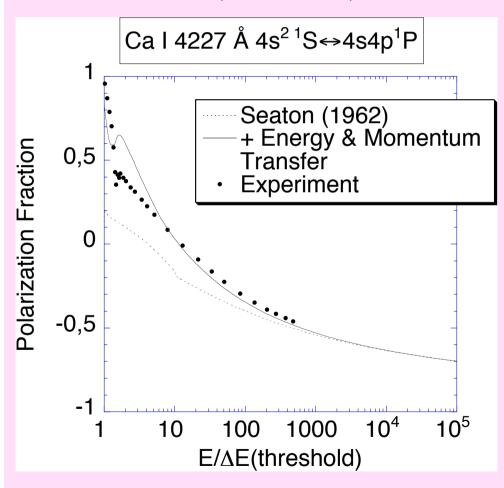
The theoretical impact polarization of the O I 6300 Å red line of Earth aurorae

V. Bommier¹, S. Sahal-Bréchot², J. Dubau^{3,4}, and M. Cornille⁴

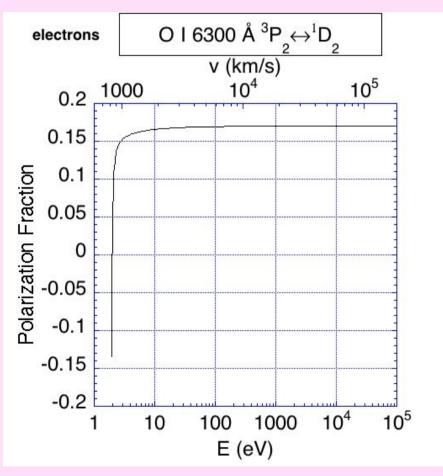
- théorie semi-classique-perturbations, type thèse S. Sahal-Bréchot (1969),
 - étendue au cas de la polarisation par prise en compte du transfert de moment et d'énergie pendant la collision (Bommier, 2006)
 - adaptée au cas de l'excitation quadrupolaire électrique
 - calibrée sur un point d'un calcul quantique (Barklem, 2007) pour franchir l'interdit triplet-singulet

THÉORIE: POLARISATION PAR IMPACT

raie permise dipolaire électrique (Bommier, 2006)



raie interdite excitation quadrupolaire électrique désexcitation dipolaire magnétique



ÉQUILIBRE CHIMIQUE

Thèse Olivier Witasse, Grenoble, 2000 direction: Jean Lilensten

Autres processus contribuant à peupler le niveau supérieur O(1D):

– la recombinaison dissociative de O₂⁺

$$O_2^+ + e^- \rightarrow O + O(^1D)$$

 $O_2^+ + e^- \rightarrow O + O(^1D)$ constante $k_3 \frac{d[O(^1D)]}{dt} = k_3[O_2^+] N_{eth}$

la réaction chimique

$$N(^{2}D) + O_{2} \rightarrow NO + O(^{1}D)$$
 constante $k_{5} \frac{d[O(^{1}D)]}{dt} = k_{5}[N(^{2}D)][O_{2}]$

finalement, la polarisation résulte de l'équilibre d'ensemble impact (thermique & suprathermique) & réactions chimiques & cascades radiatives

$$\frac{\rho_u^2}{\rho_u^0} = \frac{N_e v \sigma^{0 \to 2}}{N_e v \sigma^{0 \to 0} + N_{eth} k_3 \frac{[O_2^+]}{[O]} + k_5 [N(^2D)] \frac{[O_2]}{[O]}}$$

 $\sigma^{0 o 2}$ section efficace de création d'alignement (ou polarisation)

 $\sigma^{0 o 0}$ section efficace de création de population (ou excitation globale)

MODÉLISATION

Approche numérique:

code TRANSCAR de modèle d'ionosphère

Prochaine étape:

y améliorer les calculs d'anisotropie des électrons

pour calculer une polarisation modèle

prenant en compte l'équilibre chimique

collaboration en cours