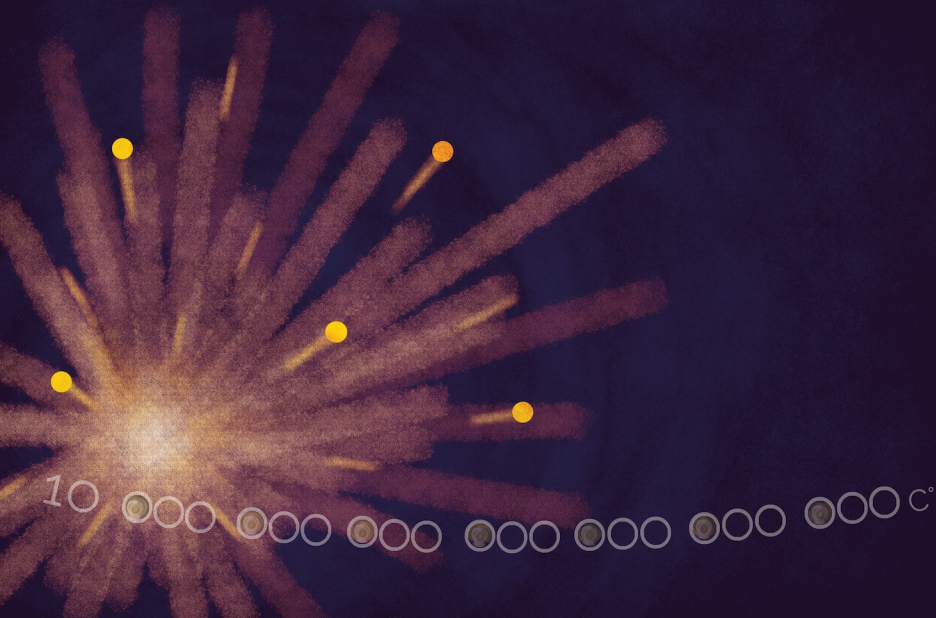


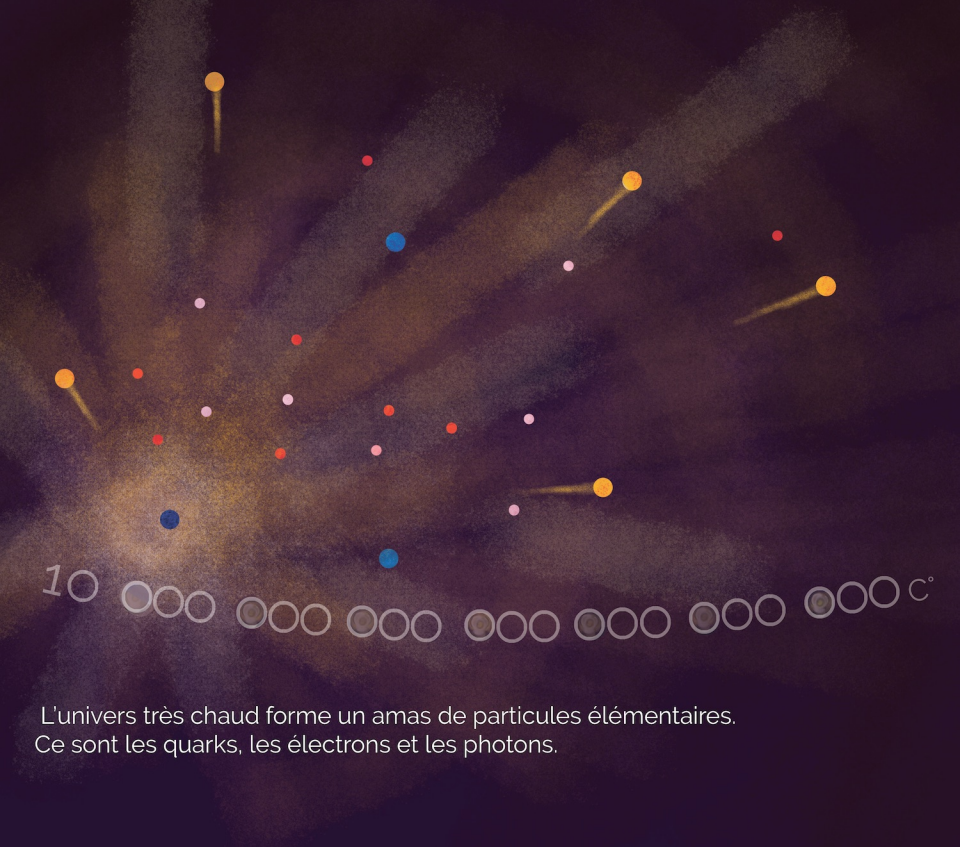
Il y a 13,7 milliard d'années, l'univers est condensé en un point très dense et chaud.





