



La superficie de Utopia Planitia

ESP_032108_2240



HIGH RESOLUTION IMAGING
SCIENCE EXPERIMENT
UAHIRISE.ORG/ES



THE UNIVERSITY
OF ARIZONA

Los paisajes marcianos frecuentemente deben su existencia al agua líquida y al hielo. Esta fotografía muestra un par de formaciones geológicas que podrían ser el resultado de la pérdida de grandes cantidades de hielo subsuperficial: hundimientos formando fracturas poligonales y grandes depresiones onduladas. En conjunto a estas formaciones se las llama "termokarst".