

ler & revenir du Soleil. La seconde est pour le 2. de Mai & de Juiller, & le Tropique est pour notre Solstice d'Été le 20. de Juin. Par mes mêmes points de vûë sur une petite regle dont la pointe répond au centre de la Terre, je commence à découvrir le bout le 20. d'Avril, je juge par cette regle que le Soleil est élevé de trois diamètres de la Terre, qui, comme vous allez voir, n'est pas si grande qu'on dit. On a trouvé cette expérience également juste comme l'autre.

Sur le troisième principe, il est certain qu'un corps pour petit qu'il paroisse à la vûë à cause de son élévation, n'en est pas moins grand que s'il étoit assez bas pour être vû dans toute son étendue, il n'est pas moins vrai que ce corps élevé contre autant de terrain qu'il est grand & a d'étendue, & que le Continent est toujours plus grand que ce qu'il contient. Un cheval à peine à passer par une ruelle, une charette n'y passera donc pas; un Bœuf ne passera pas par un trou de Renard, un Chat par un trou de Rat, ni une Souris par un trou de Ver.

J'ai demandé à des François & Anglois qui ont passé bien des fois la ligne équinoxiale, combien elle est large? Ils m'ont tous répondu qu'elle l'étoit d'environ vingt lieues. Sur les exemples ci-devant, il ne doit pas être plus grand que le chemin qui le contient. Or, il n'outrepasse pas la ligne dans le tems des équinoxes. Le Soleil a donc vingt lieues de diamètre.

Pour, par la grandeur du Soleil, trouver celle de la Terre, il faut savoir combien il fait par jour de pas de la largeur de son diamètre. Je l'ai examiné bien des fois dans les équinoxes