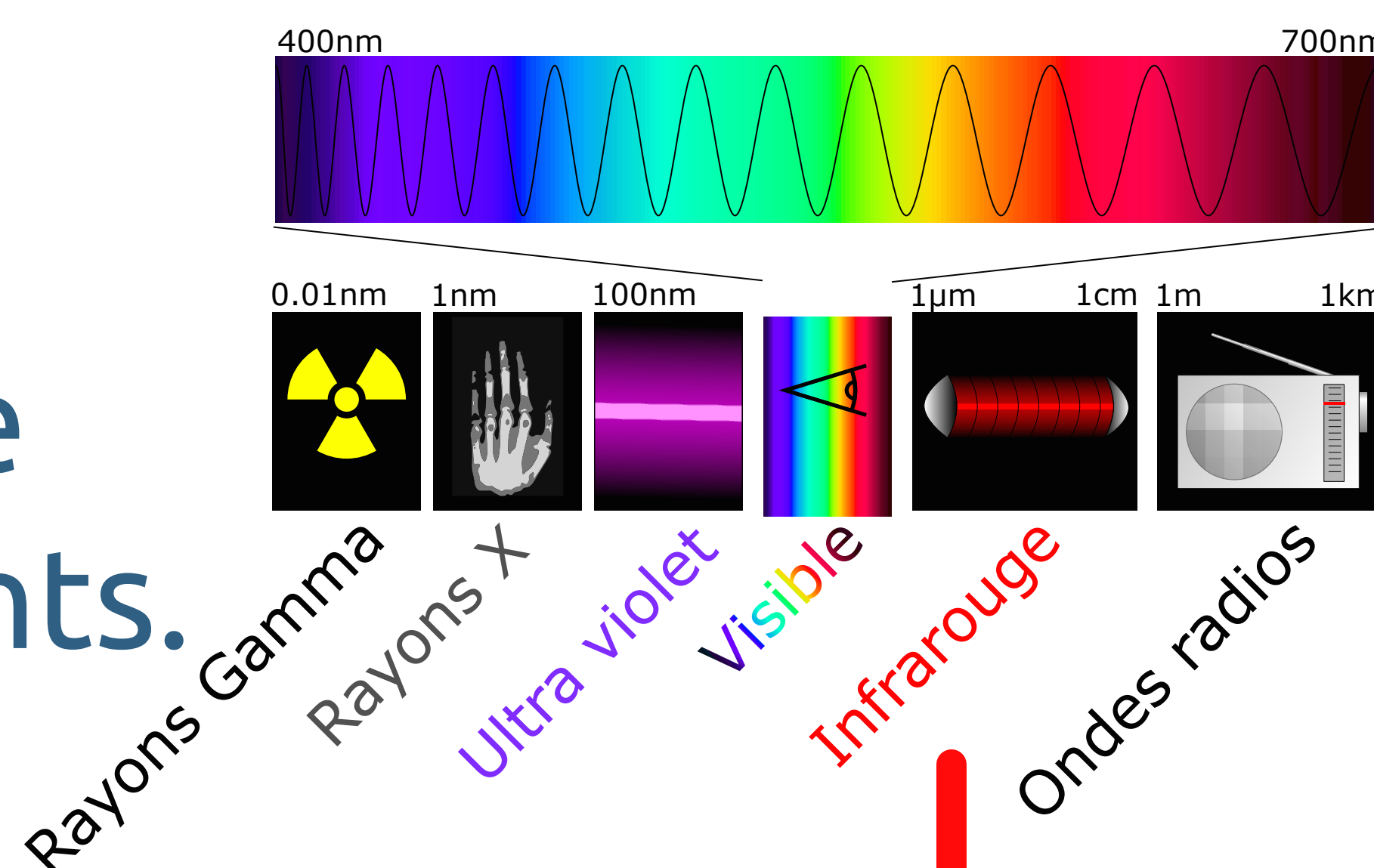
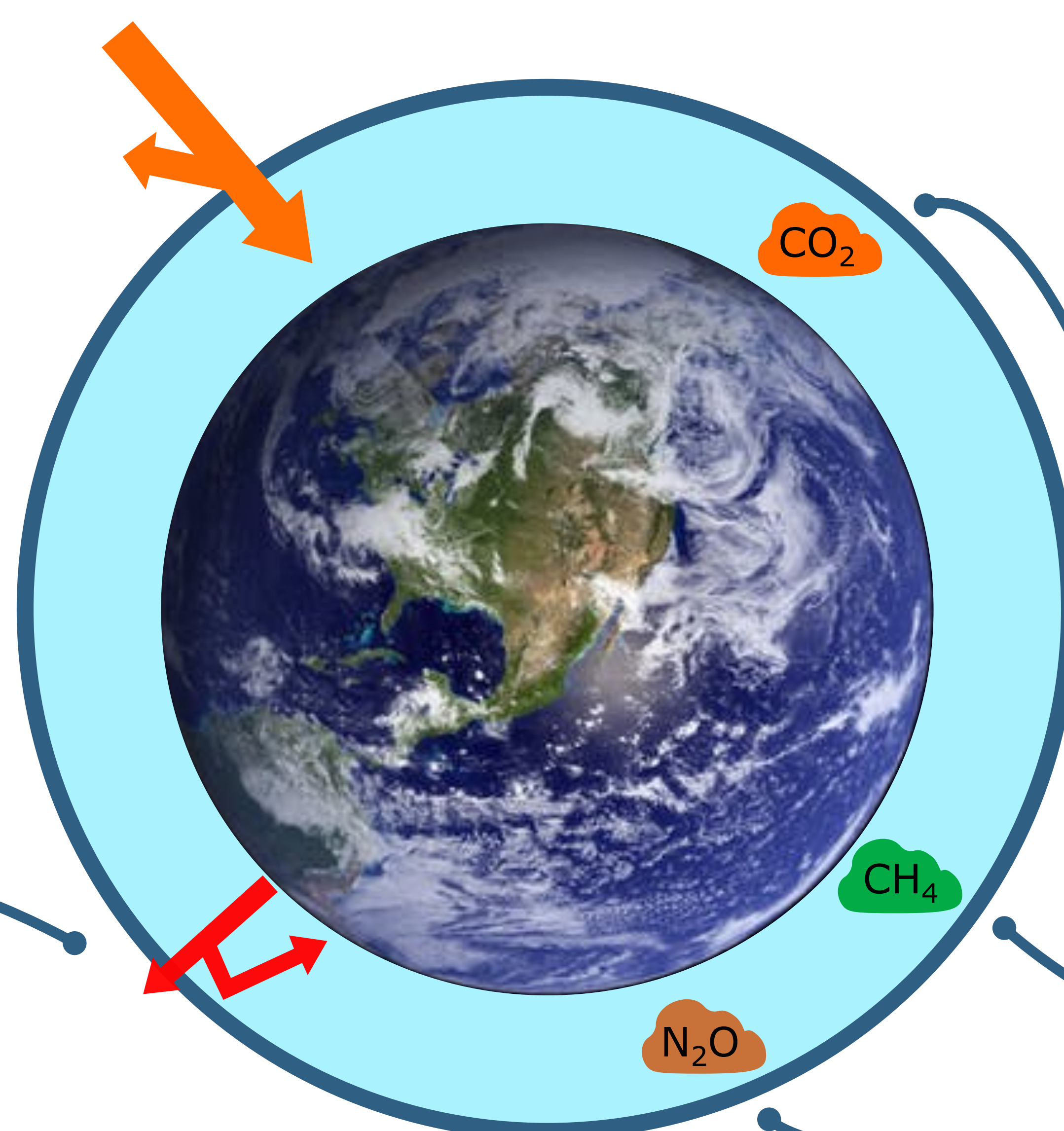


La lumière du soleil est composée d'une gamme étendue de rayonnements.



Certains composants de l'atmosphère absorbent le rayonnement infrarouge renvoyé par la surface terrestre vers l'atmosphère, ce qui la réchauffe.

C'est ce qu'on appelle "l'effet de serre".



Chacun de ces gaz présents dans l'atmosphère a une signature infrarouge unique.

Grâce à ces signatures, en observant le rayonnement infrarouge du soleil, après qu'il ait traversé l'atmosphère, on peut mesurer les abondances de ces gaz.

Plus le gaz est abondant dans l'atmosphère, au plus il absorbe de rayonnement infrarouge. En observant le soleil, on peut donc mesurer la composition de l'atmosphère !



Station du Jungfraujoch, Alpes Suisses, 3580 m d'altitude

Nos observations solaires ont démarré au Jungfraujoch en 1950.

En 1976 ont commencé les observations régulières.

Nous observons depuis 1984 de façon régulière avec en moyenne 100 jours d'observation par an (ciel dégagé obligatoire !) et ciblons 30 gaz différents.

Notre base de données de 60 000 observations est donc unique au monde !