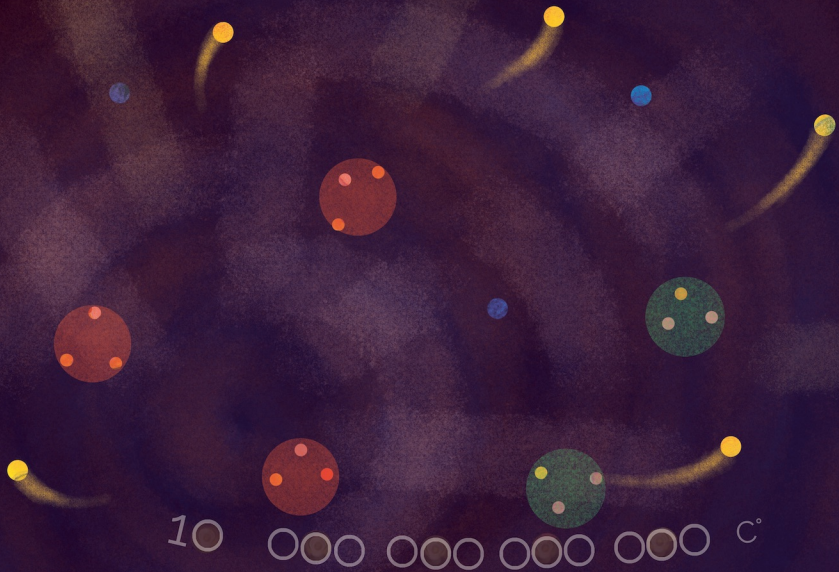
Puis, il entre en expansion; il se dilate dans toutes les directions. Cette étape marque le début du Big Bang.





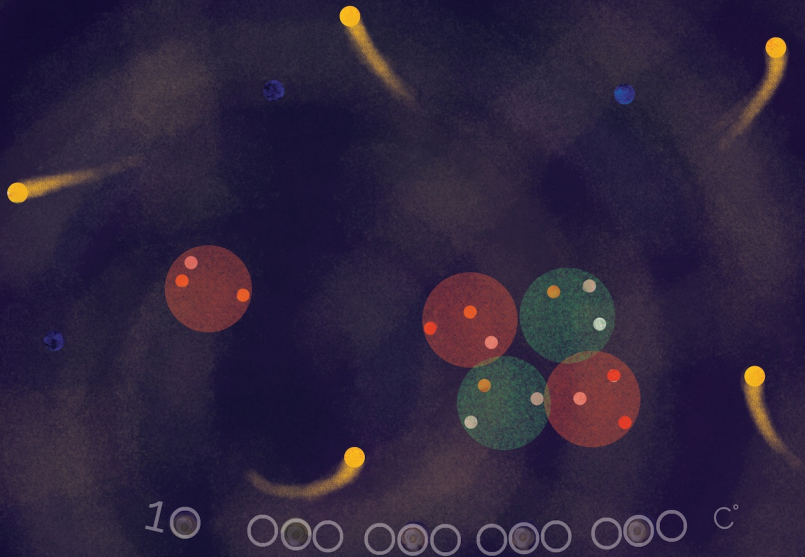
L'univers très chaud forme un amas de particules élémentaires.
Ce sont les quarks, les électrons et les photons.





Une micro seconde après le début de l'expansion, il y a moins d'agitation chez les particules, ce qui permet aux quarks de s'assembler pour former les protons et les neutrons. Les photons quand à eux libèrent beaucoup d'énergie.





Quelques minutes plus tard, il y a beaucoup plus de protons que de neutrons. Ils peuvent tout de même se lier pour former les noyaux des premiers atomes les plus légers: l'Hydrogène constitué d'un seul proton et l'Hélium constitué de deux protons et deux neutrons. Mais il manque encore les électrons.





3 000 c°

380 000 ans après le début du Big Bang, la température a assez baissé. Les électrons s'agitent moins et peuvent se lier aux noyaux déjà formés pour créer les premiers atomes d'Hydrogène (H) et d'Hélium (He). On peut à présent remplir les premières cases du tableau périodique des éléments.

